اساسيات الفيزياء الذرية

Fundamentals of Atomic Physics

تأليف

 ١. /عبدالهادي محمد حمدان البرغوتي أستاذ الفيزياء (سابقا)
 جامعة القدس - فلسطين
 جامعة ام القرى - مكة المكرمة

2020



حقوق الطبع محفوظة للمؤلف

©

إهداع ...

لی زوجتي وا^{بن}تي ^{الع}ويرتين

| 7 | مقدمة |
|----|---|
| 9 | الفصل الأول : سلاسل الطيف |
| 9 | (1.1)مقدمة |
| 9 | (1.2) نموذج طومسون |
| 11 | (1.3) نموذج رذرفورد الذري |
| 13 | (1.4) الطيف الذري الخطي |
| 16 | (1.5) نظرية بور لذرات هيدروجينية |
| 20 | (1.6) أصل السلاسل الطيفية |
| 23 | (1.7) تصحيح بسبب الحركة النووية |
| 27 | (1.8) تعيين نسبة كتلة البروتون_ الإلكترون |
| 28 | (1.9) اكتشاف الديتريوم |
| 29 | (1.10) التهيج الذري |
| 29 | (1.11) تجربة فرانك – هيرتز |
| 31 | (1.12) مبدأ مقابلة بور |
| 33 | (1.13) نظرية سمرفيلد لذرة المهيدروجين |
| 39 | (1.14) نظرية سمر فيلد النسبية لذرة الهيدروجين |
| 42 | أمثلة محلولة |
| 49 | تمارين |
| 50 | الفصل الثاني: التركيب الدقيق لخطوط الطيف |
| 50 | (2.1) غزل (لف) الإلكترون |
| 50 | (2.2) الأرقام الكمية وحالة الإلكترون في الذرة |
| 55 | (2.3) التكوين الإلكتروني في الذرات |
| 56 | (2.4) عزم الذرة المغناطيسي |
| 58 | (2.6) العزم المغناطيسي و معامل – g للاندي لذرات أحادية التكافؤ |
| 61 | (2.7) نموذج متجه الذرة |
| 61 | (2.7.1) اقتران راسل - ساندرس أو اقتران (L- S) |
| 66 | (2.7.2) اقتران j-j |
| 67 | (2.8) رموز الحالة الذرية (الحدود الطيفية) |
| 68 | (2.9) الحالة الأرضية لذرات أحادية التكافؤ (ذرات الهيدروجين والذرات القلوية) |
| 69 | (2.10) الحدود الطيفية لذرات ثنائية التكافؤ (ذرة الهيليوم و ذرات العناصر الأرضية – القلوية) |
| 80 | (2.11) قاعدة هاند لتحديد الحالة الأرضية لذرة ما |

الفهرس

| 80 | (2.12) معامل - g للاندي في إقتران L-S |
|-----|--|
| 86 | (2.13) معامل- gللاندي في اقتران J-J |
| 88 | (2.14) طاقة الذرة في المجال المغناطيسي |
| 89 | (2.15) تجرية ستيرن و جيرلاج (تكميم الفضاء) |
| 91 | (2.16) طاقة تفاعل الحركة المدارية والغزلية |
| 96 | (2.17) البنية الدقيقة لمستويات الطاقة في ذرة الهيدروجين |
| 100 | (2.18) البنية الدقيقة لخط الطيف Ηα |
| 103 | (2.19) البنية الدقيقة لخطوط طيف الصوديوم -D |
| 104 | (2.20) طاقة التفاعل في اقتران L-S لذرة ثنائية التكافؤ الالكتروني |
| 111 | (2.21) طاقة التفاعل في إقتران J-J للذرة ذات الكتروني تكافؤ |
| 115 | (2.22) قاعدة فترة لأندي |
| 116 | أمثلة |
| 130 | تمارين |
| 133 | الفصل الثالث: أطياف المعادن القلوية |
| 133 | (3.1) خصائص الطيف للمعادن القلوية: |
| 133 | (3.2) مستويات الطاقة للمعادن القلوية |
| 136 | (3.3) السلاسل الطيفية للذرات القلوية |
| 140 | (3.4) صفات سالينت لأطياف الذرات القلوية. |
| 141 | (3.5) غزل الإلكترون والتركيب الدقيق للخطوط الطيفية |
| 147 | (3.6) شدة الخطوط الطيفية |
| 150 | أمثلة |
| 156 | (3.7) أطياف عناصر الأتربة القلوية |
| 164 | (3.8) القفزات بين حالات الطاقة الثلاثية |
| 164 | (3.9) قواعد الشدة |
| 165 | (3.10) ثلاثي الكالسيوم الكبير |
| 166 | (3.11) طيف ذرة الهيليوم |
| 169 | تمارين |
| 171 | الفصل الرابع: الظواهر الكهروضوئية والمغناطوضوئية |
| 171 | (4.1) ظاهرة زيمان |
| 176 | (4.2) ظاهرة زيمان الشاذة |
| 180 | (4.3) ظاهرة باسكن- باك |
| 187 | (4.4) ظاهرة ستارك |

| 190 | أمثلة |
|-----|--|
| 197 | تمارين |
| 198 | الفصل الخامس : |
| 198 | أطياف الأشعة السينية |
| 198 | (5.1) مقدمة |
| 198 | (5.2) فوتوغراف لاوي |
| 199 | (5.3) استمرارية وخصائص الأشعة السينية. |
| 202 | (5.4) مستويات طاقة الأشعة السينية |
| 206 | (5.5) قانون موزلي |
| 208 | (5.6) مزدوج نسبية - الغزل (مزدوج منتظم) |
| 209 | (5.7) مزدوج الحجب (غير المنتظم) |
| 210 | (5.8) امتصاص الأشعة السينية |
| 214 | (5.9) قانون براغ |
| 218 | أمثلة |
| 224 | تمارين |
| 225 | المراجع |

مقدمة

بسم الله الرحمن الرحيم والصلاة والسلام على رسوله الكريم.

نضع هذا الكتاب بين ايادي طلبة تخصص الفيزياء الجامعية في السنوات المتقدمة والى العلماء وكل المهتمين بدراسة مفاهيم واساسيات الفيزياء الذرية، التي بدأت في التبلور مع بداية القرن التاسع عشر والذي يعتبر تاريخ انطلاقة مفاهيم ونظريات الفيزياء الحديثة، والتي جاءت بعد تطور نظريات الميكانيكا الكمية. ويحتوي هذا الكتاب على شروحات مبسطة باللغة العربية وامثلة تساعد الطالب على فهم وتطبيق النظريات والمسائل الذرية. حيث تم استعراض مبادئ الفيزياء الذرية منذ نشوء النماذج الذرية على يد طومسون وتجارب رذرفورد وما تبعها من تعديلات جوهرية تتناسب مع النتائج المعملية والظواهر الفيزيائية.

تناول الفصل الأول من هذا الكتاب مراحل تطور مفاهيم التركيب الذري منذ ان وضع طومسون نموذجا للذرة وما تبع ذلك من نموذج رذرفورد. كما تناول الطيف الخطي الذري وسلاسل الاطياف لذرة الهيدروجين والأسس الرياضية لنظرية بور التي وضعت في عام 1913. وتم استعراض طرق اثارة الذرة في تجربة فرانك-هيرتز. كما تناول فرضيات نظرية سمر فيلد في تفسير أصل الخطوط الطيفية ودوران الالكترونات حول النواة. وتم تقديم امثلة تطبيقية لمساعدة الطالب على فهم أسس هذه النظريات السابقة.

اما في الفصل الثاني، يتناول هذا الكتاب فكرة ادخال مفهوم لف او غزل الالكترونات حول محور خاص بها، وبناء عليه تم عرض وصف الالكترونات بأرقام كمية أربعة والتي جاءت على أساس نتائج حلول معادلة شرود نجر لحركة الالكترون في الذرة. كما يقدم هذا الفصل الهيئة الالكترونية في الذرات. كما تم استعراض النموذج المتجه للذرة وطرق اقتران متجهات الزخم الزاوية (اقتران راسل-ساو ندرس). وتم شرح مفاهيم الحالات الذرية او ما يسمى برموز الحدود الطيفية، وكمثال على ذلك، قدمت شروحا تفصيلية للحدود الطيفية لأنظمة ذرية تحوي على الالكترونين تكافؤيين (ذرة الهيليوم و عناصر الأتربة القلوية). وتم عرض أثر المجال المغناطيسي المسلط على الذرة (تجربة ستجرن- جبر لاج). كما تناول هذا الفصل التركيب الدقيق لذرة الهيدروجين وذرة الصوديوم. وعرضنا امثلة على تطبيقات لهذه المفاهير.

يقدم هذا الكتاب في الفصل الثالث وصفا لطيف الانبعاث لذرات المعادن القلوية وتصحيح الخلل الكمي في العلاقة المعبرة عن مستويات الطاقة لهذه الذرات، كما يستعرض رياضيا الأعداد الموجية لخطوط السلاسل للذرات القلوية. ويتناول هذا الفصل تأثير غزل الالكترون على التركيب الدقيق في خطوط الطيف، وكمثال على ذلك يقدم البنية المزدوجة للسلسلة الرئيسية في ذرات عنصر الصوديوم. كما يوضح شدة الخطوط الطيفية. كما يشرح أطياف عناصر الأتربة القلوية ويستعرض السمات الأساسية لهذه الأطياف لحالات اقتران الزخم الزاوية الكمية بنوعيها. إضافة لذلك، أعطيت عدة امثلة على التباعد بين خطوط المزدوج في ذرات الصوديوم. كما يوضح شدة الموط الروجة المينية الكريت الأتربة درة المليتورية الماسية لهذه الأطياف لحالات اقتران الزخم الزاوية الكمية بنوعيها. إضافة لذلك، أعطيت درة المهيليوم. وفي الفصل الرابع تمت مناقشة ظاهرة زيمان العادية والشاذة وعرضت القوانين التي تعطي فرق الاعداد الموجية بين الخطوط الناجمة عن الانقسام بفعل المجال المغناطيسي الخارجي والمسلط على ذرات العناصر، مثل انقسام خطي الصوديوم. كما يشرح هذا الفصل ظاهرة باسكن-باك في حالة المجال المغناطيسي القوي لحالات الذرات أحادية وثنائية الكترون التكافؤ. وتناول هذا الفصل ظاهرة ستارك التي تنتج عن تسليط مجال كهربي على ذرة الهيدروجين والذي يسبب في انقسام خطوط بالمر. ولفهم المعادلات الرياضية الواردة في هذا الفصل قدمت عدة امثلة متنوعة.

اما في الفصل الخامس من هذا الكتاب تم تقديم وصفا لتوليد الأشعة السينية وخصائصها وفقا لنظريات الكم. كما يشرح هذا الفصل قانون موزلي وقانون المزدوج المنتظم وغير المنتظم، وامتصاص الأشعة السينية اثناء اختراقها لوسط مادي، وتم إعطاء آلية لتفسير هذا الامتصاص بفعل التأثير الكهروضوئي، تشتت كومبتون والانتاج الزوجي. كما تناول هذا الفصل قانون براغ الذي يصف حيود الأشعة السينية عند مرورها خلال بلورة ما وانعكاسها عن المستويات الذرية في هذه البلورة. كما أعطيت امثلة كتطبيقات على القوانين المعطاة في هذا الفصل.

ولله الحمد والمنة، وهو من وراء القصد.

1.e/عبدالهاوي محمد حمد ان البرغوثي

عابود/ رام ^{(لله} - فلسطين

الفصل الأول : سلاسل الطيف Spectrum series

نتناول في هذا الفصل التطور التاريخي لنماذج تتعلق بالبنية الذرية: نموذج طومسون، نموذج رذرفورد، واصل الخطوط الطيفية الذرية. كما نقدم فرضيات نظرية بور للذرات الهيدر وجينية. والتعديلات على هذه النظرية بسبب حركة النواة. كما نناقش وسائل اثارة الذرة وتجربة فرانك هيرتز. كما نستعرض نظرية سمر فيلد اذرة الهيدر وجين.

(1.1) مقدمة (1.1)

اكتسب فهم تاريخ تطور التركيب الذري اهمية خاصة بسبب كونه اول محاولة منظمة تناولت بحث العلاقة بين الخواص العياني للمادة مع تركيباتها المجهرية. في القرن التاسع عشر، تم الـــتــأكد وبشكل حازم ان المادة تتكون من ذرات وجزيئات. كما اعطت نظرية الغازات الحركية دليلا واضــحا ومعلومات عملية متعلقة بكتلة وحجم هذه الذرات والجزيئات. اعتمدت النظرية الحركية على تطبيق قوانين الميكانيكا الاعتيادية على حركة جزيئات الغاز، وبالتالي اعطت علاقة بين بعض الخواص البنائية لهذه الجزيئات وخواص الغازات. كما اعطى اكتشاف Thomson للإلكترون مؤشرا على ان الذرة لها تركيب داخلي وفاد الغازات. كما اعلى الفيزيائيون يبحثون في التركيب الداخلي للذرة، حيث جرت محاولات في هذا الاتجاه من خلال افتراض نماذج ذرية متنوعة.

Thomson Model نموذج طومسون (1.2)

بعد اكتشاف ان الإلكترونات سالبة الشحنة، تحقق ان هذه الإلكترونات هي احدى الجسيمات المكونة للذرات. بما ان الذرة تكون متعادلة كهربيا، افترض طومسون انه يمكن اعتبار الذرة ككرة موجبة الشحنة ومغموسا فيها هذه الإلكترونات السالبة الشحنة، وان مقدار الشحنات الموجبة يساوي الشحنات الكلية التي تحملها هذه الإلكترونات. وسمي هذا النموذج بنموذج فطيرة البرقوق plum – pudding model (شكل 1.2.1a). فشل هذا النموذج في تفسير نتائج تجربة تشتت جسيمات ألفا التي اجراها العالمان جايجر و مارسدن Rutherford.

يبين الشكل (1.2.1) مخططا لتجربة رذرفورد. حيث يسمح لشعاع متوازي collimated beam من جسيمات ألفا -particlesa، المنبعثة من مادة مشعة، بالسقوط على صفيحة ذهبية رقيقة. foil ويتم الكشف عن جسيمات ألفا المتشنتة بواسطة شاشة screen مكونة من كبريتيد الخارصين zinc supplied وموضوعة خلف الصفيحة. وعند سقوط هذه الجسيمات على هذه الشاشة، يشاهد ومضة من الضوء.



شكل (1.2.1) مخطط تجربة رذرفورد ونموذج طومسون.

في هذه التجربة، وجد ان معظم جسيمات الفا المتشتتة تعاني من انحر افات قليلة عن خط اتجاه سقوطها الأصلي ولكن يعاني بعضها انحرافا مقداره 900 او أكثر من ذلك (الشكل 1.2.2)، كما وجد ان جسيم واحد من بين 10⁴ جسيما يرتد الى الخلف نتيجة لتشتته عند السقوط على الصفيحة الذهبية.



شكل (1.2.2) انحراف جسيمات ألفا بواسطة ذرات الصفيحة الذهبية.

على ضوء نموذج طومسون، لنفرض ان جسيم ألفا يسقط على لصفيحة الذهبية الرقيقة، التي تتكون من عدة طبقات من الذرات. فاذا كان مسار جسيم ألفا في الصفيحة خارج ذرات الصفيحة، فإن هذا الجسيم لا يعاني من اي انحراف عن مساره الأصلي. أما إذا كان مساره في داخل الذرة وتفاعل مع الكترونات هذه الذرة، فإنه يعاني انحرافا صغيرا بسبب ان الإلكترون يعتبر خفيفا مقارنة مع جسيم ألفا. حيث ان الصفيحة تتكون من عدة طبقات، فيمكن ان تعاني جسيمات ألفا تشتتا بطرق مختلفة معتمدا ذلك على تفاعلما مع تلك الذرات المتنوعة.

عموما، تكون مسألة ايجاد انحراف جسيمات ألفا بعد خروجها من الصفيحة المشتتة هي مسألة احصائية، التي تشبه مسألة السير العشوائية (ارجع الى كتب الميكانيكا الإحصائية) random walk problem. وفقا لتوقعات هذه النظرية، تكون احتمالية تشتت جسيم ألفا بدرجة 90 او أكثر تساوي واحد لكل 10³⁵⁰⁰ بينما تظهر التجربة ان هذه الاحتمالية تساوي واحد لكل10⁴).

Rutherford Atomic Model نموذج رذرفورد الذري (1.3)

اعتمادا على نتائج تجربة تشـتت جسـيمات ألفا، اقترح رذرفورد نموج آخر، الذي يعتبر ان كل الشـحنات الموجبة في الذرة تموضع في منطقة صغيرة تعرف بالنواة nucleus وان معظم كتلة الذرة تعزى الى هذه النواة. ولتفسير ثبات هذه الذرة، اي عدم سقوط الإلكترونات باتجاه النواة بفعل قوة الجذب الكهروستاتيكي (قوة كولوم)، افترض رذرفورد ان هذه الإلكترونات تدور حول النواة في مدارات دائرية كما في حالة النظام الشمسي، وتكون قوة الطرد المركزية centripetal force اللازمة للحركة الدائرية ناتجة عن قوة الجذب الكهربية بين النواة والإلكترونات. عرف هذا النموذج باسم النموذج الذري الكوكبي nucleus nodel.

لنعتبر ديناميكية ابســط الذرات، ذرة الهيدروجين، التي تتكون من الكترون واحد يدور حول النواة (بروتون واحد). وفقا لقوانين الميكانيكا الكلاسيكية، تكون معادلة الحركة لهذا الإلكترون (شكل 1.3.1) كما يلي

$$\frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{e^2}{r} = \frac{mv^2}{r} \qquad ...(1.3.1)$$

حيث r نصف قطر المدار، Ze تمثل شحنة النواة nucleus charge وهي تساوي e في حالة ذرة الهيدروجين.



شكل (1.3.1) نموذج رذرفورد لذرة الهيدروجين.

من هذه المعادلة (1.3.1)، نجد ان طاقة الإلكترون الحركية تساوي

$$\mathbf{K} = \frac{1}{2}mv^2 = \frac{1}{2}\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\frac{e^2}{r} \qquad \dots (1.3.2)$$

وعليه، تكون الطاقة الكلية E لهذا الإلكترون المتحرك في مدار دائري حول النواة مساوية لمجموع طاقة الحركة وطاقة الوضع الكهربية، او

$$\mathbf{E} = \mathbf{K} + \mathbf{U} = \frac{1}{2} \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{e^2}{r} + \frac{-e^2}{4\pi\varepsilon_0 r} = -\frac{1}{2} \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{e^2}{r} \qquad \dots (1.3.3)$$

فيزيائيا، تعني الإشارة السالبة لطاقة الإلكترون الكلية ان هذا الإلكترون يكون مقيدا bound حول النواة. نلاحظ ان حركة الإلكترون في مجال قوة النواة تكون محكومة بقانونين معروفين في الفيزياء الكلاسيكية: قانون نيوتن وقانون كولوم. كما يتحرك الإلكترون في المسار الدائري بحركة متسارعة. وفقا لنظريات الديناميكا الكهربية الكلاسيكية يجب ان تشع الشحنات المتسارعة طاقة بصورة امواج كهرومغناطيسية. وعليه، يفقد هذا الإلكترون طاقة من خلال انبعاث الإسعاع. وتصبح طاقة الإلكترون أكثر فأكثر سالبة، ويترتب على ذلك نقصان نصف قطر مدار الإلكترون (شكل 1.3.2) تدريجيا اثناء الدوران.



شكل (1.3.2) مسار الإلكترون الحلزوني حول النواة.

إذا استمرت هذه العملية فإن ذلك يؤدي الى سقوط الإلكترون على النواة في النهاية. كلاسيكيا، اذى هذا التنبؤ الى التناقض مع حقيقة استقرار (ثبات) ذرة الهيدروجين. مزيدا، تنبأت هذه النظريات بأن الطاقة تشع بشكل متصل (مستمر)وبذلك يكون طيف الإشعاع المنبعث طيفا متصلا continuous. وهذا مرة اخرى يتعارض مع الملاحظات العملية. وهذه النتائج ادت الى ان يعتبر الفيزيائيون ان قوانين الفيزياء الكلاسيكية تكون صحيحة في العالم العياني macroscopic world، ولا تكون صالحة للتطبيق في العالم المجهري

Atomic (Line) Spectrum الطيف الذري الخطي (1.4)

للحصول على طيف خطي للمادة، تكون هذه المادة في الحالة الغازية (ذرية) وان يتم استثارتها بطريقة التفريغ الكهربي. وعندها تبعث هذه الذرات الضوء بأطوال موجية معينة. لمشاهدة الطيف يسمح للضوء المنبعث بالمرور خلال فتحة ضيقة ومستطيلة تسمى بالشق slit ومن ثم خلال اداة التفريق dispersive المنبعث بالمرور خلال فتحة ضيقة ومستطيلة تسمى بالشق *slit ومن ثم خلال اداة التفريق dispersive diffraction grating*. ويستقبل الشعاع الخارج بواسطة غشاء حساس للضوء معلى المنتوعة ومستطيلة تسمى بالشق *slit ومن ثم خلال اداة التفريق dispersive diffraction grating*. ويستقبل الشعاع الخارج بواسطة غشاء حساس للضوء معرو او محزوز الحيود *photographic film. ويستقبل المواج المتنوعة في هذا الشعاع حساس للضوء على صورة خطو*ظ دقيقة ومحددة، التي هي تمثل صور الشق الضيق. ويقابل كل خط طول موجة الخارج على صورة خطوظ دقيقة ومحددة، التي هي تمثل صور الشق الضيق. ويقابل كل خط طول موجة محدد في الشاعاع. وتألف مجموعة الخطوط ما يعرف بالطيف الخطي او الطيف الذري. في عام 1823، تم محدد في الشاه هذا الطيف الخلي الذي يعتبر من الخواص المميزة للعنصر.

بمنتصف القرن التاسع عشر اثارت دراسة الأطياف الذرية اهتمام العلماء لما فيها من تنوعات غامضة. وباستخدام وسائل تقنية مطورة واجهزة مطياف عالية في قدرتها التحليلية، تم الكشف عن التفاصيل الدقيقة لهذه الأطياف. كانت اول دراسة نظرية حقيقية للمجال الطيفي قد اجريت في عام 1855 بواسطة العالم السويسري جوهان بالمر .Johann Balmer حيث اكتشف قاعدة نظرية تعطي اطوال الأمواج في الخطوط الطيفية المتنوعة في القسم المرئي لطيف ذرة الهيدروجين. وعبر عن هذه العلاقة كما يلي

$$\lambda = b \frac{m^2}{m^2 - 4} = 3645.6 \times \frac{m^2}{m^2 - 4} \text{ Å}$$

بالتعويض بقيم m ، حيث ...m=3,4,5,6.. ، نحصل على طول موجة الخط الأول، الثاني ، الثالث ،والرابع ابتدأ من نهاية الأحمر. في العادة، يرمز لهذه الخطوط بالعدد الموجي مسلما الذي هو مقلوب طول الموجة. بدلالة العدد الموجي يعبر عن علاقة بالمر بالصيغة التالية

$$\overline{\mathbf{v}} = \frac{1}{\lambda} = 109678 \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{m^2} \right) \text{cm}^{-1} = \text{R} \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{m^2} \right)$$

حيث يعرف هذا بثابت رايدبير غ Rydberg .

تألف مجموعة الخطوط، التي لها عدد موجي عند قيم m من الأعداد الصحيحة الموجبة ، ما يعرف بالسلسلة الطيفية spectral series . منذ عمل بالمر الريادي، اجريت عدة انجازات في مجال تحليل الأطياف الذرية، واكتشفت عدة سلاسل لطيف الهيدروجين، التي عرفت فيما بعد بأسماء مكتشفيها، فيما يلي نعرض هذه السلاسل.

السلاسل الطيفية لذرة الهيدروجين

سلسلة ليمان Lyman series : اكتشف ليمان خطوط هذه السلسلة في عام 1906 والتي تقع في المنطقة فوق
 البنفسجية وتعطى اطوال موجتها بالعلاقة التالية:

$$\overline{\mathbf{v}} = \mathbf{R} \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{m^2} \right); \qquad m = 2, 3, 4, \dots$$

$$\overline{\mathbf{v}}_{\infty} = \mathbf{R} \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{\infty} \right) = \mathbf{R}$$

$$\lambda_1 = 1216 \text{ Å}, \quad \lambda_{\infty} = 912 \text{ Å}.$$

(ii) سلاسل بالمر Balmer series
 اكتشف بالمر خطوط هذه السلسلة في عام 1885 وتقع ضمن المنطقة المرئية من الطيف visible وتعطى
 اطوال موجاتها كالتالي

$$\overline{\mathbf{v}} = \mathbf{R} \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{m^2} \right); \qquad m = 3, 4, 5....$$
$$\overline{\mathbf{v}}_{\infty} = \mathbf{R} \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{\infty} \right) = \frac{\mathbf{R}}{4}$$
$$\lambda_1 = 6563 \text{ Å}, \lambda_{\infty} = 3640 \text{ Å}.$$

الشكل(1.4.1) يمثل أربعة خطوط من هذه السلسلة في طيف لذرة الهيدر وجين.



شكل(1.4.1) خطوط بالمر في ذرة الهيدروجين.

(iii) سلسلة باسكن Paschen series: في عام 1908، اكتشف باسكن سلسلة خطوط طيفية عرفت باسمه وتقع في المنطقة تحت الحمراء infrared region. حيث تعطى اطوال امواجها وفقا للعلاقة التالية:

$$\overline{\mathbf{v}} = \mathbf{R} \left(\frac{1}{3^2} - \frac{1}{m^2} \right); \qquad m = 4, 5, 6, \dots$$
$$\overline{\mathbf{v}}_{\infty} = \mathbf{R} \left(\frac{1}{3^2} - \frac{1}{\infty} \right) = \frac{\mathbf{R}}{9}$$
$$\lambda_1 = 18760 \text{ Å}, \ \lambda_{\infty} = 8210 \text{ Å}.$$

(iv) سلسلة براكت Bracket series

في عام 1922، اكتشف **براكت** سلسلة خطوط في المنطقة تحت الحمراء، حيث اطوال امواجها تعطى بالعلاقة التالية

$$\overline{\mathbf{v}} = \mathbf{R} \left(\frac{1}{4^2} - \frac{1}{m^2} \right); \qquad m = 5, 6, \dots$$

$$\overline{\mathbf{v}}_{\infty} = \mathbf{R} \left(\frac{1}{4^2} - \frac{1}{\infty} \right) = \frac{\mathbf{R}}{16}$$

$$\lambda_1 = 40530 \text{ Å}, \ \lambda_{\infty} = 14590 \text{ Å}.$$

 (v) سلسلة بفند pfund series، حيث تكون خطوط هذه السلسلة في المطقة تحت الحمراء، وتعطى اطوال موجاتها بالعلاقة التالية

$$\overline{\mathbf{v}} = \mathbf{R} \left(\frac{1}{5^2} - \frac{1}{m^2} \right); \qquad m = 6, 7, \dots$$
$$\overline{\mathbf{v}}_{\infty} = \mathbf{R} \left(\frac{1}{5^2} - \frac{1}{\infty} \right) = \frac{\mathbf{R}}{25}$$
$$\lambda_1 = 74620 \text{ Å}, \lambda_{\infty} = 22800 \text{ Å}.$$

كانت معضلة علماء الفيزياء في العقد الثاني من القرن العشرين هي إيجاد آلية لتفسير أصل هذه الخطوط الطيفية المنفصلة، اذ ان النموذج الذري المتوفر في هذا الوقت هو نموذج طومسون الذي كان يعتبر غير مقنع بالنسبة لمفاهيم للفيزياء الكلاسيكية، اذ كيف تتفق حقيقة وجود هذه الخطوط مع استقرار الذرة. وسط هذه الضبابية في أوساط الفيزياء ظهر العالم الدنماركي Neil's Bohr بور (1885م(. حيث وضع نظرية عرفت باسمه في عام 1913م، كما سيرد في البند التالي واستحق بذلك جائزة نوبل عام 1922م.

Bohr Theory of Hydrogenic Atoms (H, He⁺Li⁺⁺) (1.5) فظریة بور لذرات هیدروجینیة (H, He⁺Li⁺⁺)

في عام 1913 م، اقترح بور نموذجا ذريا لتفسير الصفات الرئيسية لطيف ذرة الهيدروجين والذرات الشبيهة لها. ويرتكز هذا النموذج على الفرضيات التالية:

يتحرك الإلكترون في ذرة الهيدروجين حول النواة في مسار دائري وفقا لقوانين نيوتن في الحركة، بمعنى ان القوة المركزية الطلوبة للحركة الدائرية تكون ناتجة من قوة التجاذب الكهربية بين النواة وهذا الإلكترون (قوة كولوم)
 (الشكل 1.1). لنفرض ان r نصف قطر المدار، سرعة الإلكترون الزاوية، m كتلة الإلكترون، Z العدد الذري.

$$\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\frac{Ze^2}{r^2} = m\omega^2 r \qquad \dots (1.5.1)$$

(2) خلافا للفيزياء الكلاسيكية التي تعتبر ان نصف قطر المدار الإلكتروني يمكن ان تكون له اي قيمة، افترض بور ان $\hbar = h$ القيم المسموحة لهذا المدارات هي التي تجعل **زخم الإلكترون** الزاوي ا**عداد صحيحة من مضاعفات المقدار** h = h. $h/2\pi$.

$$mr^2 \omega = n\hbar \qquad \dots (1.5.2)$$

حيث n عدد صحيح، يسمى الرقم الكمي الرئيسي. n=1, 2, 3, وتمثَّل رقم مدارات الإلكترون.

(3) بما ان الإلكترون الدائر يمثل نظاما غير مستقر وفقل لقوانين الديناميكا الكلاسيكية، افترض بور ان هذه القوانين لا تنطبق في حالة الظواهر الذرية. أي ان هذا الإلكترون الدائر في أي مدار مسموح له لا يشع طاقة. وتسمى هذه المدارات غير المشعة بالمدارات الساكنة .stationary orbits مع ذلك، اثناء انتقال الإلكترون من مدار الى آخر اقل منه طاقة يكون هناك اشعاعا، بينما إذا انتقل الى مدار اعلى منه طاقة يكون هناك امتصاصا للطاقة. ولتوضيح ذلك، نفرض ان _f, E_f تمثل طاقة المدار الابتدائية والطاقة النهائية للألكترون اثناء عملية القفز (الانتقال) ، فإن



شكل (1.5.1) ذرة الهيدروجين.

$$\mathbf{E}_i - \mathbf{E}_f = h\mathbf{v} = \hbar\boldsymbol{\omega} \qquad \dots (1.5.3)$$

لحساب نصف قطر المدار، التردد المداري، طاقة الإلكترون، وتردد (طول موجة) الإشعاع اثناء عملية انتقال الإلكترون نتبع ما يلي

• نصف قطر المدار

بحذف o من بين المعادلتين (1.5.1، 1.5.3)، وبحل الناتج بالنسبة للمتغير r نجد ان

$$r = 4\pi\varepsilon_0 \frac{\hbar^2}{me^2} \frac{n^2}{Z} \qquad ...(1.5.4)$$

حيث ان في حالة ذرة الهيدروجين، يكون نصف قطر المدار الأول (n=1)، و هذا يعرف بمدار بور ويرمز له بالرمز a_0 ويعطى بالمقدار التالي

$$r_1 = a_0 = 4\pi\varepsilon_0 \frac{\hbar^2}{me^2} \qquad \dots (1.5.5)$$

بالتعويض بقيم الثوابت في هذه المعادلة، $e = 1.6 \times 10^{-19} \text{ C}, \ m = 9.1 \times 10^{-31} \text{ kg}, \ \hbar = 1.054 \times 10^{-34} \text{ J s}$ نحصل على ما يلي

 $a_0 = 0.529 \times 10^{-10} \text{ m} = 0.529 \text{ Å}$

وبدلالة نصف قطر بور، نجد ان نصف قطر المدار النوني يعطى كما يلي

$$r_n = a_0 \, \frac{n^2}{Z} \qquad \dots (1.5.6)$$

• تردد الإلكترون الدوراني

بحذف r من المعادلتين (1.5.1، 1.5.2) نجد ان تردد الإلكترون الدوراني في المدار النوني يكون كما يلي

$$\omega_n = \left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\right)^2 \frac{me^4}{\hbar^3} \frac{Z^2}{n^3} = \omega_0 \frac{Z^2}{n^3} \qquad \dots (1.5.7)$$

. $\omega_n = 4.14 \times 10^{15} \ rad/sec$ حيث

• سرعة الإلكترون الخطية

تعطى سرعة الإلكترون الخطية في المدار النوني كما يلي

$$v_n = \omega_n r_n = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{e^2}{\hbar} \frac{Z}{n} = v_0 \frac{Z}{n}$$
 ...(1.5.8)

حيث،

وتكون نسبة سرعة الإلكترون في المدار الأول الى سرعة الضوء c والتي تسمى ثابت البنية الدقيق fine وتكون نسبة سرعة المنية المقيق fine

$$\alpha = \frac{v_1}{c} = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{e^2}{\hbar c} = \frac{1}{137} \qquad \dots (1.5.9)$$

• طاقة الإلكترون

تكون الطاقة الحركية للإلكترون كالتالي

 $v_0 = 2.19 \times 10^6$ m/s.

$$K = \frac{1}{2}mv^2 = \frac{1}{2}mr^2\omega^2 = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\frac{Ze^2}{2r}$$
...(1.5.10)

وتكون الطاقة الكامنة لهذا الإلكترون على النحو

$$E = K + U = -\frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{Ze^2}{2r} \qquad ...(1.5.12)$$

وعليه، تكون طاقة الإلكترون الكلية:

$$E = K + U = -\frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{Ze^2}{2r} \qquad ...(1.5.12)$$

بتعويض قيمة r من معادلة (1.5.4)، نحصل على

$$\mathbf{E}_{n} = -\left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_{0}}\right)^{2} \frac{me^{4}}{2\hbar^{2}} \frac{Z^{2}}{n^{2}} = -(2.176 \times 10^{-18} \,\mathrm{J}) \frac{Z^{2}}{n^{2}} = -(13.6 \,\mathrm{eV}) \frac{Z^{2}}{n^{2}} \qquad \dots (1.5.13)$$

بترتيب معادلة (1.5.13) على النحو

$$\mathbf{E}_{n} = -\left[\left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_{0}}\right)^{2} \frac{me^{4}}{4\pi c\hbar^{3}}\right] (2\pi\hbar c) \frac{Z^{2}}{n^{2}} = -(2\pi\hbar c\mathbf{R}) \frac{Z^{2}}{n^{2}} = -hc\mathbf{R}\frac{Z^{2}}{n^{2}} \qquad \dots (1.5.14)$$

حيث،

$$\mathbf{R} = \left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\right)^2 \frac{me^4}{4\pi c\hbar^3} = 1.097 \times 10^7 \text{ m}^{-1} \text{ is Rydberg constant.}$$

من معادلات (1.5.10-1.5.10)، نجد ان

 $K = |E_n|$ and $U = 2E_n$

تعطي معادلة (1.5.13) مستويات الطاقة الممكنة لإلكترون ذرة الهيدروجين. يكون مستوى طاقة المدار الأول كما يلي $E_1 = -13.6 \text{ eV}$

تعني الطاقة السالبة ان هذا الإلكترون محصور مع النواة بمقدار هذه القيمة من الطاقة. أي، من اجل نزع الإلكترون من مجال قوة النواة يتطلب الحد الأدنى من الطاقة وقدره 13.6 الكترون فولت ويسمى هذا المقدار طاقة التأين الأولى first ionization energy لذرة الهيدروجين .

• تردد الإشعاع المنبعث

 n_f يعطى تردد الإشعاع المنبعث عند انتقال الإلكترون من مدار رقمه الرئيسي n_i الى مدار آخر رقمه الرئيسي بالعلاقة التالية

$$\hbar\omega = \mathbf{E}_i - \mathbf{E}_f = (2\pi\hbar c\mathbf{R})\mathbf{Z}^2 \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2}\right)$$

حيث $\lambda = 2\pi c/\omega$. وعليه،

$$\frac{1}{\lambda} = RZ^2 \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right) \qquad \dots (1.5.15)$$

و هذه تعرف بمعادلة **بالمر**. ومن الجدير بالذكر ان ما يدعم صحة نظرية بور ان قيمة R المحسوبة من هذه المعادلة هي نفس القيمة التي تم الحصول عليها من القياسات المطيافية.

Origin of Spectral Series أصل السلاسل الطيفية (1.6)

من مواصفات نجاح أي نظرية في الفيزياء، هي اعطاؤها تفسير ا صحيحا للمشاهدات التجريبية ومدى قدرتها على التتبؤ الذي من الممكن تأكيده مستقبلا. في وقت عرض بور لنظريته لم يكن معروفا الا سلسلة بالمر، غير ان السلاسل الأخرى اكتشفت فيما بعد تقديم بور لنظريته والتي توقعت وجود مثل هذه التسلسلات الطيفية. وفيما يلي عرض لأصل هذه السلاسل:

تتكون سلسلة ليمان نتيجة لقفز الإلكترون من مستويات الطاقة ذات الأرقام الرئيسية n_i = 2,3,4, الم مستوى الطاقة. وتكون اطوال موجاتها كالتالي

$$\frac{1}{\lambda} = \overline{v} = \mathrm{RZ}^2 \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{n_i^2} \right); \qquad n_i = 2, 3, 4.... \text{ (ultraviolet)}.$$

بينما تحدث سلسلة خطوط بالمر نتيجة لقفز الإلكترون من مستويات الطاقة ذات الأرقام الرئيسية: وتكون طول الموجة لها كما يلي

$$\frac{1}{\lambda} = \overline{v} = RZ^2 \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{n_i^2} \right); \quad n_i = 3, 4, 5....$$

في حين تحدث خطوط سلسلة باسكن الطيفية عند قفز الإلكترون من مستويات الطاقة:

$$n_i = 4,5,6 \dots \rightarrow n_f = 3$$

وتعطى طول موجاتها بالعلاقة:

$$\frac{1}{\lambda} = \overline{v} = RZ^2 \left(\frac{1}{3^2} - \frac{1}{n_i^2} \right); \quad n_i = 4, 5, 6....$$
 (infrared)

اما خطوط سلسلة براكت والتي تكون اطوال موجاتها على النحو

$$\frac{1}{\lambda} = \overline{v} = RZ^2 \left(\frac{1}{4^2} - \frac{1}{n_i^2} \right); \quad n_i = 5, 6, 7....$$
 (far-infrared).

كما ان طول موجات خطوط طيف سلسلة بفند هي:

$$\frac{1}{\lambda} = \overline{v} = RZ^2 \left(\frac{1}{5^2} - \frac{1}{n_i^2} \right); \quad n_i = 6, 7, 8, \dots \infty$$

• مخطط مستويات الطاقة

يمثل الشكل (1.6.1) مخطط مستويات الطاقة لذرة الهيدروجين لقيم مختلفة من الأرقام الرئيسية الكمية n. يسمى مستوى الطاقة الذي رقمه الرئيسي n=1 الحالة الأرضية ground state وتكون طاقته .



شكل(1.6.1) سلسلة أطياف ذرة الهيدروجين .

• انتقادات نظرية بور

بالرغم من نجاح نظرية بور في تفسير طيف ذرة الهيدروجين إلا انها انها لم تتلقى الترحيب الحار ، اذ انها لم تعط فكرة عن شدة خطوط الطيف ، وكذلك لم تتوافق مع كلا من النظريات الكلاسيكية ولا مع النظريات الكمية ، ويرى الكثير من الفيزيائين انها تهجين يستند الى كلتا النظريتين: الكلاسيكية والكمية. ومهما يكن، فإن نظرية بور تعتبر خطوة انتقالية في مسار أدى الى خلق نظرية موافقة للظواهر الذرية وأدت الى انشاء بنية قوية للفيزياء الذرية والجزيئية.

correction for nuclear motion النووية (1.7) تصحيح بسبب الحركة النووية

في نظرية بور افترض ان نواة الذرة ساكنة. ولكن في الحقيقة يمكن اعتبار ان حركة الإلكترون والنواة هي مسألة جسمين بينهما تفاعل متبادل. حيث ان في ذرة الهيدروجين يكون كلا من الإلكترون والنواة يدوران بسرعة زاوية، ،حول محور يمر بمركز كتلة المنظومة وعموديا على الخط الواصل بينهما.لنفرض ان r المسافة بين النواة والإلكترون، كل من الإلكترون والنواة عن مركز الكتلة على الترتيب (كما في الشكل 1.7.1). ونفرض ان M كتلة النواة، m كتلة الإلكترون.



شكل (1.7.1) دوران الإلكترون والنواة حول مركز كتلة النظام

من قوانين العزم حول نقطة ما، نجد ان

 $Mr_1 = mr_2 \quad \text{and} \quad r_1 + r_2 = r$

بحل هاتين العلاقتين، نحصل على التالي

$$r_1 = \frac{m}{m+M}r$$
 and $r_2 = \frac{M}{m+M}r$

من تعريف الزخم الزاوي للنظام، نجد ان

$$L = Mr_1^2 \omega + mr_2^2 \omega = \frac{mM}{m+M}r^2 \omega = \mu r^2 \omega$$

حيث μ تسمى الكتلة المختزلة للنواة والإلكترون وتعطى كما يلى

$$\mu = \frac{mM}{m+M} \text{ or } \frac{1}{\mu} = \frac{1}{M} + \frac{1}{m}.$$

تعني هذه النتيجة انه يمكن استبدال النظام بكتلة افتراضية μ تدور في مسار دائري نصف قطره r. هكذا، يمكن اعتبار تأثير حركة النواة يكافئ استبدال كتلة الإلكترونm ب*الكتلة* المختزلة . وفي بعض الحالات الخاصة: عندما M → ∞ , μ → m . هكذا، ان افتراض ان النواة ساكنة يكافئ افتراض ان النواة لانهائية الثقل. أي

في حالة اعتبار حركة النواة تصبح القوانين السابقة (نصف قطر المدار النوني، التردد الزاوي، طاقة المستوى، وثابت رايد بيرغ) على النحو التالي

$$r_n = 4\pi\varepsilon_0 \frac{\hbar^2}{\mu e^2} \frac{n^2}{Z} = 4\pi\varepsilon_0 \frac{\hbar^2}{me^2} \left(\frac{m+M}{M}\right) \frac{n^2}{Z} = a_0 \left(\frac{m+M}{M}\right) \frac{n^2}{Z} \qquad \dots (1.7.1)$$

$$\omega_n = \left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\right)^2 \frac{\mu e^4}{\hbar^3} \frac{Z^2}{n^3} = \left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\right)^2 \frac{me^4}{\hbar^3} \left(\frac{M}{m+M}\right) \frac{Z^2}{n^3} \qquad \dots (1.7.2)$$

$$\mathbf{E} = -\left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\right)^2 \frac{me^4}{2\hbar^2} \left(\frac{\mathbf{M}}{m+\mathbf{M}}\right) \frac{\mathbf{Z}^2}{n^2} \qquad \dots (1.7.3)$$

$$\mathbf{R} = \left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\right)^2 \frac{me^4}{4\pi c\hbar^3} \left(\frac{\mathbf{M}}{m+\mathbf{M}}\right) = \mathbf{R}_{\infty} \left(\frac{\mathbf{M}}{m+\mathbf{M}}\right) = \mathbf{R}_{\infty} \left(\frac{1}{1+\frac{m}{\mathbf{M}}}\right) \qquad \dots (1.7.4)$$

حيث، ثابت رايدبيرغ للنويات لانهائية الكتلة. كما تصبح معادلة بالمر بالصورة التالية:

$$\frac{1}{\lambda} = RZ^2 \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right) = R_{\infty} \left(\frac{M}{m+M} \right) Z^2 \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right) \qquad \dots (1.7.5)$$

• ذرة البزوترونيوم atom of positron

تتكون الذرة البزوترونية عند ارتباط الكترون مع بزوترون وتكون قصيرة الحياة، حيث يدور كلا من الجسيمان حول مركز الكتلة لهذه الذرة . وبما ان كتلة كل منهما متساوية فإن مركز كتلة الذرة يقع عند منتصف البعد بينهما، وعليه

$$\mu = m/2$$
 and $(M + m)/M = 2$.

كما يكون نصف قطر المسار الدائري لكل منهما كالتالى

$$r_n = a_0 \left(\frac{\mathbf{M} + m}{\mathbf{M}}\right) = 2a_0 = 1.06 \text{ Å}$$

كما يكون التردد المداري:

$$\omega_n = \left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\right)^2 \frac{me^4}{\hbar^2} \left(\frac{M}{m+M}\right)$$

$$= 2.07 \times 10^{15} rad/s$$

اما طاقة الذرة ه*ي:*

$$\mathbf{E}_n = -\left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\right)^2 \frac{me^4}{2\hbar^2} \left(\frac{\mathbf{M}}{\mathbf{M}+m}\right) \frac{\mathbf{Z}^2}{n^2} = -(13.6 \text{ eV}) \left(\frac{\mathbf{M}}{m+\mathbf{M}}\right) \frac{\mathbf{Z}^2}{n^2}$$
$$= -6.79 \text{ eV}$$

يصبح ثابت رايدبيرغ كالتالي

$$\mathbf{R} = \mathbf{R}_{\infty} \left(\frac{\mathbf{M}}{\mathbf{M} + m} \right) = \frac{1}{2} \mathbf{R}_{\infty}$$

وتكون طول موجة الخط الطيفي كالتالى

$$\frac{1}{\lambda} = \frac{1}{2} \mathbf{R}_{\infty} \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right)$$

ذرة الميون of muon of muon
 في هذه الذرة يدور الميون، الذي شحنته تساوي شحنة الإلكترون وكتلته تعادل 207 مرة كتلة الإلكترون، حول البروتون. وتكون الكتلة المختزلة كالتالي

$$\mu = \frac{m'M}{m' + M} = \frac{(207 \ m)(1836 \ m)}{207 \ m + 1836 \ m} = 186 \ m$$

يكون نصف قطر المدار :

$$r_n = 4\pi\varepsilon_0 \frac{\hbar^2}{\mu e^2} \frac{n^2}{Z} = 4\pi\varepsilon_0 \frac{\hbar^2}{me^2} \frac{n^2}{Z} \frac{1}{186} = \frac{a_0}{186} \frac{n^2}{Z}$$

في حالة n=1, Z=1 ، نجد ان

$$r_1 = \frac{a_0}{186} = 2.84 \times 10^{-3} \text{ Å}$$

والتردد المداري:

$$\omega_n = \left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\right)^2 \frac{\mu e^4}{\hbar^3} \frac{Z^2}{n^3} = \left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\right)^2 \frac{m e^4}{\hbar^3} \frac{Z^2}{n^3} (186)$$
$$= (4.14 \times 10^{15} \,\text{rad/s})(186) \frac{Z^2}{n^3}$$

ني حالة n = 1, Z = 1، يكون التردد المداري :

$$\omega_1 = 7.70 \times 10^{17}$$
 rad/s

طاقة الذرة :

$$\mathbf{E}_{n} = -\left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_{0}}\right)^{2} \frac{\mu e^{4}}{2\hbar^{3}} \frac{\mathbf{Z}^{2}}{n^{2}} = -\left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_{0}}\right)^{2} \frac{m e^{4}}{2\hbar^{3}} \frac{\mathbf{Z}^{2}}{n^{2}} (186)$$

حيث في حالة n = 1, z = 1 ، فإن

$$E_1 = -(13.6 \text{ eV}) (186) = -2530 \text{ eV}$$

كما يعطى ثابت رايد بيرغ كما يلي

$$R = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{\mu e^4}{4\pi c\hbar^3} = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{m e^4}{4\pi c\hbar^3} (186) = 186 R_\infty = 204.04 \times 10^7 \,\mathrm{m}^{-1}$$

ويكون طول موجة الخط الطيفي:

$$\frac{1}{\lambda} = \mathbf{R}\mathbf{Z}^2 \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2}\right)$$

و عليه، يكون موجة الخط الطيفي الأول في سلسلة ليمان يساوي.

(1.8) تعيين نسبة كتلة البروتون الإلكترون يكون ثابت رايدبير غ لذرة الهيدروجين كما يلي

$$R_{\rm H} = R_{\infty} \frac{1}{1 + (m/M_{\rm H})} \qquad \dots (1.8.1)$$

بينما يكون هذا الثابت لذرة الهيليوم كالتالي

$$R_{\rm He} = R_{\infty} \frac{1}{1 + (m/M_{\rm He})} \qquad \dots (1.8.2)$$

$$M_{\text{He}} = 4 M_{\text{H}}$$

حيث

$$\frac{R_{\rm H}}{R_{\rm He}} = \frac{1 + (m/M_{\rm He})}{1 + (m/M_{\rm H})} = \frac{1 + (m/4M_{\rm H})}{1 + (m/M_{\rm H})}$$

Determination of Electron-Proton mass ratio

و هذه القيمة تتفق مع النتائج التجريبية.

او

(1.9) اكتشاف الديتريوم

بما ان ثابت ر ايدبيرغ للذرة يعتمد كتلة النواة، لذلك تختلف قيمته بحسب النظائر المختلفة مثلا ، تكون ثوابت ر ايدبيرغ لذرة الهيدروجين العادي (H1) وذرة الديتيريوم (H1) كما يلي

 $R_{H_1} = R_{\infty} \frac{1}{1 + m / M_{H_1}}$ $R_{H_2} = R_{\infty} \frac{1}{1 + m / M_{H_2}}$

وتكون طولي موجتي الخط الطيفي الأول من سلسلة بالمر لهذين النظيرين هي

$$\frac{1}{\lambda_{1}}(H_{\alpha}^{1}) = R_{H_{1}}Z^{2}\left(\frac{1}{2^{2}} - \frac{1}{3^{2}}\right)$$
$$\frac{1}{\lambda_{1}'}(H_{\alpha}^{2}) = R_{H_{2}}Z^{2}\left(\frac{1}{2^{2}} - \frac{1}{3^{2}}\right)$$

بالتعويض بقيم ثوابت ر ايدبير غ للنظائر $\mathbf{R}_{H_1}, \ \mathbf{R}_{H_2}$ ، نجد ان

$$\lambda_1(H_{\alpha}^{-1}) = 6562.79 \text{ Å and } \lambda_1(H_{\alpha}^{-2}) = 6561.00 \text{ Å}.$$

أي ان التباعد بين الخطين الطيفيين في خطوط بالمر يعادل 1.79A⁰. باستخدام مطياف محزوز الحيود استطاع العالم مير في وفريقه قياس هذا التباعد واتفقت قياساتهم المخبرية مع الحسابات النظرية، وبالتالي تم اكتشاف نظير الهيدر وجين (الديتيريوم).

Atomic Excitation التهيج الذري (1.10)

وفقا لنظرية بور، تكون مستويات الطاقة الذرية مكممه quantized. في الحالة الطبيعية، تكون الذرة في أدني مستويات الطاقة (الحالة الأرضية)، إذا حصلت هذه الذرة من أي مصدر خارجي على كمية من الطاقة، فإن ذلك يرفع مستوى طاقة هذه الذرة الى احدى حالات الاستثارة states من احدى الطرق في الفيزياء التي يمكن ان مستوى طاقة هذه الذرة الى احدى حالات الاستثارة states من احدى الطرق في الفيزياء التي يمكن ان تعمل على استثارة حالة الذرات هي **طريقة التصادم** بينها وبين جسيمات ذات طاقة مناسبة. اذا كانت الطاقة الحركية الجسيم الصدام القل من فرق الطاقة بين حالة الاستثارة الأولى والطاقة الحالة الأرضية ، فإن التصادم يكون مرنا للجسيم الصدام القل من فرق الطاقة بين حالة الاستثارة الأولى والطاقة الحالة الأرضية ، فإن التصادم يكون مرنا المجسيم الصدام القل من فرق الطاقة بين حالة الاستثارة الأولى والطاقة الحالة الأرضية ، فإن من من الحالة المحمد من الحمد من عمل من كتلة الذرة . ولكن اذا كانت طاقة الجسيم الصدام القل من فرق الطاقة بين حالة الاستثارة الأولى والطاقة الحالة الأرضية ، فإن من من المحمد من المحمد من كتلة الذرة . ولكن اذا كانت طاقة الجسيم الصدام الاستثارة . ولكن اذا كانت طاقة الجسيم الصدام الكون مرنا من من طاقة الجسيم اثناء عملية النصادم وتنتقل من الحالة الأرضية الى من من المحمد المعنية المحمد وتنتقل من الحالة الأرضية الى من في من المحمد الترة . ولكن اذا كانت طاقة الجسيم المدام اكبر، فإن من المحمل ان تمتص الذرة بعض من طاقة الجسيم اثناء عملية النصادم وتنتقل من الحالة الأرضية الى ما المحمل ان تمتص الذرة بعض من طاقة الحركية غير محفوظة ، ويسمى هذا التصادم بالتصادم غير المرن عالما فوتون او اكثر . في هذه الحالة تكون الطاقة الحركية غير محفوظة ، ويسمى هذا التصادم بالتصادم غير المرن ما معان معايا، يمكن إدراك هذه الذرة الى الحالة الأرضية في معدل زمني ألى من الثانية بإنبعاث منها فوتون او اكثر . في هذه الحالة الذرة الى الحالة الأرضية في معدل زمني المحتوي على غاز ذو ضاعم منها فوتون او اكثر . معليا، يمكن إدراك هذه العملية الذرية باستعمال أنبوب التفريغ المحتوي على غاز ذو ضاعم منها فوتون او اكثر . مانانهما الكهربي الشديد، تتسارع الإلكترونات وتكتسب طاقة كافية لإثارة الذرات التي تصادم بها منا الثاني مالحرية. ماملية ما مايم الكهوبي الثورات وتكتسب طاقة كافية لإثارة

ومن الطرق الأخرى لتهيج الذرات وانتقالها من الحالة الأرضية الى حالة الاستثارة هي طريقة الامتصاص الفتوني photon absorbing وهنا يكون الشرط ان تكون طاقة الفوتون الممتص تساوي تماما فرق الطاقة بين الحالة الأرضية والمستوى المستقرى المستثارة .

عندما وضع بور نظريته ، كان هناك العالمان ، هيرتز و فرانك ، يجريان التجارب على عملية الاستثارة الذرات . وفي عام 1914 ، حصلا على النتائج التي أكدت بدليل قاطع على ان حالات الطاقة الذرية تكون مكممه quantized

(1.11) تجربة فرانك – هيرتز

أعطت هذه التجربة دليلا قويا وقاطعا على ان حالات الطاقة الذرية تكون منفصلة (متقطعة). يتكون جهاز التجربة كما في الشكل (1.11.1) من انبوبة زجاجية ممتلئة ببخار الزئبق، فتيل كهرب يfilament، صفيحة مصعد anode، وشبكة grid بالقرب من المصعد. تنطلق الإلكترونات من الفتيل عند تسخينه، و هذه الإلكترونات تتسارع نحو المصعد، و عند مرور ها خلال الشبكة يمنعها الجهد المعوق V من الوصول الى المصعد، هكذا لا تصل الإلكترونات ذات الطاقة الحركية المنخفضة الى المصعد. والتجربة مزودة بجهاز لقياس شدة التيار current (أميتر) الذي يعطى فكرة عن الإلكترونات الواصلة الى المصعد. عند زيادة الجهد الكهربي المسارع، تزداد شدة التيار. لوحظ عند اجراء التجربة ان عند قيم خاصة من هذا الجهد الكهربي تنخفض شدة التيار فجأة ثم تزداد مرة أخرى مع زيادة هذا الجهد (كما في الشكل 1.11.2) كما لوحظ ان هبوط التيار يحدث في فترات متساوية من الجهد المسارع accelerating voltage.



شكل (1.11.1) مخطط تجربة فرانك -هيرتز



شكل (1.11.2) نتائج تجربة فرانك-هيرتز.

تفسير النتائج الملاحظة في تجربة فرانك – هيرتز

عندما يزداد الجهد المسارع من الصفر، تزداد الطاقة الحركية للإلكترونات ولهذا تصل الى المصعد أكثر فأكثر متغلبة على الجهد المعوق وكذا تزداد قيمة التيار. عندما تصبح قيمة الجهد المسارع 4.9 volts 24.9 تكسب هذه الإلكترونات طاقة حركية مقدارها 4.9 volts عند وصولها للمصعد. ولكن امام الشبكة تعاني من التصادم غير المرن مع ذرات الزئبق وتفقد معظم طاقتها الحركية ولا تقدر على الوصول الى المصعد. ولكن امام الشبكة تعاني من التصادم غير المرن مع ذرات الزئبق وتفقد معظم طاقتها الحركية ولا تقدر على الوصول الى المصعد وهذا يفسر سبب هبوط التيار الكهربي مع زيادة الجهد (كما في الشكل 1.112). خلال التصادم مع على الوصول الى المصعد وهذا يفسر سبب هبوط التيار الكهربي مع زيادة الجهد (كما في الشكل 1.112). خلال التصادم مع الإلكترونات ترتفع ذرات الزئبق الى الحالة الاستثارة الأولى. عند زيادة الجهد المسارع الى ما بعد 4.90 تكسب الإلكترونات مزيدا من الإلكترونات ما الزيبق الى الحالي الى المصعد وهذا يفسر سبب هبوط التيار الكهربي مع زيادة الجهد (كما في الشكل 1.112). خلال التصادم مع من الإلكترونات ترتفع ذرات الزئبق الى الحالة الاستثارة الأولى. عند زيادة الجهد المسارع الى ما بعد 4.90 تكسب الإلكترونات مزيدا من الطاقة بعد ان عانت من هذا التصادم مما يمكنها من التغلب على الجهد المعوق وتصل الى المصعد. هذا يفسر سبب الزيادة في قيمة التيار الكهربي بعد الهبوط الأول. ومرة ثانية، عندما تملك هذه الإلكترونات طاقة بمقدار 2.90 فإنها تعاني من الزيادة في قيمة التيار الكهربي بعد الهبوط الأول. ومرة ثانية، عندما تملك هذه الإلكترونات طاقة بمقدار معي فرات الزيبق الى المصعد هذا يفسر سبب

توضح هذه التجربة ان الطاقة اللازمة لرفع حالة ذرات الزئبق من الحالة الأرضية الى الحالة الاستثارة الأولى تعادل 4.9ev. أي ان الإلكترونات ذات الطاقة الأقل من هذه القيمة لا تستطيع استثارة ذرة الزئبق. لهذا، يمكن تواجد ذرات الزئبق فقط في الحالة الأرضية او في الحالة الاستثارة الأولى ذات الطاقة 4.9 ev بالنسبة لطاقة المستوى الأرضي. عند عودة ذرة الزئبق الى الحالة الأرضية المستقرة ينبعث من الذرات فوتون بطاقة تعادل هذه الطاقة المذكورة.

لاحظ هيرتز ان عند دراسته لطيف الامتصاص لذرات الزئبق انه عندما يكون الجهد المسارع اقل من volt 4.9 لا يظهر أي خط طيفي ولكن يلاحظ خط الطيف بطول موجة A⁰ 2536 عندما يكون هذا الجهد يساوي 4.9 volt . كما تكون طاقة الفوتون كما يلي

$$E = \frac{ch}{\lambda} = \frac{12400 \text{ eV.} \text{\AA}}{2536 \text{ \AA}} = 4.89 \text{ eV}$$

وهذ يتفق تماما مع التجربة.

Bohr Correspondence Principle مبدأ مقابلة بور (1.12)

في عام 1923، أشار بور الى ان نظريات الكم ونظريات الكلاسيكية تعطي نفس النتائج في حالة الأرقام الكمية العالية. وهذا ما يعرف **بمبدأ المقابلة.** وفي بداية تطور نظريات الكم، لعب هذا المبدأ دورا هاما في التحقق من صحة هذه النظريات. لبر هان هذا المبدأ، نعتبر ذرة الهيدروجين كمثال.

وفقا لنظرية الإلكترو ديناميكا الكلاسيكية: يشع الإلكترون عندما يدور في مدار دائري اشعاعا كهرومغناطيسي بتردد يساوي التردد المداري، ويعطى هذا التردد في حالة دوران الإلكترون في ذرة الهيدروجين كما يلي

$$\omega_n = \left(\frac{1}{4\pi\epsilon_0}\right)^2 \frac{me^4}{\hbar^3} \frac{Z^2}{n^3} = 4\pi c R \frac{Z^2}{n^3} \qquad \text{(orbital)} \qquad \dots (1.12.1)$$

كما ان تردد الإشعاع المنبعث عند انتقال هذا الإلكترون من المدار (n+p) الى المدار n هو

$$\omega = \frac{2\pi c}{\lambda} = 2\pi c R Z^2 \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{(n+p)^2} \right)$$
$$= 2\pi c R Z^2 \left(\frac{(n+p)^2 - n^2}{n^2 (n+p)^2} \right)$$
$$= 2\pi c R Z^2 \left(\frac{(n+p)^2 - n^2}{n^2 (n+p)^2} \right)$$

$$=2\pi c \mathrm{RZ}^2 \left(\frac{(2n+p)p}{n^2(n+p)^2}\right)$$

إذا كان، $p \ll n$ ، فإن نهاية المقدار السابق هي

$$\omega = 2\pi c R Z^2 \frac{2p}{n^3} \qquad \dots (1.12.2)$$

عند p=1، ينطبق هذا التردد مع تردد الإلكترون المداري. هذا يشير الى: في حالة الأرقام الكمية الكبيرة ، تعطي النظريات الفيزيائية الكلاسيكية نتائج مماثلة لما تعطيه نظريات الكم.

(1.13) نظرية سمرفيلد لذرة الهيدروجين

تعتبر نظرية بور شكلا مبسطا وناجحا للتنبؤ بمواقع الخطوط الطيفية لذرة الهيدروجين. بينما تظهر أجهزة المطياف ذات قدرة التفريق العالية ان خطوط الطيف هذه ليست منفردة وانما مكونة من مجموعة من الخطوط المتقاربة. هذا يعني ان مستويات الطاقة المقابلة للأرقام الكمية الرئيسية تملك بنية (تركيب) دقيقة fine structure، او بعبارة أخرى تتألف مستويات الطاقة من عدد من المستويات القريبة من بعضها البعض. حيث وجد باستعمال مقياس تداخل مايكلسون ان الخطوط الطيفية. هي مزدوجة المستويات القريبة من بعضها البعض. حيث وجد باستعمال مقياس تداخل أخرى تتألف مستويات الطاقة من عدد من المستويات القريبة من بعضها البعض. حيث وجد باستعمال مقياس تداخل مايكلسون ان الخطوط الطيفية. هي مزدوجة double بتفريق يساوي 0.14A⁰ للخط الأول و 0.48A⁰ للخط الثاني .

في محاولة لتفسير وجود البنية الدقيقة للطيف ، اقترح العالمان ويلسون و سمر فيلد قاعدة عامة للشروط الكمية ، عرفت هذه القاعدة باسميهما ، قاعدة **ويلسون وسمر فيلد المكممة** وهي كما يلي :

- . $\hbar\omega$ المعناقة المتذبذب التوافقى: تكون طاقة المتذبذب التوافقى مضاعفات صحيحة للمقدار $\hbar\omega$.
- (2) شرط بور: يكون الزخم الزاوي للإلكترون الدائر في مدار دائري المضاعفات الصحيحة للمقدار ħ. وهذه الشروط هي حالات خاصة للشرط الكمى العام.

في حالة متذبذب توافقي بزخم خطي p وموقع q ينص شرط ويلسون- سمر فيلد على التالي

$$\oint pdq = nh \qquad \dots (1.13.1)$$

حيث يجرى التكامل على دورة كاملة. والعدد n يسمى الرقم الكمي الرئيسي. وتكون طاقة المتذبذب التوافقي في بعد احادي :

$$E = K + U = \frac{p^2}{2m} + \frac{1}{2}m\omega^2 q^2$$

يمكن صياغة هذه المعادلة كالتالي

$$\frac{p^2}{2mE} + \frac{q^2}{2E/m\omega^2} = 1 \qquad \dots (1.13.2)$$

عند رسم القيم اللحظية في المستوى (q-p)لدورة كاملة، نحصل على قطع بيضاوي بنصف محور رئيسي a ونصف محور ثانوي b، وتعطيان بدلالة الطاقة (معادلة 1.13.2) كما يلي

 $a = \sqrt{2E/m\omega^2}$, $b = \sqrt{2mE}$

وتمثل كل نقطة على المنحنى البيضاوي بعض من حالة المتذبذب. ويسمى الفضاء ذو البعدين المشكل من الزخم الخطي والموقع فضاء الطور Phase space. وهذا يعني انه كلما انهى المتذبذب دورة كاملة، تتم النقطة الممثلة له قطع بيضاوي في فضاء الطور (الشكل 1.13.1).



شكل (1.13.1) فضاء الطور

في شرط ويلسون – سمر فيلد $\pi ba = nh \oint pdq = nh$ ، يعطي التكامل مساحة مسار الطور وتساوي πba . وعليه، تؤول معادلة (1.13.1) الى النحو التالى

$$\pi ab = nh$$

بالتعويض بقيم انصاف قطر المحاور، نحصل على

$$\pi \sqrt{\frac{2E}{m\omega^2}} \sqrt{2mE} = nh$$
$$E = n\frac{h}{2\pi}\omega = n\hbar\omega \qquad \dots(1.13.3)$$

و هذا هو الشرط بلانك الكمي للمتذبذب التوافقي . أي ان حالات المتذبذب بطاقات $E = \hbar \omega, 2\hbar \omega, 3\hbar \omega...$

يمكن وصفها بسلسلة من المنحنيات البيضاوية بحيث تكون المساحة بين أي منحنيين متتاليين تساوي h (ثابت بلانك).

اما شرط ويلسون-سمر فيلد لإلكترون يدور في مسار دائري حول النواة فيمكن الحصول عليه باستبدال الزخم الخطي بالزخم الزاوي واحداثي الموقع ، ويكون كالتالي

 $L \oint d\theta = nh$

$$\oint \mathbf{L} \, d\theta = nh \qquad \dots (1.13.4)$$

حيث ان الزخم الزاوي يبقى ثابت في حالة الحركة في المجال المركزي (قوة كولوم) ، لهذا

 $L.2\pi = nh$ $L = n\frac{h}{2\pi} = n\hbar \qquad \dots (1.13.5)$

و هذا شرط بور الكمي .

نظرية سمرفيلد لذرة الهيدروجين

في 1916 ، عرض سمر فيلد نظرية تتعلق بذرة الهيدروجين افترض فيها ان هذا الإلكترون يدور حول النواة في مدار بيضاوي وتكون النواة عند احدى بؤرتيه . ولصف هذه الحركة استخدم نظام الإحداثي القطبي (r, θ). وعليه ، يصبح شرط ويلسون – سمر فيلد الكمى على الصورة التالية:

$$\oint p_r \, dr = n_r h \qquad \dots (1.13.6)$$

$$\oint p_{\theta} d\theta = n_{\theta} h \qquad \dots (1.13.7)$$

حيث p_r , p_{θ} يمثلان الزخم الشعاعي والزخم الزاوي على الترتيب. بينما n_r , n_{θ} الرقم الكمي الشعاعي والرقم الكمي السمتي azimuthal quantum number.

وحيث في المجال المركزي، يكون الزخم الزاوي ثابتا و عليه تصبح المعادلة (1.13.7) كما يلي
$$p_{\theta} = n_{\theta} \frac{h}{2\pi} = n_{\theta} \hbar$$
 (1.13.8)

كما تكون طاقة الإلكترون الكلية:

$$\begin{split} \mathbf{E} &= \mathbf{K} + \mathbf{U} = \frac{1}{2} m v^2 + \frac{-e^2}{4\pi\varepsilon_0 r} = \frac{1}{2} m \left(\dot{r}^2 + (r\dot{\theta})^2 \right) - \frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0 r} \\ &= \frac{p_r^2}{2m} + \frac{p_{\theta}^2}{2mr^2} - \frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0 r} \qquad (\because p = m\dot{r}, p_{\theta} = mr^2\dot{\theta}) \end{split}$$

بحل هذه المعادلة بالنسبة ل p_r نحصل على التالي

$$p_r = \sqrt{2mE + \frac{2me^2}{4\pi\varepsilon_0} \frac{1}{r} - \frac{p_{\theta}^2}{r^2}} \qquad \dots (1.13.9)$$

$$\oint \sqrt{2m\mathbf{E} + \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{2me^4}{r} - \frac{n_\theta^2 \hbar^2}{r^2}} = n_r h$$

بتبسيط التكامل، نجد ان
$$E = -\frac{me^4}{32\pi^2\varepsilon_0^2\hbar^2} \frac{1}{(n_r + n_{\theta})^2} = -\frac{me^4}{32\pi^2\varepsilon_0^2\hbar^2} \frac{1}{n^2}$$

$$= -\frac{me^4}{32\pi^2\varepsilon_0^2\hbar^2} \frac{1}{n^2}$$

$$= -\frac{me^4}{32\pi^2\varepsilon_0^2\hbar^2} \frac{1}{n^2}$$

$$= -\frac{me^4}{32\pi^2\varepsilon_0^2\hbar^2} \frac{1}{n^2}$$

في الإحداثيات القطبية، معادلة القطع البيضاوي (الشكل 1.13.2) هي





شكل (1.13.2) مسار الإلكترون البيضاوي.

بإخذ لوغاريتم معادلة القطع البيضاوي ثم اشتقاق المعادلة بالنسبة للزاوية ، نحصل على التالي

$$\frac{1}{r}\frac{dr}{d\theta} = \frac{e\sin\theta}{1 + e\cos\theta} \qquad \dots (1.13.10)$$

كذلك

$$p_r dr = m \frac{dr}{dt} dr = m \frac{dr}{d\theta} \frac{d\theta}{dt} \frac{dr}{d\theta} d\theta = m \left(\frac{dr}{d\theta}\right)^2 \frac{d\theta}{dt} d\theta$$
$$= \left(\frac{1}{r} \frac{dr}{d\theta}\right)^2 p_{\theta} d\theta \qquad \qquad \left(\because p_{\theta} = mr^2 \frac{d\theta}{dt}\right)$$
$$= \frac{e^2 \sin^2 \theta}{(1 + e \cos \theta)^2} p_{\theta} d\theta \qquad \qquad \dots (1.13.11)$$

على ضوء معادلة (1.13.11) ، يصبح الشرط الكمي على النحو التالي

$$\oint p_r \, dr = p_\theta \oint \frac{e^2 \sin^2 \theta}{\left(1 + e \cos \theta\right)^2} \, d\theta = n_r h \qquad \dots (1.13.12)$$

$$\oint p_r \, dr = 2\pi p_{\theta} \left(\frac{1}{\sqrt{1 - e^2}} \right) = n_r h \qquad \dots (1.13.13)$$

حيث ان $p_{ heta}=n_{ heta}~\hbar$ ، تصبح معادلة (1.13.13) على الصورة

$$1 - e^2 = \frac{n_{\theta}^2}{\left(n_r + n_{\theta}\right)^2} \qquad \dots (1.13.14)$$

للقطع البيضاوي ، نعلم ان

$$1 - e^2 = \frac{b^2}{a^2} \qquad \dots (1.13.15)$$

باستخدام معادلتي (1.13.14، 1.13.15) ، نحصل على

$$1 - e^2 = \frac{b^2}{a^2} = \frac{n_{\theta}^2}{(n_r + n_{\theta})^2} = \frac{n_{\theta}^2}{n^2} \qquad \dots (1.13.16)$$

 $b < b_{n_r}$ بما ان n_r ، n_{θ} تكون اعدادا صحيحة ، فإن العدد الكمي الكلي n يكون أيضا عدد صحيح . في القطع البيضاوي ، يكون n_r ، n_{θ} ان n_r ، n_{θ} تكون n_r ، n_{θ} ان n_r ، n_{θ} و هذه القيمة العظمى للرقم الكمي n ، وعليه يكون $n < n_{\theta} < n$ و هذه القيمة العظمى للرقم الكمي n ، وعليه يكون $n_{\theta} < n$ و هذه القيمة العظمى للرقم الكمي n ، وعليه يكون $n_{\theta} < n$ و هذه القيمة العظمى للرقم الكمي n ، وعليه يكون $n_{\theta} < n$ و هذه القيمة العظمى للرقم الكمي n السمتي . عند $n_{\theta} < n$ و القطع البيضاوي يتحول الى خط مستقيم . فيزيائيا ، هذا يعني ان الإلكترون يتحرك في خط مستقيم يمر بالنواة و هذا غير ممكنا . لذلك لا يمكن ان يكون $n_{\theta} = 0$. لهذا ، تقع قيم n_{θ} المسموحة بها ما بين 1 و n وتتضمن هذه القيم . اذا كانت n = 4 ، نستطيع الفتراض قيم 10:34 م . والمقابل لهذا القيم الأربعة من قيم n_{θ}

نحصل على اربع مدارات ذات اختلافات مركزية eccentricities متنوعة (لاحظ هذه القيم في الجدول المرفق ادناه).

| п | n ₀ | n _r | Orbit notation $(n_{n_{\Theta}})$ | |
|---|----------------|----------------|-----------------------------------|--|
| 4 | 1,2,3,4 | 3,2,1,0 | $4_1, 4_2, 4_3, 4_4$ | |

كما ان الشكل (1.13.3) يوضح مدارات سمر فيلد البيضاوية.



شكل (1.13.3) مدارات سمر فيلد البيضاوية .

(1.14) نظرية سمرفيلد النسبية لذرة الهيدروجين

(1.14) Sommerfeld Relativistic Theory of Hydrogen Atom

اثناء دوران الإلكترون حول النواة في ذرة الهيدروجين في مدار بيضاوي تكون سرعته اكبر عند الإقتراب من النواة ، بينما تكون هذه السرعة اصغر عندما الإبتعاد نسبيا عن النواة . وحسب النظرية النسبية الخاصة ، فإن كتلة الجسم المتحرك تتغير مع سرعته . لذلك ، عند تطبيق هذه النتيجة على الأجسام المتحركة ، افترض سمر فيلد ان مستويات الطاقة (ما عدا الحالة الأرضية) تنقسم الى عدد من المكونات القريبة من بعض والمسماة بالتركيب الدقيق fine structure الطيف . كما يصبح مدار الإلكترون على صورة منحنيات معقدة (قطع بيضاوي مغزلي عزلي some gellipse) كما في حالة مدار كوكب المريخ حول الشمس .

وفقا لنظرية ويلسون- سمر فيلد فإن لكل درجة حرية لحركة الإلكترون تكون مكممة . وعليه ، نحصل على شرطين كميين :

$$b p_{\theta} d\theta = n_{\theta} h \qquad \dots (1.14.1)$$

$$\oint p_r \, dr = n_r h \qquad \dots (1.14.2)$$

حيث يؤول الشرط الأول الي

- $p_{\theta} = n_{\theta}\hbar \qquad \dots (1.14.3)$
- N (2) (4)

كما تكون طاقة الإلكترون على النحو

E = K + U =
$$m_0 c^2 \left(\frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} \right) - \frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0 r}$$
 ...(1.14.4)

باستخدام معادلتي (1.14.3، 1.14.4) ، نجد ان الطاقة الكلية للإلكترون كما يلي

$$\mathbf{E} = -\frac{2\pi\hbar c\mathbf{R}}{n^2} - \frac{me^4\alpha^2}{32\pi^2\epsilon_0^2\hbar^2} \frac{1}{n^4} \left(\frac{n}{n_0} - \frac{3}{4}\right) \qquad \dots (1.14.5)$$

حيث

$$\alpha = \frac{e^2}{4\pi\varepsilon_0\hbar c}$$

وهذا الثابت يعرف بثابت التركيب الدقيق.

يمكن فرز معادلة (1.14.5) الى معادلة ذات حدين وذلك لتسهيل التعامل معها . أي

$$\mathbf{E} = -\mathbf{E}_{0n} - \mathbf{E}_c(n, n_{\theta}) \qquad \dots (1.14.6)$$

حيث E_{0n} يمثل الحد الأول في معادلة (1.14.5) ويعبر عن طاقة الإلكترون الناتجة من نظرية بور . بينما E_c يعبر عن التصحيح النسبي للطاقة والذي يعتمد على الأرقام الكمية الكلية والسمتية (n_θ, n) . حيث قيم *n المسموحة هي*

المسموحة هي *n_ط المسموحة هي 1,2,3, و*تكون معادلة (1.14.6) كافية لتفسير التركيب الدقيق لخط طيف ذرة الهيدروجين H_a . ولتوضيح ذلك ، نتناول الشرح التالي

ينتج خط الطيف في ذرة الهيدروجين H_{α} بسبب انتقال الإلكترون من مستوى الطاقة n=3 الى مستوى الطاقة n=2 . تكون قيم الرقم الكمى السمتى في هذه الحالات كما يلى:

 $n = 3, n_{\theta} = 1, 2, 3.$

$n = 2, n_{\theta} = 1, 2.$

وتكون مستويات الطاقة :

$$E_{3} = -E_{03} - E_{c} (3, 1)$$
$$E_{3} = -E_{03} - E_{c} (3, 2)$$
$$E_{3} = -E_{03} - E_{c} (3, 3)$$

وكذلك ،

$$E_2 = -E_{02} - E_c (2, 1)$$
$$E_2 = -E_{02} - E_c (2, 2)$$

ويكون الانتقال بين المستويين الرئيسيين كما في الشكل (1.14.1) ، وعلامة X تشير الى الانتقال الممنوع .



 H_{α} شكل (1.14.1) التركيب الدقيق لخط الطيف

 H_{α} يبين الشكل عدد القفزات الممكنة بين مستويات الطاقة . نلاحظ انه يوجد ست اقفزات ممكنة . عمليا وجد ان خط H_{α} هو خط مز دوج (ثنائي) selection rules تخضع لها عملية انتقاع (اختيار) انتقال الإلكترون بين مستويات الطاقة . وتنص هذه القواعد على ان هناك شروط معينة يجب تحقيقها وهي ان الرقم الكمى يتغير عند الأنتقالات المسموحة بها بمقدر كالتالى:

 $\Delta n_{\Theta} = \pm 1$

ولهذا ، تسمح قاعدة الانتقال (الاختيار) **بثلاثة** خطوط فقط . بينما تكون الخطوط الطيفية الناتجة من الإنتقلات:

 $3_1
ightarrow 2_2$ and $3_3
ightarrow 2_2$ قريبة جدا من بعضها البعض لدرجة لا يمكن التفريق بينها في درجة الحرارة المادية. عمليا ، لوحظت الخاصية الثلاثية لخطوط طيف H_{lpha} في حالة الهيدروجين الثقيل عند درجة الحرارة المنخفضة

وعليه ، فإن الاتفاق بين تنبئ نظرية سمر فيلد النسية والملاحظة العملية لخط طيف H_α يؤكد على صحة وصلاحية النظرية النسبية الخاصة . وهذا يوضح ان سرعة الإلكترون تكون مقاربة الى سرعة الضوء مما يجعل للنسبية تأثير واضح . حيث ان الإلكترونات التي لها نفس الرقم الكمي الرئيسي n وتختلف في الرقم الكمي السمتي تدور في مدارات بيضاوية باختلاف مركزي متغير ، فإن هذه الإلكترونات تملك سرعة اكبر حول النواة في حالة المدارات ذات الإختلاف المركزي الأكبر وعليه يكون لها كتل فعالة مختلفة ، ورقم سمتي مختلف ، وبالتالي يكون لهل طاقة كلية مختلفة .

أمثلة محلولة مثال(1)

احسب لذرة + He ما يلي: (i) مدار بور الأول (ii) سرعة دوران الإلكترون في هذا المدار . (iii) التردد المداري له في هذا المدار (iv) الطاقة الحركية وطاقة الربط للإلكترون في الحالة الأرضية . (v) جهد التأين وجهد التهيج (الإثارة) ألأول. (vi) طول موجة خط الرنين المنبعث من الانتقال 1 = n = 2 → n = ?.

الحل

$$r_n = a_0 \frac{n^2}{Z}$$
 (n = 1)
 $r_1 = \frac{a_0}{2} = \frac{0.529 \text{ Å}}{2} = 0.264 \text{ Å}$

(ii) سرعة الإلكترون:

$$v_n = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{e^2}{\hbar} \frac{Z}{n} = (2.19 \times 10^6 \text{ m/s}) \frac{Z}{n}$$
$$v_1 = (2.19 \times 10^6 \text{ m/s}) \left(\frac{2}{1}\right) = 4.38 \times 10^6 \text{ m/s}$$
$$: \text{ Lit}(111)$$

$$\omega_n = \left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\right)^2 \frac{me^4}{\hbar^3} \frac{Z^2}{n^3} = (4.14 \times 10^{15}) \frac{Z^2}{n^3}$$
$$\omega_1 = 16.56 \times 10^{15} \text{ rad/s}$$

(iv) الطاقة الحركية :

$$K_n = |E_n| = (13.6 \text{ eV}) \frac{Z^2}{n^2}$$

 $K_1 = 54.32 \text{ eV}$

طاقة الربط = 54.32ev .

اما طاقة الإثارة الأولي فهي الطاقة اللازمة لرفع الإلكترون من المدار الأرضي (n=1) الى الحالة الاستثارة الأولى (n=2) . او

$$\Delta E = E_2 - E_1 = (13.58 \text{ eV})Z^2 \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{2^2}\right) = 40.74 \text{ eV} \quad (Z = 2)$$

$$\frac{1}{\lambda} = R_{\infty} Z^2 \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right) = R_{\infty} \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{2^2} \right) = \frac{3}{4} R_{\infty} Z^2$$
$$\lambda = \frac{4}{3R_{\infty} Z^2} = \frac{4}{3 \times (1.097 \times 10^7 \text{ m}^{-1}) \times 4} = 303.8 \text{ Å}.$$

مثال (2)

إذا كانت ذرة الهيدروجين المستقرة تبعث فوتون يقابل خط ليمان الأول. احسب (i) سرعة ارتداد الذرة . (ii) طاقة الذرة الحركية الإرتدادية . (iii) طاقة الفوتون المنبعث . ؟

الحل

عند انتقال الإلكترون من n=2 o n=1 ، يتقاسم الإلكترون والذرة طاقة الإنتقال . تعطى هذه الطاقة بالمعادلة:

$$\Delta \mathbf{E} = \mathbf{E}_2 - \mathbf{E}_1 = 2\pi\hbar c \mathbf{R} \mathbf{Z}^2 \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{2^2}\right) = \frac{3}{2}\pi\hbar c \mathbf{R} \mathbf{Z}^2 \qquad \dots (1)$$

يتطلب قانون حفظ الزخم ما يلي: زخم الذرة = زخم الفوتون . أي

$$P = \hbar \omega / c$$

وتكون طاقة ارتداد النواة كما يلى

$$E = \frac{p^2}{2M} = \frac{(\hbar\omega)^2}{2Mc^2} ...(3)$$

كما تكون طاقة الانتقال تساوي مجموع طاقة الفوتون المنبعث وطاقة ارتداد النواة . أي ،

$$\Delta E = \hbar \omega + \frac{(\hbar \omega)^2}{2Mc^2} \qquad \dots (4)$$

وعليه ،

$$\hbar\omega = \frac{2\Delta E}{1 + \sqrt{2\Delta E / Mc^2}} \qquad \dots (5)$$

كما يكون لذرة الهيدروجين :

$$\Delta E/Mc^2 \ll 1$$

ومنها ،

$$\hbar\omega = \Delta E = \frac{3}{2}\pi\hbar c R Z^2 \qquad \dots (6)$$

وتصبح سرعة ارتداد النواة كما يلي

$$v = \frac{p}{M} = \frac{\hbar\omega}{Mc} = \frac{3\pi\hbar RZ^2}{2M} = 3.26 \text{ m/s}$$
 ...(7)

(ii) طاقة ارتداد الذرة :

$$E_r = \frac{p^2}{2M} = \frac{(\hbar\omega)^2}{2Mc^2} = \frac{9}{8} \frac{\pi^2 \hbar^2 R^2 Z^4}{M} = 5.5 \times 10^{-8} \text{ eV}$$

(iii) طاقة الفوتون المنبعث :

$$E = \Delta E - E_r (E_r \ll \Delta E)$$
$$= \Delta E = 10.20 \text{ eV}.$$

مثال (3) اذا كانت ذرة الهيليوم المستقرة تبعث فوتون مقابل خط ليمان الأول في السلسلة ، ويضرب هذا الفوتون ذرة هيدروجين مستقرة في الحالة الأرضية ليحرر منها الكترون . جد الطاقة الحركية لهذا الإلكترون الضوئي .؟

الحل

تكون طاقة الفوتون المنبعث كما يلي

$$\hbar\omega = \Delta E = E_2 - E_1 = \frac{3}{2}\pi\hbar cRZ^2 = 6\pi\hbar cR$$
 (Z = 2)

طاقة تأين ذرة الهيدروجين :

 $\Delta E_0 = 2\pi \hbar c R$

تظهر طاقة الفوتون الزائدة على شكل طاقة حركية للإلكترون الضوئي . تكون الطاقة الحركية لهذا الإلكترون الضوئي تساوي التالي:

$$K = \Delta E - \Delta E_0 = 6\pi\hbar cR - 2\pi\hbar cR = 4\pi\hbar cR = 27.2 \text{ eV}.$$

مثال (4) ما هو العنصر الذي له طيف شبيه بطيف الهيدروجين ولكن خطوطه الطيفية تكون موجاتها اقصر بأربع مرات لتلك الخطوط في ذرة الهيدروجين .؟

الحل

يكون مقلوب طول الموجة لخطوط الطيف المنبعث من الذرات المشابهة للهيدروجين متناسبا مع z² . لنفرض ان λ₂ و λ₁ هما طول موجات ذرة الهيدروجين وموجة ذرة العنصر المجهول على الترتيب . لذا ، من العلاقة التناسبية في المثال ، نجد ان

$$\frac{\lambda_1}{\lambda_2} = \frac{Z_2^2}{Z_1^2}$$

بالتعويض ، نحصل على $z_2=2$ ، والعنصر هو الهيليوم .

مثال(5) جد الرقم الكمي n المقابل لحالة الهيليوم +He المستثارة اذا كان الإنتقال منها الى الحالة الأرضية يبعث فوتونين بإطوال موجات تساوي 1.85 و 30.4 نانومتر (nm) ?

الحل

لنفرض ان n_0, n_1 هما الرقمان الكميان للحالة الأرضية والحالة الوسيطية على الترتيب وان λ_2 و λ_1 هي اطوال الموجات عند الإنتقال من $n_1, n_1 \to n_0$, $n \to n_1$, $n_1 \to n_0$, $n \to n_1$



بإضافة المعادلتين ، نحصل على التالي

$$\frac{1}{\lambda_1} + \frac{1}{\lambda_2} = RZ^2 \left(\frac{1}{n_0^2} - \frac{1}{n^2} \right) \qquad n_0 = 1$$

بتعويض قيم الثوابت ، نجد ان

 $λ_1 = 108.5 \times 10^{-9} \text{ m}, \lambda_2 = 30.4 \times 10^{-9} \text{ m}, \text{ R} = 1.097 \times 10^7 \text{ m}^{-1}, \text{ Z} = 2, \ n_0 = 1$ Δα1 = 108.5 × 10⁻⁹ m, λ₂ = 30.4 × 10⁻⁹ m, R = 1.097 × 10⁷ m⁻¹, Z = 2, n₀ = 1

مثال (6) احسب ثابت رايدبيرغ اذا كان ايون الهيليوم يملك فرق في طول الموجات بين خط بالمر الأول والخط الأول في سلسلة ليمان بمقدار :

$$\Delta \lambda = 133.7 \text{ nm}.$$

الحل طول موجة الخط الأول في سلسلة بالمر يساوي

$$\frac{1}{\lambda} = RZ^2 \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{3^2} \right) \Rightarrow \lambda = \frac{9}{5R}$$

وطول موجة الخط الأول في سلسلة ليمان يساوي

$$\frac{1}{\lambda'} = RZ^2 \left(\frac{1}{1^2} - \frac{1}{2^2} \right) \quad \Rightarrow \quad \lambda' = \frac{1}{3R}$$

اذلك ،

$$\Delta \lambda = \lambda - \lambda' = \frac{22}{15R}$$

$$R = \frac{22}{15\Delta \lambda} = 1.097 \times 10^7 \text{ m}^{-1}$$

$$\Delta \lambda = \lambda - \lambda' = \frac{22}{15R}$$

$$R = \frac{22}{15\Delta \lambda} = 1.097 \times 10^7 \text{ m}^{-1}$$

مثال(7) ما هو الأيون الشبيه بذرة الهيدروجين الذي له فرق في طول الموجة بين الخط الأول في سلسلة بالمر والخط الأول في سلسلة ليمان يساوي 59.3nm ؟

الحل

$$\Delta \lambda = \frac{36}{5RZ^2} - \frac{4}{3RZ^2} = \frac{88}{15RZ^2}$$
$$Z = \sqrt{\frac{88}{15R\Delta\lambda}} = \sqrt{\frac{88}{15\times1.097\times10^7 \,\mathrm{m}^{-1}59.3\times10^{-9} \,\mathrm{m}}} = 3.$$

مثال(8) جد تباعد الخط الأول في سلسلة بالمر لطيف خليط من الهيدروجين العادي والترتيوم . حيث
$$R_{\infty} = 1.097 \times 10^7 \ m^{-1}.$$
الحل

للهيدروجين العادي :

$$R_{\rm H} = \frac{R_{\infty}}{1 + m/M}$$

في حالة التريتيوم :

$$R_{\rm T} = \frac{R_{\infty}}{1 + m/3M}$$

لنفرض ان اطوال موجات الخطوط الأولى في سلسلة بالمر للنظيرين هي _λ₂ و _λ₁ . من المعادلات السابقة الخاصة بطول الموجات في سلسلة بالمر ، نجد ان

$$\frac{1}{\lambda_1} = R_H \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{3^2} \right) = \frac{5}{36} R_H \implies \lambda_1 = \frac{36}{5R_H}$$
$$\frac{1}{\lambda_2} = R_T \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{3^2} \right) = \frac{5}{36} R_T \implies \lambda_2 = \frac{36}{5R_T}$$

وعليه ، يكون فرق طول الموجات يساوي

$$\Delta \lambda = \lambda_1 - \lambda_2 = \frac{36}{5} \left(\frac{1}{R_H} - \frac{1}{R_T} \right) = \frac{36}{5R_\infty} \left[\left(1 + \frac{m}{M} \right) - \left(1 + \frac{m}{3M} \right) \right]$$
$$= \frac{36}{5R_\infty} \frac{2}{3} \frac{m}{M} = \frac{36 \times 2}{5 \times 1.0973 \times 10^7 \,\mathrm{m}^{-1} \times 3} \left(\frac{1}{1836} \right) = 2.4 \times 10^{-10} \,\mathrm{m} = 2.4 \,\mathrm{\AA}.$$

احسب أطول وأقصر طول موجة في سلسلة ليمان وسلسلة بالمر في حالة

(i) ذرة الهيدروجين (ii) ذرة الهيليوم المتأينة احاديا.

(2) جد الطاقة المعنرى التي يجب ان يمتلكها الإلكترون حتى تظهر جميع خطوط الطيف لجميع سلاسل طيف الهيدروجين عندما تتهيج ذرة الهيدروجين بالتصادم مع هذه الإلكترونات؟

- (3) جد عدد الدورات التي يعملها الإلكترون في الحالة n=2 لذرة الهيدروجين قبل ان يقفز الى n=1? مع العلم ان فترة حياة الذرة $\omega = (4.14 \times \frac{10^{15} \, rad}{s}))$
 - (4) احسب الكميات التالية لأيونات He+, Li++ (4)
- (5) نصف قطر المدار الأول (ii) تردد الإلكترون الدوراني في مدار بور الأول (iii)سرعة الإلكترون في هذا المدار.(iv) طاقة الحركة ، طاقة الوضع والطاقة الكلية. (v) طاقة التأين. (vi) احسب اول ثلاثة من جهود التهيج. (vii) اطوال أمواج خطوط الطيف عند انتقال الإلكترون من n=3 الى n=2
 - (6) احسب لذرة البزوترونيوم ما يلي:
 - (i) نصف قطر مدار بور الأول (ii) طاقة الحالة الأرضية (iii) ثابت رايدبيرغ. (iv) طول موجة الخط الأول في سلسلة ليمان
 وبالمر.
 - (7) احسب لذرة الهيدروجين الخفيفة والثقيلة الفرق بين (i) طاقتي الربط للإلكترون لكل منهما في الحالة الأرضية?
 - (ii) اطوال موجات الخطوط الأولى في سلسلة ليمان

الفصل الثانى: التركيب الدقيق لخطوط الطيف

Fine Structure of Spectral Lines

نتناول في هذا الفصل فكرة غزل الالكترونات حول محور ها وما يترتب على ذلك من الزخم الزاوية الذاتية. كما ندرس مفهوم الأرقام الكمية وحالة الالكترون في الذرة. ونتناول مفهوم العزم المغناطيسي للذرات ذات الكترون تكافؤ وحيد. نستعرض مفاهيم الاقتران بين الزخم المدارية والغزلية لذرات الهيليوم وعناصر الأتربة القلوية.

Electron Spin غزل (لف) الإلكترون (2.1)

في محاولة لنفسير ازدواجية خطوط الطيف المنبعثة من الذرات القلوية وشذوذ ظاهرة زيمان، افترض العالمان الألمانيان (صموئيل جود سمث و جورج الينبيك Spin & George Uhlenbeck ويسمى الزخم الزاوي العامين (مسموئيل جود سمث و جورج الينبيك spin (الغزل) الإلكترون ربما يدور حول محوره. وسميت هذه الحركة باللف (الغزل) spin ويسمى الزخم الزاوي المصاحب لهذه الحركة باللف (الغزل) معام المصاحب لهذه الحركة بالزخم الزاوي الغزلي الذاتي . المصاحب لهذه الحركة بالزخم الزاوي الغزلي الذاتي .spin (الغزل) معام وجاء هذا الفرض الفرض الفرض الفرض المصاحب لهذه الحركة باللف (الغزل) المصاحب لهذه الحركة بالزخم الزاوي الغزلي الذاتي . المصاحب لهذه الحركة بالزخم الزاوي الغزلي الذاتي .spin معامي الغزل) معام وجاء هذا الفرض الكلاسيكية يعتبر الإلكترون ككرة مشحونة، التي تدور حول محور ها كما تدور الأرض حول نفسها وجاء هذا الفرض قبل الكتشاف معادلة شرودنجر وبدون أي سند نظري، وانما افترض لتفسير ملاحظات معملية. في عام 1928، بين قبل اكتشاف معادلة شرودنجر وبدون أي سند نظري، وانما افترض لتفسير ملاحظات معملية. في عام 1928، بين العالم الإنجليزي ديراك ان هذا الزخم الزاوي الغزلي الذاتي يظهر في معادلة شرودنجر بطريقة طبيعية وبهذا حصلت قبل اكتشاف معادلة شرودنجر ودون أي سند نظري، وانما افترض لتفسير ملاحظات معملية. في عام 1928، بين العالم الإنجليزي ديراك ان هذا الزخم الزاوي الغزلي الذاتي يظهر في معادلة شرودنجر بطريقة طبيعية وبهذا حصلت فكرة دوران الإلكترون حول نفسه على قاعدة نظرية. بينما في الصورة الكمية يعتبر اللف كخاصية ذاتية المراد الزاكترونات مثل كتلتها وشحنتها.

(2.2) الأرقام الكمية وحالة الإلكترون في الذرة

Quantum Numbers and the State of an Electron in an Atom

عندما تطبيق معادلة شرودنجر على حركة الإلكترون في الذرة، نجد ان الحالة الكمية او دالة الموجة لهذا الإلكترون تتميز بأربعة أرقام، تسمى بالأرقام الكمية. وهي كما يلي الرقم الكمي الرئيسي n، الرقم الكمي المداري، الرقم الكمي المغناطيسي، الرقم الكمي المغزلي.

كما ان حل معادلة شرود نجر يعطي دالة الموجة التي تبين كل المعلومات عن هذا الإلكترون في الذرة، من خصائص هذه الأرقام الكمية ما يلي:

الرقم الكمي الرئيسي (n): يحدد هذا الرقم طاقة الإلكترون الكلية في الذرة ومعدل بعده عن النواة. كما يتخذ القيم....
 1،2،3

مع ازدياد قيمة هذا الرقم تزداد طاقة الإلكترون.

الرقم الكمي المداري (1): يحدد هذا الرقم الزخم الزاوي المداري للإلكترون في الذرة. حيث تعطى قيمة هذا الزخم بالعلاقة:

$$|l| = \sqrt{l(l+1)}\hbar$$
 ...(2.2.1)

حيث لقيمة معينة للقم الكمي n، يتخذ الرقم الكمي المداري القيم: (n-1).....(n-1). كما يعطي هذا الرقم شكل منحنى التوزيع الاحتمالي probability distribution curve.كما يرمز للإلكترونات التي لها

.s, p, d, f, ... بالحروف $l = 0, 1, 2, 3 \dots$

الرقم الكمي المغناطيسي m_l : حيث ان متجه الزخم الزاوي J لا يتخذ كل الترتيبات في الفضاء وانما يكون هناك اتجاهات معينة يسمح بها. ويسمى هذا المظهر للمتجه J بالفضاء المكمم.ويكون الترتيب المسموح به لهذا المتجه هو الذي يعطي مركبة J (لنفرض محور -z) لها مقدار كالتالي

$$\left|l_{z}\right| = m_{l}\hbar \qquad \dots (2.2.2)$$

حيث m_l تعرف **بالرقم الكمي المغناطيسي** magnetic quantum number . وتكون قيمة هذا الرقم لقيمة معطاة من J هي القيم الصحيحة المتراوحة بين $l \to l$ في القيم الصحيحة المتراوحة بين $l \to l$ فيزيائيا، يعنى هذا ان متجه الزخم الزاوي المداري يرسم مخروطا في الفضاء حول محور -z، ومسقط هذا المتجه على هذا المحور هو القيم المتوسطة لمركبات المتجه في اتجاهي محوري - x-y تساوي صفرا.

الرقم الكمي المغزلي (m_s) : بينت نظريات الميكانيكا الكمية ان الإلكترون يمتلك زخم زاوي مغزلي ذاتي مقداره

$$\left|s\right| = \sqrt{s(s+1)}\,\hbar \qquad \dots (2.2.3)$$

حيث s يسمى بالرقم الكمي المغزلي، حيث افترض ان له قيمة واحدة هي 1/2. بينما يكون للمتجه s اتجاهين فقط. ويكون مسقط هذا المتجه حول محور -z (مثلا) كما يلي

$$|s_z| = m_s \hbar = \pm \frac{1}{2} \hbar$$
 ...(2.2.4)

حيث $m_{
m s}=\pm 1/2$ ، ويعرف هذا المقدار بالرقم الكمي المغزلي المغناطيسي(كما في الشكل 2.2.1) .



شكل (2.2.1) القيم المسموحة لمسقط الرقم الكمي المغزلي .

هكذا ، توصف حالة الإلكترون في الذرة بأربعة ارقام كمية هي n, l, m_l, m_s . الآن سنجد الحالات الكمية المقابلة لقيم متنوعة من الرقم الكمي الرئيسي n.

لنعتبر الرقم الكمي الرئيسي n=1، يكون : $1/2 \pm 0, m_l = 0, m_l = 0, m_s = \pm 1/2$. لذلك ، لهذا الرقم الكمي الرئيسي يوجد حالتان معرفتان كما يلى

$$n = 1, l = 0, m_l = 0, m_s = +\frac{1}{2}$$

 $n = 1, l = 0, m_l = 0, m_s = -\frac{1}{2}$

وفقا لقاعدة **باولي**، تشـغل كل حالة بالكترون واحد . وتألف الحالة الكمية التي لها نفس الرقم الكمي الرئيسي n ما يسمى بالقشرة shell . وهذه القشور لها رموز على النحو التالي

هكذا ، تحوي القشرة K على حالتين كميتين والكترونين .

كما تسمى الحالات الكمية التي لها نفس قيم *إ بالقشرة الفرعية sub-shell . و ع*ليه، الحالتان السابقتان التي لهما نفس قيمة *l(=0)* تشكل قشرة فرعية. ويرمز للقشور الفرعية كما يلي

| 2 | 1 | الرقم الكمي السـمتي (1): 0 | |
|---|---|----------------------------|--|
| | | 5 4 3 | |
| d | р | رمز القشرة الفرعية: s | |
| | | h g f | |

يكون للقشرة K فقط قشرة فرعية هي s.

كذلك ، للرقم n=2 ، l=0,1 ، n=2 . (كما في الجدول ادناه) ،تكون القيم المسموحة لهذه الأرقام الكمية على النحو

| | | | - | |
|---|---|-----------------------|----------------|------------------|
| п | l | <i>m</i> ₁ | m _s | Quantum states |
| 2 | 0 | 0 | + 1/2 | (2, 0, 0, 1/2) |
| | | | - 1/2 | (2, 0, 0, - 1/2) |
| 2 | 1 | -1 | + 1/2 | (2, 1, -1, 1/2) |
| | | | - 1/2 | (2, 1, -1, -1/2) |
| | | 0 | 1/2 | (2, 1, 0, 1/2) |
| | | | - 1/2 | (2, 1, 0, - 1/2) |
| | | 1 | 1/2 | (2, 1, 1, 1/2) |
| | | | - 1/2 | (2, 1, 1, -1/2) |

الجدول يبين الحالات الكمية للقشرة L

نلاحظ ان القشرة L (n=2) تحتوي على s قشرة فرعية واحدة و على ثلاث قشور فرعية p. أي في الجميع يوجد ثمان حالات كمية. ويسمى كل زوج من الحالات الكمية من القشرة الفرعية المختلفة في الأرقام الكمية الغزلية فقط بثمان حالات كمية. ويسمى كل زوج من الحالات الكمية من القشرة الفرعية الفرعية المختلفة في الأرقام الكمية الغزلية فقط والددية و على مداري و القشرة الفرعية p تحوي على ثلاث مدارية ويرمز لها بالرموز : p_x, p_y, p_z.

اما في الحالات الكمية المقابلة للرقم الكمي الرئيسي 3= n، يمكن تلخيص هذه الحالات كما في الجدول التالي ادناه

| n | l | m _l | m _s | Quantum states |
|---|---|----------------|----------------|-------------------------------------|
| 3 | 0 | 0 | +1/2 - 1/2 | (3, 0, 0, 1/2) (3, 0, 0, -1/2) |
| | 1 | -1 | 1/2 - 1/2 | (3, 1, -1, 1/2) (3, 1, -1, -1/2) |
| | | 0 | 1/2 -1/2 | (3, 1, 0, 1/2) (3, 1, 0, -1/2) |
| | | 1 | 1/2 -1/2 | (3, 1, 1, 1/2) (3, 1, 1, -1/2) |
| | 2 | - 2 | 1/2 - 1/2 | (3, 2, -2, 1/2) (3, 2, -2, -1/2) |
| | | - 1 | 1/2 - 1/2 | (3, 2, -1, 1/2) (3, 2, -1, -1/2) |
| | | 0 | 1/2 - 1/2 | (3, 2, 0, 1/2) (3, 2, 0, 1/2) |
| | | 1 | 1/2 - 1/2 | (3, 2, 1, 1/2) (3, 2, 1, -1/2) |
| | | 2 | 1/2 - 1/2 | (3, 2, 2, 1/2) (3, 2, 2,-1/2) |

الحالات الكمية للقشرة (n=3 للرقم الكمي .

كما يمكن إيجاد عدد الإلكتر ونات في قشرة ما بالعلاقة التالية:

$$\sum_{l=0}^{n-1} 2(2l+1) = 2[1+3+5+\dots+(2n-1)]$$

$$=2\left[\frac{n}{2}(1+(2n-1))\right]=2n^{2}$$

يمكن اشتقاق هذه المعادلة بسهولة، حيث لكل n، تتخذ l القيم : $1 - 1 \to 0$ ، ولكل قيمة من هذه القيم يوجد يمكن اشتقاق هذه المعادلة بسهولة، حيث لكل n، تتخذ l القيم : $l \to l - 0$ ، ولكل قيمة من m_l ، ولكل قيمة من m_l يوجد قيمتان للرقم المغزلي m_s هما : $l = -1, -\frac{1}{2}$.

Electronic configuration in Atoms التكوين الإلكترونى في الذرات (2.3)

تتحكم في توزيع الإلكترونات في الذرات القواعد التالية:

• قاعدة اوف باو Aufbau principle

وفقا لهذه القاعدة ان اول الكترون في الذرة يقوم بإشغال الحالة الكمية ذات الطاقة المنخفضة المتاحة ثم يقوم الإلكترون الثاني بإشغال الحالة الكمية التالية الأعلى في الطاقة. كما يكون تتابع مستويات الطاقة بترتيب متزايد من الطاقة كما يلي:

1s < 2s < 2p < 3s < 3p < 4s < 3d < 4p < 5s < 4d < 5p < 6s < 4f < 5d.

 قاعدة باولي الاستثنائية : وضع العالم الألماني ، باولي ، هذه القاعدة لتوزيع الإلكترونات في الذرات المعقدة ، وتنص على ما يلي:

لا يمكن لإلكترونان التواجد في مستويات الطاقة ان يكونا بنفس الحالة الكمية، أي ان يكون لهما نفس الأرقام الكمية الأربعة .

قاعدة هاند rule : يحدث اشغال الإلكترون في مدرات القشر الفرعية وفقا لقاعدة هاند والتي تنص على الإلكترون يفضل اشغال المدارات المتفرقة لكي تكون لها غزل متوازي. وبعبارة أخرى، يحدث تزويج الإلكترونات في مدارات في أي قشرة فرعية متاحة عندما يكون فيها الكترون واحد. وفقا لهذه القاعدة يكون التوزيع الإلكتروني في ذرات الكربون، النيتروجين، والأكسجين كما يلي:

| 6C | ↑↓ | $\uparrow\downarrow$ | \uparrow | \uparrow | | |
|----|----------------------|----------------------|------------|------------|----------|----------|
| | 1.5 | 25 | $2p_x$ | $2p_y$ | 2p | Z |
| N | $\uparrow\downarrow$ | ¢↓ | Ŷ | ↑ | ↑ | |
| 71 | <u>1</u> s | 25 | $2p_x$ | 2 <i>p</i> | y 21 | p_z |
| 0 | ↑↓ | ↑↓ | ↑. | Ļ | ↑ | ↑ |
| 80 | 1 <i>s</i> | 2 <i>s</i> | 21 | v_x | $2p_v$ | $2p_z$ |

Magnetic Moment of Atom عزم الذرة المغناطيسي (2.4)

عندما يتحرك جسيم مشحون في مسار مغلق او يدور حول محوره ، فإنه يصاحب ذلك تولد تيار كهربي . يكون للفة التيار هذه يوجد عزم مغناطيسي magnetic moment . لذلك ، نتيجة لحركة الإلكترونات في الذرة ، الحركة الدورانية والحركة الغزلية ، تتولد العزوم الزاوية في هذه الذرات angular momenta .

لنفرض ان الكترون يتحرك بسرعة خطية v في مدار دائري نصف قطره r، تكون شدة التيار المصاحب لهذه *الحركة* المدارية كما يلي

$$\mathbf{I} = -\frac{ev}{2\pi r} \qquad \dots (2.4.1)$$

كما يكون العزم المغناطيسي المصاحب للحركة المدارية كما يلي

$$\left|\vec{\mu}\right| = \mathbf{IA} = -\left(\frac{ev}{2\pi r}\right)\left(\pi r^2\right) = -\left(\frac{e}{2m}\right)\left(mvr\right) = -\left(\frac{e}{2m}\right)\mathbf{L}\left(\frac{e}{2m}\right)\mathbf{L}\left(\frac{e}{2m}\right)\mathbf{L}\right)$$
...(2.4.2)

 $|\mathbf{L}| = mvr$

وتسمى عزم الإلكترون الزاوي المداري orbital angular momentum. والإشارة السالبة تعني ان اتجاه الزخم الزاوي يعاكس اتجاه العزم المغناطيسي. كما تكون النسبة بين العزم المغناطيسي الى الزخم الزاوي كما يلي

$$\frac{\mu}{|\mathbf{L}|} = \frac{e}{2m}$$

وعليه، يمكن التعبير عن العزم المغناطيسي المصاحب لحركة الإلكترون المدارية كما يلي

$$|\vec{\mu}_{\rm L}| = -\frac{e\hbar}{2m} \frac{|\mathbf{L}|}{\hbar} = -\mu_{\beta} \sqrt{l(l+1)} = -g_l \mu_{\beta} \sqrt{l(l+1)} \qquad \dots (2.4.3)$$

حيث $g_l = 1$ تسمى معامل - g المداري . كما ان

$$\mu_{\beta} = \frac{e\hbar}{2m} = 9.27 \times 10^{-24} \,\text{J/T} = 5.79 \times 10^{-5} \,\text{eV/T}$$

وهذا المقدار يسمى بور ماجنتون Bohr Magneton . كما في المقابل يكون العزم المغناطيسي المصاحب للحركة الغزلية والذي يتعلق بالزخم الزاوي المغزلي الذاتي على الصورة الرياضية التالية:

$$|\mu| = -\frac{e}{m}|\mathbf{s}| = 2\left[\frac{e\hbar}{2m}\right]\frac{|\mathbf{s}|}{\hbar} = -g_{s}\mu_{B}\sqrt{s(s+1)}....(2.4.3)$$

- حيث $g_s=g_s$ و تسمى بمعامل -g الغزلي

Larmor Theorem نظرية لأرمور (2.5)

لنفرض ان الكترونا يتحرك في مسار دائري. تكون العلاقة بين الزخم الزاوي المداري [والعزم المغناطيسي المقابل كما يلي

$$\mu = -\left(\frac{e}{2m}\right)l \qquad \dots (2.5.1)$$

عند تسليط مجال مغناطيسي **B** على هذا الإلكترون، فإن هذا المجال يؤثر عليه بعزم از دواج Torque يساوي

 $.\tau = \mu B \sin \alpha$

حيث α الزاوية بين I و واتجاه المجال المغناطيسي B. وهذا الازدواج يجعل المتجه J والمتجه μ يغز لان حول اتجاه المجال المغناطيسي B ويرمز لها اتجاه المجال المغناطيسي A بسرعة غزل زاوية تسمى تردد لارمور Larmor frequency ويرمز لها بالرمز . ω. لإيجاد هذا التردد نتبع التالى

نفرض ان عزم الازدواج يسبب تغيرا في الزخم الزاوي l قدره dl في زمن dt . من قوانين الحركة الدائرية، نحصل على

$$d\boldsymbol{l} = \tau dt \quad \dots \tag{2.5.2}$$

اعتمادا على الشكل (2.5.1)، يكون مقدار التغير في الزخم الزاوي كالتالي:



B شكل (2.5.1) لف المتجه l حول المتجه

 $dl = l \sin \alpha \, d\theta$ $\tau dt = l \sin \alpha \, d\theta$ $\mu B \sin \alpha \, dt = l \sin \alpha \, d\theta$

| 4 | علا | ٩ |
|---|-----|---|
| | • | _ |

| dθ_eB | |
|---------------------------------|---------|
| dt = 2m | |
| $\omega_{\rm r} = \frac{eB}{2}$ | (2.5.3) |
| 2m | (2.3.3) |

تعرف النتيجة في معادلة (2.5.3) بنظرية لارمور.

(2.6) العزم المغناطيسى و معامل – g للاندى لذرات أحادية التكافئ

The magnetic moment and Lande g- factor for one Valence electron atom.

كما مر شرحه سابقا، تتوزع الإلكترونات في القشر الفرعية للذرات وفقا لقاعدة باولي وقاعدة هاند، ويوجد لكل الكترون زخم زاوي مداري وزخم زاوي مغزلي. في القشور الفرعية المغلقة، يقترن كل الكترون مع الكترون آخر بزخوم زاوية مدارية وغزلية بشكل معاكس لبعضها البعض. وعليه، تكون محصلة هذه الزخم في هذه القشور الفرعية المغلقة تساوي صفرا. ويبقى الكترون التكافؤ الذي هو خارج هذه القشور المغلقة هو المسهم الوحيد للزخم الزاوي الكلي والعزم المغناطيسي للذرة. وتعزى الخواص الضوئية للذرات الى هذه الإلكترونات التكافؤية فقط. وتكون العزوم المغناطيسية المصاحبة لحركتي هذا الإلكترون (المدارية والغزلية) التكافؤي والمنفرد كالتالي:

$$\mu_l = -\left(\frac{e}{2m}\right)l \qquad \dots (2.6.1)$$

$$\mu_{\rm s} = -\left(\frac{e}{2m}\right)^{\rm s} \qquad \dots (2.6.2)$$

الشكل (2.6.1) يوضح المخطط للعزوم المغناطيسية μ_{l},μ_{s} والمتجهات : ℓ , s



شکل(2.6.1) جمع متجهات *l, s, m_l, m_s*

نلاحظ من الشكل ان بسبب مغناطسية اللف المزدوج للمعترمي المعناطيسي bouble spin magnetism يكون متجه العزم المغناطيسي μ_{ls} على استقامة المتجه المحصل *j*. كما ينتج عن التفاعل *المداري-المغزلي spin-orbit interaction في ربط المتجه J مع المتجه المحصل عن متجه محصل <i>j*. كما يقوم هذان المتجهان باللف حول هذا المتجه المحصل بتردد يساوي *المتجه J مع المتجه s* لتكوين متجه محصل *j*. كما يقوم هذان المتجهان باللف حول هذا المتجه المحصل بتردد يساوي *المتجه J مع المتجه s* لتكوين متجه المحصل بتردد يساوي *المتجه J مع المتجه s* لتكوين متجه محصل *j*. كما يقوم هذان المتجهان باللف حول هذا المتجه المحصل بتردد يساوي *المتجه J مع المتجه s* لتكوين متجه محصل *j*. كما يقوم هذان المتجهان باللف حول هذا المتجه المحصل بتردد يساوي تردد لارمور. ونتيجة لهذا اللف تكون فقط مركبة μ_{ls} الموازية للمتجه *j هي* المساهمة لعزم الذرة المغناطيسي. اما محصلة المركبة المتعامدة تتعدل الى الصفر.

لهذا،

 $\mu_j = \mu_l \cos \theta + \mu_s \cos \varphi$

$$= \left(-\frac{e}{2m}\right) l \left|\cos\theta + \left(-2\frac{e}{2m}\right)\right| s \left|\cos\phi\right|$$
$$= -\left(\frac{e}{2m}\right) \left[\sqrt{l(l+1)}\hbar\cos\theta + 2\sqrt{s(s+1)}\hbar\cos\phi\right] \qquad \dots (2.6.3)$$

كما تكون جيوب التمام للزوايا · · • بالصور التالية

$$\cos\theta = \frac{|j|^2 + |l|^2 - |s|^2}{2|j||l|} = \frac{j(j+1) + l(l+1) - s(s+1)}{2\sqrt{j(j+1)}\sqrt{l(l+1)}} \qquad \dots (2.6.4)$$

$$\cos \varphi = \frac{\left| j \right|^2 + \left| s \right|^2 - \left| l \right|^2}{2 \left| j \right| \left| s \right|} = \frac{j(j+1) + s(s+1) - l(l+1)}{2 \sqrt{j(j+1)} \sqrt{s(s+1)}} \qquad \dots (2.6.5)$$

بالتعويض في معادلة (2.6.3) بقيم جيوب تمام هذه الزوايا، نحصل على التالي

$$\begin{split} \mu_{J} &= -\frac{e\hbar}{2m} \left[\frac{j(j+1) + l(l+1) - s(s+1)}{2\sqrt{j(j+1)}} + 2\frac{j(j+1) + s(s+1) - l(l+1)}{2\sqrt{j(j+1)}} \right] \\ &= -\frac{e\hbar}{2m} \left[\frac{3j(j+1) + s(s+1) - l(l+1)}{2j(j+1)} \right] \sqrt{j(j+1)} \\ &= -\frac{e\hbar}{2m} \left[1 + \frac{j(j+1) + s(s+1) - l(l+1)}{2j(j+1)} \right] \sqrt{j(j+1)} \\ &= -\frac{e\hbar}{2m} g\sqrt{j(j+1)} \qquad \dots (2.6.6) \\ g &= 1 + \frac{j(j+1) + s(s+1) - l(l+1)}{2j(j+1)} \qquad \dots (2.6.7) \end{split}$$

$$\mu_{\rm J} = -\frac{e}{2m}g|j| = -\frac{e\hbar}{2m}g\sqrt{j(j+1)} = -\mu_{\rm B}g\sqrt{j(j+1)} \qquad \dots (2.6.8)$$

كما يكون مسقط μ_i في اتجاه محور z- كما يلي

$$(\mu_{\rm J})_{z} = -\frac{e}{2m}g|j_{z}| = -\frac{e\hbar}{2m}gm_{j} = -\mu_{\rm \beta}gm_{j} \qquad \dots (2.6.9)$$

حيث $\dots = j, \pm j + j$ م أي ان m_j تتخذ القيم الصحيحة ما بين القيم $-j, \pm j + j - j$ وتسمى الرقم الكمي المغناطيسي.

Vector Model of Atom نموذج متجه الذرة (2.7)

استطاعت نظرية ميكانيكا الكم إعطاء تفسيرا مرضيا لمعظم الظاهر الذرية ولكن تطبيق هذه النظرية لتفسير المظهر المحير للأطياف الذرية يقدم تعقيدات رياضية كبيرة. قبل مجيئ ميكانيكا الكم، طور لاندي نموذج ذري، عرف بنموذج الاتجاهي vector model، لتفسير الملاحظات التجريبية وسلوك الذرات في المجال المغناطيسي. ويعتمد هذا النموذج على أفكار وقواعد قانونية، والتي لا تستند على تبريرات نظرية في ذلك الوقت. ولكن عند مجيء ميكانيكا الكم حصلت على قواعد نظرية. استطاع هذا النموذج تزويد الفيزياء بتفسيرات مرضية لكثير من مشاهد الأطياف الذرية بدقة مذهلة، وأيضا قدم تنبؤات لعدة ظواهر والتي اكتشفت فيما بعد.

في هذا النموذج، يتم التعامل للعزوم الزاوية المدارية والغزلية على انها متجهات. وترتبط هذه العزوم تحت تأثير نوعان من التفاعلات لتكون عزوم زاوية محصلة في الذرة ككل. حيث ان هذه التفاعلات هي المسؤولة عن اقترانcoupling هذه العزوم الزاوية ، لذلك يوجد نوعان من هذه الاقتران بين العزوم الزاوية . سنتناول انواع هذا الاقتران في البنود التالية:

(L-S) اقتران راسل - ساندرس أو اقتران (L-S)

عند معالجة التنافر المتبادل بين الإلكترونات بسبب الشحنات الكهربائية المتماثلة بنظريات ميكانيكا الكم تظهر نتائج غير متوقعة.

تحتوي طاقة النظام على حدين : الأول تفاعل كولوم الكلاسيكي والثاني يعرف تفاعل تبديلي exchange interaction ، حيث تلعب قوى التبديل هذه دورا مهما في النظرية الذرية. ومن تأثير هذه القوى الاقتران بين متجهات الغزل المتنوعة _iعمعا لتكون متحه محصل هو S، وبالمثل تقترن العزوم الزاوية Jمعا تحت تأثير القوى الكهروستاتيكية لتعطي متجه محصل L وتعرف هذه الطريقة في اقتران العزوم المغناطيسي باسم اقتران رسل – ساندرس أو اقتران L-S. أخيرا ، بفعل التفاعل المداري- المغزلي ، فإن الزخم الزاوي المداري المحصل L يقترن مع الزخم الزاوي المغزلي S ليكون زخم زاوي محصل J لكل الذرة بالكامل. ويمكن تلخيص اقتران L-S كما يلي

(i) اقتران الزخم الزاوية المدارية

في الذرات الخفيفة المحتوية لعدد من الكترونات التكافؤ، يكون التفاعل الكهروستاتيكي بين هذه الإلكترونات كبير لدرجة تجعل االزخوم الزاوية المدارية لهذه الإلكترونات تضاف الى بعضها وتشكل الزخم المحصل L. أو

$$l_1 + l_2 + l_3 + \dots = \sum l_i = \mathbf{L}$$
 ...(2.7.1)

حيث l_i تعطى الزخم الزاوية المدارية لإلكترونات التكافؤ كما يلى

$$|l_1| = \sqrt{l_1(l_1+1)}\hbar, |l_2| = \sqrt{l_2(l_2+1)}\hbar$$
 etc.

ويعطى مقدار المتجه L المكمم كما يلي

$$\left|\mathbf{L}\right| = \sqrt{\mathbf{L}(\mathbf{L}+1)}\,\hbar$$

حيث L الرقم الكمي المداري الكلي ويحدد كما يلي

$$\mathbf{L} = l_1 \oplus l_2 \oplus l_3 \oplus \dots \qquad \dots (2.7.2)$$

حيث $l_1 \cdot l_2 \cdot l_3$ تمثل الأرقام الكمية المدارية لإلكترونات التكافؤ و \bigoplus جمع المتجهات الكمية . على سبيل المثال ، لنفرض ان ذرة ما بها الكترونين تكافؤ في القشرة الفرعية p حيث $l_1 = l_1$, $l_2 = 1$. اذأ ،

 $L = l_1 \oplus l_2 = 1 \oplus 1 = 0, 1, 2$

حيث تتخذ قيمة $(l_1 \oplus l_2) \oplus (l_1 \oplus l_2)$ جميع القيم الصحيحة ما بين $|l_1 - l_2|$ الى $(l_1 + l_2)$.

$$\begin{aligned} \left| \mathbf{L} \right| &= \sqrt{0(0+1)} \, \hbar = 0 \\ \left| \mathbf{L} \right| &= \sqrt{1(1+1)} \, \hbar = \sqrt{2} \, \hbar \\ \left| \mathbf{L} \right| &= \sqrt{2(2+1)} \, \hbar = \sqrt{6} \, \hbar \end{aligned}$$

هندسيا، تكون إضافة هذين الإلكترونين بالصورة التالية (الشكل 2.7.1)



الشكل (2.7.1) توضيح هندسي لإضافة الزخزم الزاوية المدارية لإلكتروني تكافؤ.

ملاحظة: تشير الرموز ذات النجمة (*) الى مقادير magnitude المتجهات المقابلة بوحدات ٨.

كمثال آخر على جمع المتجهات للزخوم الزاوية المدارية، نفرض ان احد الكترونات التكافؤ في القشرة الفرعية P بينما الإلكترون الثاني في القشرة الفرعية d. أي ان $l_2 = 2$, $l_1 = 1$, فيكون الجمع على النحو التالي

$$\mathbf{L} = l_1 \oplus l_2 = 1 \oplus 2 = 1, 2, 3$$
$$\left| \mathbf{L} \right| = \sqrt{\mathbf{L} \left(\mathbf{L} + 1 \right)} \,\hbar = \sqrt{2}\hbar, \sqrt{6}\hbar, \sqrt{12}\hbar$$

وتكون الإضافة الهندسية لهذه الزخم الزاوية بالصورة التالية (شكل 2.7.2):



شكل (2.7.2) إضافة الزخم الزاوية المدارية للإلكرونين تكافؤيين ، حيث 2 $l_2=l_1$.

$$\left|\mathbf{L}_{\mathbf{Z}}\right| = \mathbf{M}_{\mathbf{L}}\hbar \qquad \dots (2.7.3)$$

.total orbital magnetic quantum number وتسمى الكمية M_L بالرقم الكمي المغناطيسي المداري الكلي M_L ويتخذ هذا الرقم القيم الصحيحة ما بين [-L, +L]، ويكون عدد هذه القيم (2L+1) قيمة .

(ii) اقتران الزخم الزاوية الغزلية (coupling of Spin Angular Momenta) (ii)

بسبب التحويل التبديلي، تقترن الزخم الزاوية الغزلية لإلكترونات التكافؤ لتكون متجه زخم زاوي مغزلي محصل S . أي

$$\mathbf{S} = s_1 + s_2 + s_3 + \dots \qquad \dots (2.7.4)$$

يكون مقدار هذا المتجه المحصل مكمما ويعطى كما يلي

$$|\mathbf{S}| = \sqrt{\mathbf{S}(\mathbf{S}+1)} \hbar$$

حيث S الرقم الكمي المغزلي الكلي ونحصل عليه بالجمع الكمي التالي

$$S = s_1 \oplus s_2 \oplus s_3 \oplus \dots$$
$$= \frac{1}{2} \oplus \frac{1}{2} \oplus \frac{1}{2} \oplus \dots$$
$$\dots (2.7.5)$$

كما ان اتجاه هذا المتجه S يكون مكمما ومسقطه على اتجاه ثابت له قيم منفصلة تعطى كما يلي

$$S_{\rm Z} = M_{\rm S} \hbar$$
 ...(2.7.6)

حيث M_s تسمى الرقم الكمي الغرلي المغناطيسي الكلي total magnetic spin quantum number . لنفرض وجود خمس الكترونات تكافؤ في ذرة ما . تكون الترتيبات الممكنة للغزل والقيم المقابلة للرقم الكمي الغزلي الكلي S كما يلي $\uparrow \uparrow \uparrow \uparrow = S = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} + \frac{1}{2} + \frac{1}{2} + \frac{1}{2} + \frac{1}{2} = \frac{5}{2}$

$$\uparrow \uparrow \uparrow \downarrow \downarrow S = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} + \frac{1}{2} + \frac{1}{2} - \frac{1}{2} = \frac{1}{2}$$
$$\uparrow \uparrow \uparrow \downarrow \downarrow S = \frac{1}{2} + \frac{1}{2} + \frac{1}{2} - \frac{1}{2} - \frac{1}{2} = \frac{1}{2}$$

 $-5/2 \cdot -3/2 \cdot -1/2 \cdot 1/2 \cdot 3/2 \cdot 5/2$ ، قيم M_S المسموح بها التالية S=5/2 ، S=5/2 ، S=5/2

 $S = 1/2 \cdot S = 3/2$. وهكذا لباقي قيم M_S المسموح بها في حالتي $S = 3/2 \cdot S = 3/2$.

(iii) اقتران L مع S

ألآن يتم التفاعل الزخم الزاوي المداري الكلي L مع الزخم الزاوي المغزلي الكلي من خلال العزوم المغناطيسية المرافقة لكل منهما لتشكل المتجه المحصل J الذي يعرف بمتجه الزخم الزاوي الكلي للذرة.

ويعرف هذا الاقتران بالاقتران المداري – المغزلي. Spin- orbit coupling

$$L + S = J$$
 ...(2.7.7)

ويكون مقدار المتجه مكمما ويعطى كما يلى :

 $\left|\mathbf{J}\right| = \sqrt{\mathbf{J}(\mathbf{J}+1)}\,\hbar$

حيث يعرف J بالرقم الكمي للزخم الزاوي الكلي للذرة . وتعطى القيم المسوحة له بالعلاقة الرياضية التالية

$$J = L \oplus S \qquad \dots (2.7.8)$$

أي ان ، تتخذ J القيم الصحيحة ما بين : L+S الى
$$|S - J|$$
 .
كما يكون اتجاه J يكون مكمما ويعطى مسقطه على أي محور كما يلي
(2.7.9)...
حيث M_J تسمى الرقم الكمي المغناطيسي الكلي للذرة . ويتخذ القيم الصحيحة كما يلي : J + $-J - J$
في غياب المجال المغناطيسي الخارجي ، يكون الزخم الزاوي الكلي J محفوظا في المقدار والإتجاه . كما يكون اثر

العزوم الداخلية internal torques جعل المتجهات J، S تغزل حول اتجاه المتجه المحصل لهما J. بغض النظر ، في حضور المجال المغناطيسي الخارجي B ، فإن المتجه المحصل J يغزل حول B بينما المتجهات L, S تستمر بالغزل حول المتجه المحصل J يغزل حول A بينما المتجهات L, S تستمر بالغزل حول المتجه المحصل J يغزل حول المتجه المحصل J يفزل حول المتجه المحصل J يفزل عول المتجه المحصل J يفزل عول المتجه المحصل J تستمر بالغزل محول المجال المغناطيسي الخارجي B ، فإن المتجه المحصل J يغزل حول B بينما المتجهات L, S تستمر بالغزل حول المتجه المحصل J يفزل حول المتجه المحصل J يفزل عول المتجهات L, S تستمر بالغزل معول المتجه المحصل J المتحمل J يفزل عول المتجه المحصل J يفزل عول J يستمر بالغزل المتجه المحصل J يفزل عول المتجه المحصل J يفزل J يفزل المتجه المحصل J يفزل المتجه المحصل J يفزل J يفزل المتجه المحصل J يفزل المتجه المحصل J يفزل J يفزل J يفزل J يفزل J يفزل المتجه المحصل J يفزل J يفزل المتجه المحصل J يفزل J يفزل



S أسكل (2.7.3) غزل المتجهات l_1, l_2 حول المحصلة L بغزل s_1, s_2 خول محصلتهما (2.7.3) شكل (2.7.3) فرك المتجهات l_1, l_2



شكل (2.7.4) غزل المتجهات L, S حول المتجه المحصل J ,غزل هذا المتجه حول المجال المغناطيسيB .

(2.7.2) اقتران j-j

كلما زادت شحنة النواة تزداد قوى المدار - الغزل لتسود على التفاعل الكهروستاتيكي.كما ينهار اقتران S -L. S تحت تأثير تفاعل المدار - الغزل الكبير ، تقترن الزخم المداريةوالغزلية لكل الكترون لتشكل زخم زاوي محصل *j* . ويرتبط هذا الزخم الزاوي المحصل لكل الكترون متجه محصل *J* يسمى متجه الزخم الزاوي الكلي للذرة. و هذا الاقتران يعرف باقتران *j-j* ويمكن تلخيصه كما يلي

$$l_i + s_i = j_i$$

$$j_i + j_2 + \dots = \Sigma j_i = \mathbf{J}$$

كمثال على هذا الاقتران ، لنعتبر التكوين الإلكتروني pd. حيث للإلكترون p الأرقام الكمية $1/2_{2} = 1, s_{1} = 1, s_{1$

الآن يمكن ربط j_1 مع j_2 بأربعة طرق يمكن وصفها كالتالي

| (<i>i</i>) $j_1 = 1/2, j_2 = 3/2,$ | $\therefore \mathbf{J} = j_1 \oplus j_2 = 1, \ 2.$ |
|--|---|
| (<i>ii</i>) $j_1 = 1/2, j_2 = 5/2,$ | $\therefore \mathbf{J} = j_1 \oplus j_2 = 2, 3.$ |
| (<i>iii</i>) $j_1 = 3/2, j_2 = 3/2,$ | $\therefore \mathbf{J} = \boldsymbol{j}_1 \oplus \boldsymbol{j}_2 = 0, 1, 2, 3.$ |
| $(iv) j_1 = 3/2, j_2 = 5/2,$ | : $J = j_1 \oplus j_2 = 1, 2, 3, 4.$ |

من الملاحظ ان اقتران S_L-S_اواقتران j-j يعطيان نفس عدد الحدود ونفس قيم J. كما يرمز للحد الطيفي في اقتران j-j من الملاحظ ان اقتران J بالرمز: (j_{1},j_{2}) . كما يوضح الشكل (2.7.5) غزل j_{1},j_{2} حول محصلتهما J.



.J شكل (2.7.5) غزل كلا من j₂, j₁ حول محصلتهما J.
.A تكون قاعدة الانتقاء للقفز بين المستويات الناتجة من هذا الاقتران كما يلي

$$\Delta j=0,\pm 1,$$

Atomic State or Spectral Term Symbol (الحدود الطيفية) (2.8) رموز الحالة الذرية (

| L | 0 | 1 | 2 | 3 | 4 | - 5 |
|--------|---|---|---|---|---|-----|
| Symbol | S | Р | D | F | G | Η |

هنا يجب عدم الخلط بين الرمز S والرقم الكمي المغزلي الذي سبق . ونكتب قيم J كدليل سفلي للحالة (الرمز) ، بينما نكتب المتضاعفة r كدليل علوي يسبق هذا الرمز وتكون قيمة r كما يلي

 $r (= 2S + 1 \text{ if } S \leq L \text{ and } = 2L + 1 \text{ if } L < S)$

L = 2, S = 3/2, J = 5/2 الكتب رمزا لذرة تتميز بالأرقام الكمية التالية L = 2, S = 3/2, J = 5/2

هنا : L=2 ، r=2S+1=3+1=4 . وعليه ، يكون الترميز للحالة كالتالي : L=2 ، r=2S+1=3+1=4 . ${}^4D_{5/2}$.

(2.9) الحالة الأرضية لذرات أحادية التكافئ (ذرات الهيدروجين والذرات القلوية)

في هذه الحالة ، تحتوي قشرة التكافؤ على الكترون واحد برقم كمي : l=0 .وتكون باقي الأرقام على النحو

$$L = l = 0$$

 $S = s = 1/2$
 $J = L \oplus S = 0 \oplus 1/2 = 1/2$
 $r = 2L + 1 = 1$

تساوي المتضاعفة عدد القشور الفرعية المختلفة عن بعضها في قيم J. وعليه يكون ترميز الحالة الأرضية (حسب التوافق السابق) كما يلى

 $^{1}S_{1/2}$ ولكن عادة ما يكتب بالصورة $^{2}S_{1/2}$ بسبب ان هذا الحد ينتمي لنظام مزدوج (ثنائي) doublet . في الحالة الاستثارة يذهب الكترون التكافؤ الى القشرة الفرعية p او الى قشور فرعية أخرى. كما يكون لجميع الحالات الاستثارة S < S وتكون المتضاعفة S = 1 + 2S + 1 . لتحديد هذه الحقيقة، يعبر عن الحالة الأرضية التابعة لنظام يملك حالات مستثارة مزدوجة على الصورة $S_{1/2}$.

الحالات الاستثارة للذرات القلوية

في الحالات الاستثارة يذهب الكترون التكافؤ في الذرات القلوية من القشرة الفرعية s الى القشرة الفرعية p او الى حالات اعلى. اذا كان هذا الإلكترون في الحالة p، اذا ، تكون الأرقام الكمية على النحو

L =
$$l_1 = 1$$

S = $s_1 = 1/2$
 $r = 2S + 1 = 2$
J = $1 \oplus \frac{1}{2} = \frac{3}{2}, \frac{1}{2}$

كما يكون الترميز الطيفي على النحو التالي:

 ${}^{2}P_{1/2}, {}^{2}P_{3/2}.$

اما اذا ترقى الكترون التكافؤ الى الحالة d ، نحصل على التالى

L = 2, S = 1/2, J = 2
$$\oplus \frac{1}{2} = \frac{5}{2}, \frac{3}{2}$$
.
 $r = 2S + 1 = 2$
 ${}^{2}D_{3/2}, {}^{2}D_{5/2}$.

• التعددية multiplet

بسبب التفاعل بين حركتي المدار و الغزل spin- orbit interaction ينقسم كل مستوى المميز بقيمة L الى مجموعة من المستويات الفرعية تعرف باسم مستويات البنية الدقيقة . وتجمع مستويات البنية الدقيقة المنتمية لقيمة L المعطاة يعرف بالتعددية multiplet.

(2.10) الحدود الطيفية لذرات تُنائية التكافق (ذرة الهيليوم و ذرات العناصر الأرضية – القلوية)

Spectral Terms of Two Valence Electrons Systems (Helium and Alkaline- Earths)

- L-S اقتران L-S.
- الكترونان غير متكافئة (lm مختلفة)

فى حالة هذه الذرات ، تكون جميع الأرقام الكمية غير متماثلة . نتناول بعض الأمثلة على طريقة كتابة الحدود الطيفية

.

$$l_1 = 0, l_2 = 1, L = l_1 \oplus l_2 = 0 \oplus 1 = 1,$$

 $s_1 = 1/2, s_2 = 1/2, S = s_1 \oplus s_2 = 1/2 \oplus 1/2 = 0, 1$
(S = 0): J = L \oplus S = 1 \oplus 0 = 1. Spectral term is 1P_1 .
(S = 1): J = L \oplus S = 1 \oplus 1 = 0, 1, 2. Spectral terms are ${}^3P_{0, 1, 2}$

حيث تسمى الحالة S=0 الحالة المنفردة singlet state ، وتسمى الحالة S=1 الحالة الثلاثية triplet state. الشكل (2.10.1) يبين مخطط البنية الدقيقة fine structure لهيئة -sp.



شكل (2.10.1) البنية الدقيقة لمستويات نظام sp

مخطط برایت Breit's scheme

يمكن الحصول على الحدود الطيفية بمساعدة ما يعرف بمخطط برايت كما يظهر في المثال التالي للالكترون الأول:

$$l_1 = 0, \ m_{l_1} = 0. \ m_{s_1} = 1/2 \ , -1/2 \ .$$

,
$$l_2 = 1, m_{l_2} = 1, 0, -1, m_{s_2} = 1/2, -1/2$$
 .

كما يمكن التعبير عن قيم m_l لإلكترونين في صفوف واعمدة الجدول التالي

| m_{l_1} | 1 | 0 | -1 | m_{l_2} | m_{s_1} | 1/2 | -1/2 | m_{s_2} |
|------------------------------------|---|---|----|-----------|-----------|--------------------------------------|---------------|-----------|
| $M_{\rm L}$ | 1 | 0 | -1 | 0 | M_S | 1 | 0 | 1/2 |
| | | | | | | 0 | -1 | -1/2 |
| Allowed values of $M_L = 1, 0, -1$ | | | | | | M _S = M _S = | 0 1, 0, –1 | I |

من الجدول المبين على اليسار نرى ان $M_L = 1,0,-1$ ، هذا يتضمن ان L=1. بينما يفصل الخط المنقط في يمين الجدول المبين على جهة اليمين بين مجموعتين هما $M_S = 0$ و $M_S = 1,0,-1$. من قيم M_S نستطيع الحصول على قيم S والتي هي S=0 و S=1.

لهذا، نحصل على L=1 و L=0, 1 و S=0, 1 و ألك تكون الحدود الطيفية في الحالات المنفردة singlet states (S=0) والحالات الثلاثية (S=0) كما يلي

(S = 0):
$$J = L \oplus S = 1 \oplus 0 = 1$$
. Spectral term is ${}^{1}P_{1}$.
(S = 1): $J = L \oplus S = 1 \oplus 1 = 0, 1, 2$. Spectral terms are ${}^{3}P_{0, 1, 2}$

(2) هيئة (نظام) - pd

بالمثل ، نحصل على الحدود الطيفية لهذا النظام حيث: $l_1 = 1, l_2 = 2$ كما يلي:

$$l_1 = 1, l_2 = 2, L = 1 \oplus 2 = 1, 2, 3.$$
 (P, D, F terms)
 $s_1 = 1/2, s_2 = 1/2, S = 1/2 \oplus 1/2 = 0, 1$

(i)
$$J = L \oplus S = 1 \oplus 0 = 1$$

(ii) $J = L \oplus S = 2 \oplus 0 = 2$
(iii) $J = L \oplus S = 3 \oplus 0 = 3$
The spectral terms are: ${}^{1}P_{1}$, ${}^{1}D_{2}$, ${}^{1}F_{3}$.

(*i*)
$$J = L \oplus S = 1 \oplus 1 = 0, 1, 2$$
. The spectral terms are: ${}^{3}P_{0, 1, 2}$
(*ii*) $J = 2 \oplus 1 = 1, 2, 3$. The spectral terms are: ${}^{3}D_{1, 2, 3}$
(*iii*) $J = 3 \oplus 1 = 2, 3, 4$. The spectral terms are: ${}^{3}F_{2, 3, 4}$.

مخطط برايت :

$$l_1 = 1, m_{l_1} = 1, 0, -1 \text{ and } l_2 = 2, m_{l_2} = 2, 1, 0, -1, -2. m_{s_1} = 1/2, -1/2, m_{s_2} = 1/2, -1/2$$

| $m_{l_1} \rightarrow$ | 1 | 0 | -1 | m_{l_2} | m_{s_1} | ı→ | 1/2 | -1/2 | m_{s_2} |
|-----------------------|-------|-------|-------|-----------|-----------|----|-------|--------------|-----------|
| | 3 | 2 | 1 | 2 | _ | | 1 | 0 | 1/2 |
| N | 2 | 1 | 0 | 1 | - | | 0 | -1 | -1/2 |
| ML | 1 | 0 | -1 | 0 | | | S = 0 | S = 1 | |
| | 0 | -1 | -2 | -1 | | | | | |
| | -1 | -2 | -3 | -2 | | | | | |
| | L = 1 | L = 2 | L = 3 | | | | | | |

كما تعرض الجدوال التالية الحدود الطيفية في حالة هذا النظام كما يلى

في الجول اليساري ، تفصل الخطوط المنقطة ما بين قيم M_L . نجد من قيم M_L المسموحة ان L = 1,2,3 . بالمثل من الجدول اليميني نجد ان S = 0,1 ومن قيم L, S ومن قيم J والحدود الطيفية التالية : p_1^1 ، p_1^1 ، p_1^1 ، p_1^1 , p_1^1 ، p_2^1 , p_1^1 , p_1^1 , p_1^1 ، p_1^1 , p_1^1 , p

كما يكون مخطط الحدود الطيفية لمستويات الطاقة في هذا النظام كالتالي:


شكل (2.10.2) الحدود الطيفية لنظام او هيئة pd

(3) هيئة np n'p (الكترونات غير مثيلة او متكافئة)

في هذه الحالة ، يكون الرقم الكمي الرئيسي n مختلفا للإلكترونين. و هذا نجد ان

$$l_1 = 1, l_2 = 1, s_1 = 1/2, s_2 = 1/2.$$

كما تكون جدوال المساقط كالتالي

| $m_{l_1} \rightarrow$ | 1 | 0 | -1 | m_{l_2} | $m_{s_1} \rightarrow$ | 1/2 | _1/2 | <i>m</i> _{s2} |
|-----------------------|-------|-------|-------|-----------|-----------------------|-------|-------|------------------------|
| | 2 | 1 | 0 | 1 | Me | 1 | 0 | 1/2 |
| $M_{\rm L}$ | 1 | 0 | -1 | 0 | 3 | 0 | -1 | -1/2 |
| | 0 | -1 | -2 | -1 | | S = 0 | S = 1 | |
| | L = 0 | L = 1 | L = 2 | | | | | |

Allowed values of S = 0, 1.

Allowed values of L = 0, 1, 2.

كما تكون الحالات المنفردة (S=0) والحالات الثلاثية (S=1) على النحو:

Singlet states (S = 0):
(i)
$$J = 0 \oplus 0 = 0$$

(ii) $J = 1 \oplus 0 = 1$
(iii) $J = 2 \oplus 0 = 2$
Singlet states are: ${}^{1}S_{0}$, ${}^{1}P_{1}$, ${}^{1}D_{2}$.
Triplet states (S = 1):
(i) $J = 0 \oplus 1 = 1$
(ii) $J = 1 \oplus 1 = 0, 1, 2$
(iii) $J = 2 \oplus 1 = 1, 2, 3$.

الحدود الطيفية:

 ${}^{3}S_{1}, {}^{3}P_{0, 1, 2}, {}^{3}D_{1, 2, 3}.$



شكل (2.10.3) الحدود الطيفية لهيئة p-p غير المثيل.

• الكترونان مثيلان (متكافئان) لهما نفس n, l

هيئة p – p :

في الحالة الأرضية لذرة الكربون : $C = 1s^2, 2s^2, 2p^2$ ، يكون الإلكترونان(two p-electrons) بنفس الأرقام الكمية (n, l) ولذلك يقال انهما الكترونين متكافئين. في هذه الحالة

$$\begin{split} l_1 &= 1, \ m_{l_1} = 1, \ 0, \ -1, \ m_{s_1} = 1/2 \ , \ -1/2 \ . \\ l_2 &= 1, \ m_{l_2} = 1, \ 0, \ -1, \ m_{s_2} = 1/2 \ , \ -1/2 \ . \end{split}$$

كما يكون مخطط برايت للحصول على الحدود الطيفية كما في الجداول ادناه:

| $m_{l_1} \rightarrow$ | 1 | 0 | -1 | <i>m</i> _{l2} ↓ | m_{s_1} | 1/2 | -1/2 | <i>m</i> _{s2} |
|-----------------------|-----|----|-----|--------------------------|-----------|-------|-------|------------------------|
| | (2) | 1 | 0 | 1 | м | 1 | 0 | 1/2 |
| $M_{\rm L}$ | 1 | 0 | -1 | 0 | 1115 | 0 | -1 | -1/2 |
| | 0 | -1 | _2) | -1 | | S = 0 | S = 1 | |
| | | | | | | | | |

وفقا لقاعدة باولي يكون هناك حالتان :

.
$$m_{l1}
eq m_{l2}$$
 و $m_{s1} = m_{s2}$ و $m_{l1}
eq m_{l2}$. (i)

في الجدول اليساري، تكون الأرقام (2,0,-2) في المنطقة المنقطة تقابل $m_{l1} = m_{l2}$ لذلك هي مستثناه (مبعدة) وتبقى القيم 1 – 1,0, – 1 . هذا يعطي قيمة (L=1 (p-state) . بينما يعطي الجدول اليميني قيم S=0,1 وتكون القيمة الصفرية مبعدة لأنها تقابل الغزل المضاد للإلكترونات حيث اننا بصدد حالة الغزل المتوازي. وتكون قيم J المسموحة كما يلى

$$J = L \oplus S = 1 \oplus 1 = 0, 1, 2$$

والحدود الطيفية:

(ii) حالة الغزل المعاكس أي $m_{s2} \neq m_{s1} \neq m_{s2}$ و $m_{s1} \neq m_{s2}$: هذا تقع قيم M_L المسموحة في المنطقة المنقطة من الجدول اليساري وهي :2,0,-2 وهذا يعطي قيم L=0,2. لإستثناء قيم M_S المقابلة لحالة الغزل المتوازي نحذف قيم $1 - 1, M_S = 0$ ويبقى قيمة $M_S = 0.$ وعليه، تعطى قيم J كما يلي

(*i*)
$$J = L \oplus S = 0 \oplus 0 = 0$$
. The spectral term is ${}^{1}S_{0}$.
(*ii*) $J = 2 \oplus 0 = 2$. The spectral term is ${}^{1}D_{2}$.

وعليه، تكون الحدود الطيفية لهيئة p-p ذات الكترونان متماثلان كالتالي

$${}^{1}S_{0}, {}^{1}D_{2}, {}^{3}P_{0, 1, 2}$$

- II. الحدود الطيفية في اقتران J- J
 - (1) هيئة p-d غير متماثلة الإلكترونين:

في هذه الحالة، نجد الحدود الطيفية كالتالي

$$l_{1} = 1, s_{1} = 1/2, j_{1} = l_{1} \oplus s_{1} = 1 \oplus 1/2 = \frac{1}{2}, \frac{3}{2}$$

$$l_{2} = 2, s_{2} = 1/2, j_{2} = l_{2} \oplus s_{2} = 2 \oplus 1/2 = \frac{3}{2}, \frac{5}{2}$$
(i) $J = j_{1} \oplus j_{2} = \frac{1}{2} \oplus \frac{3}{2} = 1, 2$
(ii) $J = \frac{1}{2} \oplus \frac{5}{2} = 2, 3$
(iii) $J = \frac{3}{2} \oplus \frac{3}{2} = 0, 1, 2, 3.$
(iv) $J = \frac{3}{2} \oplus \frac{5}{2} = 1, 2, 3, 4.$
Spectral terms are:
$$\left(\frac{1}{2}, \frac{3}{2}\right)_{1,2}, \left(\frac{1}{2}, \frac{5}{2}\right)_{2,3}, \left(\frac{3}{2}, \frac{3}{2}\right)_{0, 1, 2, 3}, \left(\frac{3}{2}, \frac{5}{2}\right)_{1, 2, 3, 4}.$$
There are 12 states.

نلاحظ وجود 12 حالة.

(2) هيئة p-p بإلكترونين غير متماثلين

$$l_1 = 1, s_1 = 1/2, j_1 = 1 \oplus 1/2 = 1/2, 3/2$$

$$l_2 = 1, s_2 = 1/2, j_2 = 1 \oplus 1/2 = 1/2, 3/2.$$
(i) $J = j_1 \oplus j_2 = 1/2 \oplus 1/2 = 0, 1$
(ii) $J = 1/2 \oplus 3/2 = 1, 2$
(iii) $J = 3/2 \oplus 1/2 = 1, 2$
(iv) $J = 3/2 \oplus 3/2 = 0, 1, 2, 3$
Spectral states are:
(1, 1), (1, 3), (2, 1), (3, 3)

- $\left(\frac{1}{2},\frac{1}{2}\right)_{0,1}, \left(\frac{1}{2},\frac{3}{2}\right)_{1,2}, \left(\frac{3}{2},\frac{1}{2}\right)_{1,2}, \left(\frac{3}{2},\frac{3}{2}\right)_{0,1,2,3}$
 - (3) هيئة p-p لإلكترونات المتماثلة (المتكافئة)

لنفرض ان الكترونين متماثلين في القشرة الفرعية الأولى -p. أي،

$$l_1 = 1, s_1 = 1/2, j_1 = l_1 \oplus s_1 = 1 \oplus 1/2 = 1/2, 3/2.$$

 $l_2 = 1, s_2 = 1/2, j_2 = 1 \oplus 1/2 = 1/2, 3/2.$

في اقتران j-j يمكن وصف حالة الإلكترون بأربعة ارقام كمية وهي. وفقا لقاعدة باولي، فإن على الأقل يكون رقم واحد **من** هذه الأرقام للإلكترونين يجب ان يكون مختلفا. ويمكن الحصول على قيم برايت (كما في الجداول ادناه)

| m_{l_1} | 1 | 0 | -1 | m_{s_1} | m_{l_2} | 1 | 0 | -1 | m_{s_2} |
|-----------|------------------|------|-------------|-----------|-----------|-----------|------|-------------|-----------|
| 111. | 3/2 | 1/2 | -1/2 | 1/2 | 111 | 3/2 | 1/2 | -1/2 | 1/2 |
| m_{j_1} | 1/2 | -1/2 | -3/2 | -1/2 | m_{j_2} | 1/2 | -1/2 | -3/2 | -1/2 |
| | j ₁ = | 1/2 | $j_1 = 3/2$ | | | $j_2 = 1$ | 1/2 | $j_2 = 3/2$ | |

من الجدول الأيسر:

$$m_{j_1}=1/2$$
 , $-1/2$ and $m_{j_1}=3/2,\ 1/2$, $-1/2$, $-3/2.$

حيث تم استبعاد القيم داخل المستطيل في الجدول ألأيسر. وهذه القيم تعطي: $\frac{3}{2}$, $\frac{1}{2} = \frac{1}{2}$. وبالمثل الجدول الأيمن يعطي $\frac{3}{2}$, $\frac{1}{2} = \frac{1}{2}$. وعايه ، يكون الربط الممكن ما بين j_2 , j_1 على النحو : $\left(\frac{1}{2}, \frac{1}{2}, \frac{1}{2}, \frac{1}{2}, \frac{3}{2}, \frac{1}{2}, \frac{1}{2}, \frac{3}{2}, \frac{1}{2}, \frac{1}{2}, \frac{3}{2}, \frac{1}{2}, \frac{3}{2}, \frac{1}{2}, \frac{3}{2}, \frac{3}{2}, \frac{3}{2}\right)$

من بين هذه الإرتباطات combinations الأربعة يوجد حدان في الوسط متشابهين ولذلك نعتبر احدهما فقط لعدم التكرار . وعليه ، تكون الإرتباطات ثلاثة فقط وهي:

$$\left(\frac{1}{2},\frac{1}{2}\right)\left(\frac{1}{2},\frac{3}{2}\right)\left(\frac{3}{2},\frac{3}{2}\right)$$

نتناول بعض الأمثلة لتحديد ${f J}$ لحالات معينة من قيم $j_1,\,j_2$ المتساوية وغير متساوية.

• تحدید J

الحالة (1)

$$\left(\frac{1}{2}, \frac{1}{2}\right)$$
 with $j_1 = j_2$ and $m_{j_1} \neq m_{j_2}$.

كما ان جدول قيم m_{j1} , m_{j2} كون كالتالي

كما ان الحدود القطرية في الجدول أعلاه $\{1, -1\}$ يجب استبعادها (تطبيق قاعدة باولي) ولا يبقى سوى الحد الطيفي : $0_0 \left(\frac{1}{2}, \frac{1}{2}\right)_0$

الحالة (2) :

$$\left(\frac{1}{2},\frac{3}{2}\right)$$
 with $j_1 \neq j_2$

(لا حاجة الى قاعدة باولى) عند عمل الجدول ادناه

| m_{j_1} | 1⁄2 | _1⁄2 | m_{j_2} |
|-----------|-----|------|-----------|
| | 2 | 1 | 3/2 |
| M | 1 | 0 | 1/2 |
| | 0 | -1 | -1/2 |
| | -1 | -2 | -3/2 |
| | | | |

 $M_J = 2, 1, 0, -1, -2$ gives J = 2. $M_J = 1, 0, -1$, gives J = 1.

يكون الحد الطيفي :

$$\left(\frac{1}{2},\frac{3}{2}\right)_{l,2}$$
.

الحالة (3) :

$$\left(\frac{3}{2}, \frac{3}{2}\right)$$
 when $j_1 = j_2$ and $m_{j_1} \neq m_{j_2}$ (Pauli's principle)

يكون الجدول كما يلي:

| m_{j_1} | 3/2 | 1/2 | -1/2 | -3/2 | m_{j_2} |
|-----------|-----|------------|------|------|-----------|
| | 3 | 2 | 1 | 0 | 3/2 |
| MJ | 2 | 1 | 0 | -1 | 1/2 |
| | 1 | 0 | -1 | -2 | -1/2 |
| | 0 | - 1 | -2 | _3 | -3/2 |

يجب استبعاد القيم التي تقع في المناطق المنقطة، ولذلك نحصل على القيم التالية:

 $M_J = 0$, gives J = 0 and $M_J = 2$, 1, 0, -1, -2 gives J = 2

: كما يكون الحد الطيفي
$$\left(\frac{3}{2}, \frac{3}{2}\right)_{0,2}$$

(2.11) قاعدة هاند لتحديد الحالة الأرضية لذرة ما

i) من بين الحدود المنتمية لهيئة الكترونية ، يكون ا**لحد** ، الذي له قيمة S الممكنة العظمى(اعلى تعددية) وقيمة L الممكنة العظمى عند هذه القيمة من S ، يملك ا**قل طاقة** .

- (ii) تكون التعدية المكونة من الإلكترونات المتكافئة عادية normal، أي ، ترتفع طاقة الحالة مع إزدياد قيمة J اذا لم يكن
 اكثر من نصف القشور الفرعية ممتلئ .
- (iii) تكون التعددية المكونة من الإلكترونات المتكافئة equivalent electrons معكوسة inverted أي، تنقص الطاقة مع زيادة J اذا لم يكن اكثر من نصف القشور الفرعية ممتلئ.

وبعبارة أخرى، عندما يكون اكثرمن نصف القشور الفرعية ممتلئ، يكون لمكونات التعددية ذات قيم J الصغرى اقل كاقة lowest energy .

مغلقة القشور الفرعية المغلقة بالإلكترونات المتكافئة

عندما تكون القشور الفرعية التكافؤية مغلقة closed فإنه يكون للذرة ترميز حدي واحد فقط one term symbol الذي له L=0m J=0·S=0 . ويكون الحد الطيفي 1_{S0} .

للقشور الفرعية المغلقة: p^6 $m_s = 0, ~~ \sum m_s = 0, ~~ \sum m_l = 0$ يكون الفرعية p^6

 $m_1 = 1, 1, 0, 0, -1, -1$

 $m_{\rm s} = 1/2, -1/2, 1/2, -1/2, 1/2, -1/2$

.L=0, S=0 اأي ان ، $M_L = 0, M_S = 0$. وهذا يتضمن ان L=0, S=0.

L-S للاندي في إقتران (2.12)

في العناصر الخفيفة، التي تحتوي على اكثر من الكترون تكافؤ واحد، يكون التفاعل الكهروستاتيكي بين هذه الإلكترونات اكبر من التفاعل المداري الغزلي. ونتيجة لذلك ترتبط الزخم الزاوية المدارية لهذه الإلكترونات اتجاهيا لتعطي متجه محصل L.ولا تساهم الإلكترونات في القشور المغلقة في هذا التحصيل. لذلك نعتبر فقط الكترونات التكافؤ. أي

حيث

$$|l_1| = [l_1(l_1 + 1)]^{1/2} \hbar, |l_2| = [l_2 (l_2 + 1)]^{1/2} \hbar,$$

$$|l_1| = [l_1(l_1 + 1)]^{1/2} \hbar, |l_2| = [l_2 (l_2 + 1)]^{1/2} \hbar,$$

$$l_1, l_2$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_2, l_3|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_2, l_3|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_2, l_3|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_2, l_3|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_2|$$

$$|l_1, l_3|$$

$$|$$

$$|\mathbf{L}| = \sqrt{\mathbf{L}(\mathbf{L}+1)\hbar}$$
 ...(2.12.2)

$$\mathbf{L} = l_1 \oplus l_2 \oplus \dots$$

والإشارة 🕀 تشير الى التجمع الكمي quantized sum .

وبالمثل ، تكون محصلة الزخم الزاوية الغزلية لإلكترونات التكافؤ كما يلي

حيث

$$|s_1| = [s_1(s_1 + 1)]^{1/2}\hbar, |s_2| = [s_2(s_2 + 1)]^{1/2}\hbar, s_1 = 1/2, s_2 = 1/2.$$

كما يكون مقدار S كما يلي

$$|\mathbf{S}| = [\mathbf{S}(\mathbf{S}+1)]^{1/2}\hbar \qquad \dots (2.12.4)$$

ويعطى الرقم الكمي المغزلي الكلي كما يلي

$$S = s_1 \oplus s_2 \dots = \frac{1}{2} \oplus \frac{1}{2} \oplus \dots$$
(2.12.5)

الآن يرتبط الزخم الزاوي المداري الكلي L مع الزخم الزاوي المغزلي الكلي S لتكوين الزخم الزاوي المحصل J.

رياضيا ،

$$\mathbf{L} \oplus \mathbf{S} = \mathbf{J} \tag{2.12.6}$$

$$|\mathbf{J}| = \sqrt{J(J+1)}\hbar$$
 ...(2.12.7)

حيث يعطى الرقم الكمي الزاوي الكلي بالصورة التالية:

$$\mathbf{J} = \mathbf{L} \oplus \mathbf{S} \qquad \dots (2.12.8)$$

وهذا النوع من اقتران العزم الزاوي يسمى باقتران راسل **ساندرس Russell-Saunders** او اقتران L-S . بمثل S و L ، ، تجمع (او تضاف) العزم المغناطيسي للذرة كالتالي

$$\vec{\mu} = \vec{\mu}_{\rm L} + \vec{\mu}_{\rm S} = -\frac{e}{2m} ({\bf L} + 2{\bf S}) = -\frac{e}{2m} ({\bf J} + {\bf S}) \qquad \dots (2.12.9)$$

يكون مسقط μ على J كما يلي

$$\mu_{\mathbf{J}} = \frac{\vec{\boldsymbol{\mu}} \cdot \mathbf{J}}{|\mathbf{J}|} = \left(-\frac{e}{2m}\right) \frac{(\mathbf{J} + \mathbf{S}) \cdot \mathbf{J}}{|\mathbf{J}|} = \left(-\frac{e}{2m}\right) \frac{\mathbf{J} \cdot \mathbf{J} + \mathbf{J} \cdot \mathbf{S}}{|\mathbf{J}|} \qquad \dots (2.12.10)$$

$$\begin{split} \mathbf{L} \cdot \mathbf{L} &= (\mathbf{J} - \mathbf{S}) \cdot (\mathbf{J} - \mathbf{S}) = \mathbf{J} \cdot \mathbf{J} + \mathbf{S} \cdot \mathbf{S} - 2 \mathbf{J} \cdot \mathbf{S} \\ \mathbf{J} \cdot \mathbf{S} &= \frac{\mathbf{J} \cdot \mathbf{J} + \mathbf{S} \cdot \mathbf{S} - \mathbf{L} \cdot \mathbf{L}}{2} \\ \mu_{J} &= \frac{\mathbf{\mu} \cdot \mathbf{J}}{|\mathbf{J}|} = -\frac{e}{2m} \frac{\mathbf{J} \cdot \mathbf{J} - \frac{1}{2} (\mathbf{J} \cdot \mathbf{J} + \mathbf{S} \cdot \mathbf{S} - \mathbf{L} \cdot \mathbf{L})}{|\mathbf{J}|} \\ &= -\frac{e}{2m} \frac{\mathbf{J} (\mathbf{J} + 1) \hbar^{2} - \frac{1}{2} \left\{ \mathbf{J} (\mathbf{J} + 1) \hbar^{2} + \mathbf{S} (\mathbf{S} + 1) \hbar^{2} - \mathbf{L} (\mathbf{L} + 1) \hbar^{2} \right\}}{\sqrt{\mathbf{J} (\mathbf{J} + 1)} \hbar} \\ &= -\frac{e}{2m} \left[1 + \frac{\mathbf{J} (\mathbf{J} + 1) + \mathbf{S} (\mathbf{S} + 1) - \mathbf{L} (\mathbf{L} + 1)}{2\mathbf{J} (\mathbf{J} + 1) \hbar} \right] \sqrt{\mathbf{J} (\mathbf{J} + 1) \hbar} \\ &= -\frac{e}{2m} g \sqrt{\mathbf{J} (\mathbf{J} + 1)} \hbar \\ &= -\frac{e\hbar}{2m} g \sqrt{\mathbf{J} (\mathbf{J} + 1)} \hbar \\ &= -\mu_{\beta} g \sqrt{\mathbf{J} (\mathbf{J} + 1)} \qquad \dots (2.12.11) \end{split}$$

حيث

$$g = 1 + \frac{J(J+1) + S(S+1) - L(L+1)}{2J(J+1)} \qquad \dots (2.12.12)$$

spectroscopic splitting factor يسمى g المعطى في المعادلة (2.12.12) **بمعامل** $g = \mathbf{k}$ **للاندي** او بمعامل الانقسام الطيفي spectroscopic splitting factor يسمى g المعطى في المعادلة (2.12.12) **بمعامل** $g = \mathbf{k}$ ومن هذه المعادلة: عندما L=J ، يكون g=1 . بينما في حالة الحركة الغزلية النقية (L=J) ، وتعطي هذه المعادلة g=2.

طريقة أخرى

يمكن وصف العلاقة بين L, S, J بطريقة المخطط الاتجاهيVector Diagram (كما في الشكل (2.12.1)



 μ_{atom} الشكل (2.12.1) إضافة μ_L , μ_S إضافة (2.12.1)

 μ_L , μ_S محصلة الغزلية ، لا تكون محصلة المصاحبة . وبسبب المغناطيسية المزدوجة للحركة الغزلية ، لا تكون محصلة μ_L , μ_S ، ما يوضح الشكل العزوم المغناطيسية المصاحبة . وبسبب المغناطيسية المزدوجة للحركة الغزلية ، لا تكون محصلة ، ما يوضح الشكل بعتجه J ، التي تظهر في الشكل بمتجه μ_{atom} ، على استقامة مع J. نفرض ان مسقط μ_{atom} على J هو μ_J ، μ_J ، في الشكل) الزوايا μ_{LJ} ، μ_{JJ} ، والشكل ال

$$\mu_{J} = |\mu_{L}| \cos \theta_{LJ} + |\mu_{S}| \cos \varphi_{SJ}$$
$$= -\frac{e}{2m} |L| \cos \theta_{LJ} - 2\frac{e}{2m} |S| \cos \varphi_{SJ}$$
$$= -\frac{e}{2m} \left[\sqrt{L(L+1)\hbar} \cos \theta_{LJ} + 2\sqrt{S(S+1)\hbar} \cos \varphi_{SJ} \right] \qquad \dots (2.12.13)$$

حيث علاقات جيوب التمام لهذه الزوايا :

$$\cos\theta_{LJ} = \frac{|\mathbf{J}|^2 + |\mathbf{L}|^2 - |\mathbf{S}|^2}{2|\mathbf{J}||\mathbf{L}|} = \frac{J(J+1) + L(L+1) - S(S+1)}{2\sqrt{J(J+1)}\sqrt{L(L+1)}} \qquad \dots (2.12.14)$$

$$\cos\varphi_{SJ} = \frac{|\mathbf{J}|^2 + |\mathbf{S}|^2 - |\mathbf{L}|^2}{2|\mathbf{J}||\mathbf{S}|} = \frac{J(J+1) + S(S+1) - L(L+1)}{2\sqrt{J(J+1)}\sqrt{S(S+1)}} \qquad \dots (2.12.15)$$

بالتعويض في معادلة (2.12.13) ، نحصل على

$$\begin{split} \mu_{\rm J} &= -\frac{e\hbar}{2m} \Bigg[\frac{{\rm J}({\rm J}+1) + {\rm L}({\rm L}+1) - {\rm S}({\rm S}+1)}{2\sqrt{{\rm J}({\rm J}+1)}} + 2\frac{{\rm J}({\rm J}+1) + {\rm S}({\rm S}+1) - {\rm L}({\rm L}+1)}{2\sqrt{{\rm J}({\rm J}+1)}} \Bigg] \\ &= -\frac{e\hbar}{2m} \Bigg[\frac{3{\rm J}({\rm J}+1) + {\rm S}({\rm S}+1) - {\rm L}({\rm L}+1)}{2{\rm J}({\rm J}+1)} \Bigg] \sqrt{{\rm J}({\rm J}+1)} \end{split}$$

$$= -\frac{e\hbar}{2m} \left[1 + \frac{J(J+1) + S(S+1) - L(L+1)}{2J(J+1)} \right] \sqrt{J(J+1)}$$
$$= -\frac{e\hbar}{2m} g \sqrt{J(J+1)}$$
$$= -\mu_{\beta} g \sqrt{J(J+1)} \qquad \dots (2.12.16)$$

حيث

$$g=1+\frac{J(J+1)+S(S+1)-L(L+1)}{2J(J+1)}$$

وعليه ، يمكن كتابة العزم المغناطيسي على النحو

$$\mu_{\rm J} = -\frac{e}{2m}g|{\rm J}| = -\frac{e\hbar}{2m}g\sqrt{{\rm J}({\rm J}+1)} = -\mu_{\rm \beta}g\sqrt{{\rm J}({\rm J}+1)} \qquad \dots (2.12.17)$$

z- كما يكون مسقط μ_J في اتجاه محور

$$\left(\mu_{\rm J}\right)_z = -\frac{e}{2m}g\left|\mathbf{J}_z\right| = -\frac{e\hbar}{2m}g\mathbf{M}_{\rm J} = -\mu_{\rm \beta}g\mathbf{M}_{\rm J} \tag{2.12.18}$$

حيث

$$M_J = 0, \pm 1, \pm 2, \pm 3....$$

وتكون قيمة M_J الأعداد المتباعدة الصحيحة ما بين : J o -J + -J ، وتسمى الرقم الكمي المغناطيسي للذرة.

J-J معامل- g للاندي في اقتران (2.13)

في حالة الذرات الثقيلة، يكون التفاعل المداري – المغزلي بين العزوم المغناطيسية المصاحبة للحركات المدارية والغزلية اكبر من التفاعل الكهروستاتيكي بين العزوم المغناطيسية المدارية والغزلية لإلكترونات التكافؤ. ونتيجة لذلك فإن الزخم الزاوي المداري *I* يرتبط مع الزخم الزاوي المغزلي s لنفس الإلكترون لتكوين المحصل j ، ومن ثم ترتبط كل افراد j لإلكترونات التكافؤ لتكوين المتجه المحصل الكلي J. هذا النوع من الاقتران بين الزخم الزاوي يعرف باسم اقتران j-j. رياضيا، تكون العملية كما يلي

$$l_1 + s_1 = j_1, l_2 + s_2 = j_2.....$$
 ...(2.13.1)

$$j_1 + j_2 + \dots = J$$
 ...(2.13.2)

نفرض وجود الكترونين تكافئين بزخوم زاوية j_1, j_2 ويصاحبهما عزوم مغناطيسية هي μ_1, μ_2 . يكون العزم المغناطيسي المحصل في اتجاه J مساويا لمجموع مكونات μ_1, μ_2 الموازية للمتجه J . او

$$\begin{split} \mu_{J} &= \mu_{1} \cos(j_{1}, J) + \mu_{2} \cos(j_{2}, J) \\ &= \frac{e}{2m} \Big[g_{1} \mid j_{1} \mid \cos(j_{1}, J) + g_{2} \mid j_{2} \mid \cos(j_{2}, J) \Big] \\ &= \frac{e}{2m} \Big[g_{1} \mid j_{1} \mid \frac{J^{2} + j_{1}^{2} - j_{2}^{2}}{2 \mid j_{1} \mid \mid J \mid} + g_{2} \mid j_{2} \mid \frac{J^{2} + j_{2}^{2} - j_{1}^{2}}{2 \mid j_{2} \mid \mid J \mid} \Big] \\ &= \frac{e}{2m} \Big[g_{1} \frac{J^{2} + j_{1}^{2} - j_{2}^{2}}{2 \mid J \mid} + g_{2} \frac{J^{2} + j_{2}^{2} - j_{1}^{2}}{2 \mid J \mid} \Big] \\ &= \frac{e}{2m} \Big[g_{1} \frac{J^{2} + j_{1}^{2} - j_{2}^{2}}{2 \mid J \mid} + g_{2} \frac{J^{2} + j_{2}^{2} - j_{1}^{2}}{2 \mid J \mid} \Big] \\ &= \frac{e}{2m} \Big[g_{1} \frac{J^{2} + j_{1}^{2} - j_{2}^{2}}{2 \mid J \mid} + g_{2} \frac{J^{2} + j_{2}^{2} - j_{1}^{2}}{2 \mid J \mid} \Big] \end{split}$$

بالتعويض بمقدار $|J|=\sqrt{J(J+1)}$ ، نحصل على

$$\begin{split} &= \frac{e}{2m} \left[g_1 \frac{J^2 + j_1^2 - j_2^2}{2 |J|^2} + g_2 \frac{J^2 + j_2^2 - j_1^2}{2 |J|^2} \right] \sqrt{J(J+1)} \hbar \\ &= \frac{e\hbar}{2m} \left[g_1 \frac{J^2 + j_1^2 - j_2^2}{2 |J|^2} + g_2 \frac{J^2 + j_2^2 - j_1^2}{2 |J|^2} \right] \sqrt{J(J+1)} \\ &= \mu_\beta \left[g_1 \frac{J^2 + j_1^2 - j_2^2}{2 |J|^2} + g_2 \frac{J^2 + j_2^2 - j_1^2}{2 |J|^2} \right] \sqrt{J(J+1)} \\ &= \mu_\beta g \sqrt{J(J+1)} \qquad \dots (2.13.3) \end{split}$$

حيث

$$g = g_1 \frac{J^2 + j_1^2 - j_2^2}{2|J|^2} + g_2 \frac{J^2 + j_1^2 - j_2^2}{2|J|^2} \qquad \dots (2.13.4)$$

g، g هما معملات لاندي لكل من الكتروني التكافئ وتعطى رياضيا كما يلي:

$$g_1 = 1 + \frac{j_1(j_1+1) + s_1(s_1+1) - l_1(l_1+1)}{2j_1(j_1+1)}.$$

$$g_2 = 1 + \frac{j_2(j_2+1) + s_2(s_2+1) - l_2(l_2+1)}{2j_2(j_2+1)}.$$

(2.14) طاقة الذرة في المجال المغناطيسي

عند وضع ذرة ذات عزم مغناطيسي في مجال مغناطيسي فإنها تتعرض **لعزم ازدواج Torque ي**ساوي μ. B ينها واتفق على ان تكون طاقة الجهد صفرا عندما يتعامد . μ مع B ، وتعطى طاقة الجهد في أي ترتيب مطلق بينها بالعلاقة : μ. B . لهذا ، تملك الذرة طاقة جهد يعادل هذا المقدار . لنفرض ان الذرة تملك طاقة E₀ – في حالة عدم وجود المجال المغناطيسي ،لذلك تكون طاقة هذه الذرة في حالة وجود المجال كما يلي

$$\mathbf{E} = \mathbf{E}_0 - \vec{\boldsymbol{\mu}} \cdot \mathbf{B} \qquad \dots (2.14.1)$$

لنفرض ان المجال المغناطيسي باتجاه محور z ، أي $B = \widehat{z} B$ ، اذا تكون طاقة الذرة كما يلى

$$E = E_0 - \mu_z B$$

= $E_0 - \left(-\frac{e}{2m}\right)g|J_z|B$
= $E_0 + g\left(\frac{e}{2m}\right)M_J\hbar B$
= $E_0 + g\frac{e\hbar}{2m}BM_J$
= $E_0 + g\mu_\beta BM_J$

| ζ | * | ۱ | ۱ | ~ |
|---|---|---|---|---|
| | | | • | |

$$M_J = J, J - 1, \dots, 0 \dots, -(J - 1), -J$$

بما ان عدد قيم M_J يساوي 1+2 قيمة، تنقسم مستويات الطاقة الى 1+2 مستوى فرعي متساوي التباعد كما في الشكل (2.14.1) ويعود سبب الانفصال الى التفاعل بين المجال المغناطيسي مع العزم المغناطيسي للذرة. من الواضح من معادلة (2.14.2) ان المستوى الذري بقيمة g=0 لا ينفصل على الإطلاق.



شكل (2.14.1) انفصال مستويات الطاقة للذرة في المجال المغناطيسي

على سبيل المثال، لندرس انفصال الحالة : ${}^{4}D_{1/2}$ ، حيث لها $L = 0, S = \frac{3}{2}, J = \frac{1}{2}, g = 0$ (الشكل (2.14.1)).

بالمثل ، للحالة S=0 (الحالة المنفردة) ، لا يحدث انقسام (انفصال) في مستوى الطاقة ، والحالة S^1 هي كمثال على هذه الحالة.

كما ان مستوى الطاقة المميز بالأرقام (الرسم اليميني) ينقسم الى مستويين، الأول فيه µ مواز والثاني فيه µ غير مواز للمجال المغناطيسي . ويكون المستوى الذي فيه µ مواز للمجال يملك طاقة صغرى ويقع في الأسفل بالنسبة للمستوى الثاني.

(2.15) تجرية ستيرن و جيرلاج (تكميم الفضاء)

جاء الدليل المؤكد على تكميم الفضاء للزخم الزاوي وكذلك العزم المغناطيسي من نتائج تجربة الشعاع الذري التي أجريت على يد العلماء ستيرن و جيرلاج في عام 1922 ، وكانت هذه التجربة تهدف في الأصل قياس العزم المغناطيسي لذرة الفضة. كما أعطت هذه التجربة دليلا على فرضية غزل الإلكترون. يوضح الشكل (2.15.1) ترتيب هذه التجربة، حيث نحصل على شعاع محدد من ذرات الفضة بتبخير عنصر الفضة في فرن حار والسماح لشعاع الذرات بالمرور من ثقوب متتالية لتتحرك خلال مجال مغناطيسي غير متجانس B. ويتم استقبال هذا الشعاع النافذ على صفائح فوتو غرافية.



شكل(2.15.1) الترتيب الهندسي لتجربة ستيرن و جير لاك.

لنفرض ان اتجاه المجال المغناطيسي هو محور -z واتجاه الشعاع الذري هو محور x. في ذرة الفضة، ينتج الزخم الزاوي والعزم المغناطيسي من غزل الكترونات التكافؤ. μ تمثل العزم المغناطيسي لذرة الفضة. في حالة المجال المغناطيسي غير المتجانس الذي يكون تحدره (Gradient) في اتجاه محور -z يتعرض ثنائي القطب المغناطيسي لقوة تكون في اتجاه محور -z . تعطى هذه القوة بالعلاقة

$$\mathbf{F}_{z} = \mu_{z} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial z} = \mu \cos \theta \cdot \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial z} \qquad \dots (2.15.1)$$

حيث $\theta =$ الزاوية بين متجه العزم المغناطيسي واتجاه المجال المغناطيسي B . بفعل هذه القوة تسحب الذرات التي يكون لها جيب تمام لزاوية موجب الى اعلى ، بينما تسحب الذرات الأخرى الى اسفل . بنما لا تتأثر الذرات التي لها عزوم مغناطيسية متعامدة مع المجال بأي قوة ، و هذا يجعلها تتحرك في خط مستقيم . كما يكون اعظم انحراف لشعاع الذرات الى اعلى الذرات التي لها عزوم مغناطيسية متعامدة مع المجال بأي قوة ، و هذا يجعلها تتحرك في خط مستقيم . كما يكون اعظم انحراف لشعاع الذرات الى المغاطيسية متعامدة مع المجال بأي قوة ، و هذا يجعلها تتحرك في خط مستقيم . كما يكون اعظم انحراف لشعاع الذرات الى اعلى الذاكان التي المحال بأي قوة ، و هذا يجعلها تتحرك في خط مستقيم . كما يكون اعظم انحراف لمعاع الذرات الى اعلى الذاكان المحال بأي قوة ، و هذا يجعلها تحرك مع معناطيسية متعامدة مع المجال بأي قوة ، و هذا يجعلها تحرك في خط مستقيم . كما يكون اعظم انحراف لمعاع الذرات الى اعلى المحال بأي قوة ، و هذا يجعلها تحرك في خط مستقيم . كما يكون اعظم المحال بأي قوة ، و منا يحون هذا الإنحراف المعام المعالي المحال المحال بأي قوة ، و هذا يجعلها تحرك في خط مستقيم . كما يكون اعظم انحراف لمعاع الذرات الى اعلى المحال المحال المحال المحال المحال المحال بأي قوة ، و هذا و الإنحراف اعظمي الى اسفل عندما تكون اعظم المحال الذرات الى اعلى الذا كان المحال المحال بي معن الور الفحال المحال ا

لاحظ **ستيرن و جيرلاج** انقسام شعاع الفضة الذري الى جز أين مميزين معطية خطين متباعدين ومرتبين بتماثل حول الخط الأصلى الناتج في حالة غياب المجال المغناطيسي.

التفسير الميكانيكى الكمى

كما ذكر سابقا ان العزم المغناطيسي لذرات الفضة يتأتى من غزل الكترونات التكافؤ. كما يكون غزل هذه الذرات يساوي 1/2. في المجال المغناطيسي، يكون للزخم الزاوي والعزم المغناطيسي ترتيبان فقط هما : وضع التوازي وعدم التوازي(الاتجاه المضاد) للعزم المغناطسي بالنسبة للمجال المغناطيسي. وعليه، ينحرف مسار هذه الذرات الى اعلى في حالة وضع التوازي، بينما يكون الانحراف الى أسفل في حالة التضاد. وبناء عليه، ينقسم الشعاع الى جزأين. وهكذا، نتوقع وجود مسارين للشعاع فقط على اللوح الفوتو غرافي وهذا ما تمت مشاهدته عمليا. يعتمد عدد المسارات على الزخم الزاوي(الغزل) للذرة. كما اجري تجارب باستعمال اشعة ذرية من الألومنيوم، النحاس، والمعادن القلوية وكانت النتيجة ملاحظة مسارين فقط. كما أعطت التجارب المستخدم فيها الفناديوم، النيتروجين، والهالوجينات أربعة مسارات. بيمنا شو هد تسع مسارات للحديد و عشرة للكوبلت. بينما اعطى استخدام شعاع الزئبق وشعاع المغنسيوم مسار واحد فقط عند الموقع المركزي، وهذا يعني ان ذرات هذه المواد لا تملك أي عزوم مغناطيسية.

(2.16) طاقة تفاعل الحركة المدارية والغزلية (2.16)

تفترض النظرية الكلاسيكية ان الإلكترون يتحك في مجال كولوم لنواة ساكنة. إذا فرضنا ان إطار الإلكترون ساكنا ((rest frame فإن النواة هي التي تبدو وكأنها تتحرك حول هذا الإلكترون .وتكافئ هذه الدورة للنواة حلقة تيار كهربي والتي تنتج مجالا مغناطيسيا عند موقع الإلكترون، حيث يتفاعل عزم الإلكترون المغناطيسي الذاتيمع المجال المغناطيسي B. يسمى هذا بتفاعل الحركة المدارية والغزلية ، وهو الذي يؤدي الى البنية الدقيقة في طيف الطاقة. ويعرف التغير في طاقة الذرة نتيجة لهذا التفاعل بطاقة تفاعل المداري والغزلي. فيما يلي نتناول اشتقاقا لهذه الطاقة.

كنتيجة لهذا التفاعل يرتبط الزخم الزاوي المداري مع الزخم الزاوي المغزلي لتكوين متجه محصل j و هذا النوع من الاقتران *يسمى باقتران L-S* . ولتوضيح ان هذا التفاعل يسبب في انقسام مستويات الطاقة وبالتالي انفصال خطوط الطيف نقدم ما يلى

نفرض ان الكترونا ما يتحرك في مسار دائري نصف قطره r بسرعة خطية v. عند افتراض الإطار الساكن للإلكترون ، تكون النواة متحركة في مدار دائري ولكن في اتجاه مضاد لحركة الإلكترون وبسرعة v – . وعليه ، يولد التيار المصاحب لحركة النواة مجالا مغناطيسيا عند موقع الإلكترون. تعطى شدة هذا المجال المغناطيسي كما يلي

$$\mathbf{B} = -\mu_0 \varepsilon_0 (\mathbf{v} \times \mathbf{E}) = -\frac{\mathbf{v} \times \mathbf{E}}{c^2} \qquad \dots (2.16.1)$$

حيث E شدة المجال الكهربي للنواة. كما تكون العلاقة بين الجهد الكهربي وشدة المجال في الإحداثيات القطبية كما يلي

$$\mathbf{E} = -\frac{1}{r} \frac{\partial \mathbf{V}}{\partial r} r , \qquad \mathbf{V} = \frac{Ze}{4\pi\varepsilon_0 r}$$

باستخدام هذه العلاقة ، يمكن إيجاد شدة المجال المغناطيسي كالتالي

$$\mathbf{B} = -\frac{1}{c^2 r} \frac{\partial \mathbf{V}}{\partial r} (r \times v) = -\frac{1}{mc^2 r} \frac{\partial \mathbf{V}}{\partial r} l \qquad \dots (2.16.2)$$

l=r imes mv حيث l الزخم الزاوي المداري للإلكترون وتساوي

بما ان الإلكترون يملك عزم مغناطيسي مغزلي يساوي

$$\vec{\mu} = -\frac{e}{m}s \qquad \dots(2.16.3)$$

لذلك ، يتفاعل هذا العزم مع المجال المغناطيسي لإعطاء طاقة مغناطيسية كالتالي

 $E_{ls} = -\mu \cdot B$

نسمى هذه الطاقة بطاقة تفاعل المدار - الغزل. عند التعويض بقيم B و µ ، نحصل على

$$\mathbf{E}_{lc} = \left(\frac{1}{4\pi\varepsilon_0}\right) \left(\frac{Ze^2}{m^2c^2}\right) \left(\frac{1}{r^3}\right) (l \cdot s) \qquad \dots (2.16.4)$$

حيث عوضنا بقيمة الجهد الكهربي :

$$V = \frac{Ze}{4\pi\varepsilon_0 r}$$

لحد الآن لم تعتبر العلاقات النسبية عند اجراءالحسابات السابقة، يضفي التصحيح النسبي على حركة الإلكترون حول النواة حركة دورانية مضافا اليها في نفس الوقت حركة لف لهذا الإلكترون حول نفسه وتسمى هذه الحركة بالحركة البدارية (او الترنحية) precessional motion . ويكون تأثير هذه الحركة ان المجال المغناطيسي كما يلاحظ من موقع الإلكترون يساوي نصف ذلك المفترض في الاشتقاقات السابقة (معادلة 2.16.4) . أي، بهذا التصحيح تصبح طاقة التفاعل المداري – الغزلي كما يلي

$$\Delta E_{ls} = \frac{1}{2} \left(\frac{Ze^2}{4\pi\epsilon_0} \right) \frac{1}{m^2 c^2} \left(\frac{1}{r^3} \right) (l \cdot s) \qquad \dots (2.16.5)$$

ويكون مقدار هذا التصحيح للطاقة صغير جدا بالمقارنة مع طاقة الإلكترون الكلية. كما يكون مؤثر هاملتون المقابل لهذا التصحيح كما يلي

$$\hat{H} = \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \cdot \frac{Ze^2}{m^2 c^2} \cdot \frac{\hat{l} \cdot \hat{s}}{r^3}$$

اذا كانت دالة موجة الإلكترون للحالة المتميزة بالأرقام n, l, j هي $\Psi_{n,l,j}$ فإن القيمة المتوسطة لطاقة تفاعل المدار - الغزل تكون كما يلي

$$\langle \Delta E_k \rangle = \frac{1}{2(4\pi\epsilon_0)} \cdot \frac{Ze^2}{m^2 c^2} \int \psi_{nlj}^* \frac{\hat{l} \cdot \hat{s}}{r^3} \psi_{nlj} d\tau$$
 ...(2.16.6)

الآن ، نستخدم العلاقات التالية

$$(l + s)^2 = j \cdot j$$

 $|l|^2 + |s|^2 + 2 \cdot l \cdot s = |j|^2$

كما ان القيم المتوسطة للكميات التالية:

$$l^2$$
, s^2 and j^2 are $l(l+1)\hbar^2$, $s(s+1)\hbar^2$ and $j(j+1)\hbar^2$.

لذلك ،

$$l.s = \frac{|j|^2 - |l|^2 - |s|^2}{2} = \frac{j(j+1) - l(l+1) - s(s+1)}{2}\hbar^2 \qquad \dots (2.16.7)$$

كما ان القيمة المتوسطة للمقدار $1/r^3$ لهذه الحالة تعطى كالتالى

$$\left\langle \frac{1}{r^3} \right\rangle = \int \psi_{nlj}^*(\frac{1}{r^3}) \psi d\tau = \frac{Z^3}{a_0^3 n^3 l \left(l + \frac{1}{2}\right) (l+1)}$$
 ...(2.16.8)

على ضوء نتائج معادلات (2.16.7- 2.16.8) تكون طاقة تفاعل المدار - الغزل كما يلي

$$\Delta E_{ls.} = \frac{1}{4} \frac{e^2 \hbar^2 Z^4}{4\pi \varepsilon_0 m^2 c^2 a_0^3} \frac{j(j+1) - l(l+1) - s(s+1)}{n^3 l(l+\frac{1}{2})(l+1)}$$
$$= \frac{1}{2} Rch\alpha^2 Z^4 \frac{j(j+1) - l(l+1) - s(s+1)}{n^3 l(l+\frac{1}{2})(l+1)}, \qquad l \neq 0, \qquad \dots (2.16.9)$$

يكون التغير المقابل في قيمة الحد على النحو

$$\Delta T_{ls} = -\frac{\Delta E_{ls}}{hc} = -\frac{1}{2} \frac{R\alpha^2 Z^4}{n^3 l \left(l + \frac{1}{2}\right) (l+1)} \left[j(j+1) - l(l+1) - s(s+1) \right] \qquad \dots (2.16.10)$$

ويمكن إعادة كتابة هذه المعادلة على لصورة التالية

$$\Delta T_{ls} = -\frac{a}{2} [j(j+1) - l(l+1) - s(s+1)] \qquad \dots (2.16.11)$$

$$a = \frac{R\alpha^2 Z^4}{n^3 l(l+\frac{1}{2})(l+1)} \qquad \dots (2.16.12)$$

كما يمكن كتابة قيمة الحد لطاقة المستوى على النحو

$$T = T_0 + \Delta T_{ls}$$

حيث T_0 قيمة الطاقة لمستوى مرجعي (افتراضي).

إذا كانت ΔT_{ls} موجب فإن الانزياح مستوى الطاقة الى أسفل، واما اذا كان هذا المقدار سالب فإن الانزياح يكون الى اعلى بالنسبة للمستوى المرجعي. يسمى انفصال (انقسام) الحالات التي لها نفس n بالبنية (التركيب) الدقيق fine structure. فيما يلي سنور د بعض الأمثلة لتوضيح ما سبق.

 $^{2}P_{1/2}$, $^{2}P_{3/2}$, البنية الدقيقة للحالة المزدوجة . 1

للحد الطيفي الأول: *l* = 1, s = 1/2, *j* = 1/2.

$$\Delta T = -\frac{a}{2} \left[\frac{1}{2} \cdot \frac{3}{2} - 1(1+1) - \frac{1}{2} \cdot \frac{3}{2} \right] = a(\downarrow)$$

للحد الطيفي الثاني:

$$\Delta T = -\frac{a}{2} \left[\frac{3}{2} \cdot \frac{5}{2} - 1(1+1) - \frac{1}{2} \cdot \frac{3}{2} \right] = -\frac{a}{2} \left(\uparrow \right)$$

كما يكون تمثيل الانفصال لمستوى الطاقة كما في الشكل (2.16.1)



Fig. 2.16.1

${}^{2}D_{3/2}$, ${}^{2}D_{5/2}$, البنية الدقيقة للخط الطيفي المزدوج .2

الحالة الأولى:

$${}^{2}D_{3/2}, s = 1/2, l = 2, j = 3/2.$$

 $\Delta T = 3a/2 (\downarrow)$

الحالة الثانية

$${}^{2}D_{5/2}$$
, $s = 1/2$, $l = 2, j = 5/2$.
 $\Delta T = -a (\uparrow)$



شكل(2.16.2)

 ${}^{2}F_{5/2}$, ${}^{2}F_{7/2}$, البنية الدقيقة للخط الطيفي المزدوج (3)

الحالة الأولى:

$${}^{2}\text{F}_{5/2} \ s = 1/2 \ , \ l = 3, \ j = 5/2.$$

$$\Delta T = 2a \ (\downarrow)$$

الحالة الثانية:

$${}^{2}F_{7/2} \ s = 1/2 \ , \ l = 3, \ j = 7/2.$$

$$\Delta T = -3a/2 \ (\uparrow)$$



(2.17) البنية الدقيقة لمستويات الطاقة في ذرة الهيدروجين

Fine structure of Energy Levels in Hydrogen Atom

$$\Delta E_{ls} = \frac{1}{2} \operatorname{Reh} \alpha^2 Z^4 \frac{j(j+1) - l(l+1) - s(s+1)}{n^3 l(l+\frac{1}{2})(l+1)}, \quad l \neq 0 \qquad \dots (2.17.1)$$

فى حالة الذرة أحادية اإلكترون:

$$s = 1/2, j = l \oplus s = l \oplus 1/2 = l + 1/2$$
 and $l - 1/2$.

اذلك،

$$\Delta E_{ls, j=l+1/2} = \frac{1}{2} Rch\alpha^2 Z^4 \frac{1}{n^3 (l+\frac{1}{2})(l+1)} \qquad \dots (2.17.2)$$

$$\Delta E_{ls,j=l-1/2} = -\frac{1}{2} Rch\alpha^2 Z^4 \frac{1}{n^3 l(l+\frac{1}{2})} \qquad \dots (2.17.3)$$

لا يكون هذا التفاعل هو المؤثر الوحيد الذي يساهم في البنية الدقيقة . ولكن هناك عاملان إضافة الى هذا التفاعل وهما : التأثير النسبي الناتج عن زيادة كتلة الإلكترون وتأثير الطاقة الذاتية الناتجة من تفاعل الإلكترون مع مجاله الكهرومغناطيسي . التغير في الطاقة الناتج عن هذا العامل الأخير يعرف بانزياح لامب Lamb shift.

تسبب الزيادة النسبية في كتلة الإلكترون تغيرا في الطاقة مقداره:

$$\Delta E_r = -\frac{Rch\alpha^2 Z^4}{n^3} \left[\frac{1}{l + \frac{1}{2}} - \frac{3}{4n} \right] \qquad \dots (2.17.4)$$

وعليه، يكون الانزياح في الطاقة الكلية بسبب التفاعل المداري – الغزلي و التأثير النسبي عندما تكون

يساوي j=l+1/2

$$\begin{split} \Delta \mathbf{E} &= \Delta \mathbf{E}_{ls} + \Delta \mathbf{E}_{r} \\ &= \frac{\mathbf{R}ch\alpha^{2}\mathbf{Z}^{4}}{n^{3}} \Bigg[\frac{1}{2(l+\frac{1}{2})(l+1)} - \left(\frac{1}{l+\frac{1}{2}} - \frac{3}{4n}\right) \Bigg] \\ &= -\frac{\mathbf{R}ch\alpha^{2}\mathbf{Z}^{4}}{n^{3}} \Bigg[\frac{1}{j+\frac{1}{2}} - \frac{3}{4n} \Bigg] \qquad \dots (2.17.5) \end{split}$$

كما يكون التغير في الطاقة الكلية للحالة j = l - 1/2 كما يلي

$$\Delta T = \frac{R\alpha^2 Z^4}{n^3} \left[\frac{1}{j + \frac{1}{2}} - \frac{3}{4n} \right] \qquad \dots (2.17.6)$$

 $j = 1/2, 3/2, 5/2 \dots n - 1/2$ حيث:

تبين معاداة (2.17.6) ان لقيمة n المعطاة ، يعتمد حد التصحيح الكلي على *j* وينقسم كل مستوى له 0 < l الى مستويين ، حيث يكون المستوى الأعلى في *j* له طاقة اعلى الذلك ، تكون للمستويات التي لها نفس *j* ومختلفة في قيم *l نفس الطاقة*. كمثال، تكون المالات $(S_{1/2}, 2 \, {}^2p_{1/2})$ مستويات منحلة degenerate وكذلك، تكون المستويات منحلة degenerate وكذلك، تكون المستويات ($S_{1/2}, 2 \, {}^2p_{1/2}$) منحويات منحلة المستويات ($S_{1/2}, 2 \, {}^2p_{1/2}$) هي مستويات منحلة degenerate وكذلك، تكون المستويات ($S_{1/2}, 2 \, {}^2p_{1/2}$) منحلة المستويات ($S_{1/2}, 3 \, {}^2p_{1/2}$) هي مستويات منحلة.

و عموما، يمكن القول ان طاقة التفاعل المداري- الغزلي والتصحيحات النسبية قد تضاف الى بعضها بطريقة تجعل المستويات $^2\mathrm{S}_{1/2}$ مستويات منحلة عند قيم $n=2,3,4,\ldots$

في عام 1947، لاحظ العالمان **لامب ورذرفورد** ان هناك انفصال بمقدار 0.033*cm⁻¹ بين طاقتي المستويين* S_{1/2}, ²p_{1/2} في ذرة الهيدروجين. وهذا الانزياح يعرف بانزياح لامب ويعزى سببه الى تفاعل الإلكترون مع مجاله الكهرومغناطيسي (الطاقة الذاتية).

لحساب مقدار التغير في طاقة المستوى ، نستخدم المعادلة (2.17.6) على النحو التالي:

<u>عند n=1</u>

، المستوى : l = 0, s = 1/2

$$R\alpha^2 = 1.097 \times 10^5 \text{ cm}^{-1} \times (1/137)^2 = 5.84 \text{ cm}^{-1}$$

$$\Delta T = \frac{5.84}{n^3} \left[\frac{1}{j + \frac{1}{2}} - \frac{3}{4n} \right]$$

= 1.46 cm⁻¹

<u>مثال</u>

احسب التغير في طاقة المستوى عند n=2 .?

الحل

$$n = 2, l = 0, 1, s = 1/2$$

لذلك، يوجد ثلاث حالات هي :

$$2 {}^{2}S_{1/2}, 2 {}^{2}P_{1/2}, 2 {}^{2}P_{3/2}$$

من المعادلة ، نجد ان انزياح الحالات ${}^2\mathrm{S}_{1/2}, \; {}^2\mathrm{p}_{1/2}$ يكون بنفس المقدار ويساوي

$$\Delta T = \frac{5.84}{8} \left[\frac{1}{\frac{1}{2} + \frac{1}{2}} - \frac{3}{8} \right] = 0.456 \text{ cm}^{-1}$$

بينما يكون انزياح المستوى الثالث 2^{°2}P_{3/2} بمقدار

$$\Delta T = \frac{5.84}{8} \left[\frac{1}{\frac{3}{2} + \frac{1}{2}} - \frac{3}{8} \right] = 0.09125 \text{ cm}^{-1}$$

و هكذا يمكن متابعة حساب مقادير الانزياح في حالة n=3 ، حيث l=0,1,2 و s=1/2 و نحصل على المستويات التالية

 $3 {}^{2}S_{1/2}, 3 {}^{2}P_{1/2}, 3 {}^{2}P_{3/2}, 3 {}^{2}D_{3/2}$ $\cdot 3 {}^{2}D_{5/2}$

تعطى المعادلة (2.17.6) مقادير التغير في الطاقة على النحو التالي

$$\Delta T_{j=1/2} = \frac{5.84}{27} \left[\frac{1}{\frac{1}{2} + \frac{1}{2}} - \frac{3}{12} \right] = 0.1622 \text{ cm}^{-1}$$

كذلك ،

$$\Delta T_{j=3/2} = \frac{5.84}{27} \left[\frac{1}{\frac{3}{2} + \frac{1}{2}} - \frac{3}{12} \right] = 0.054 \text{ cm}^{-1}$$

بينما يكون الأنزياح في المستوى الأخير ${}^{2}D_{5/2}$ كما يلي

 $\Delta T = -0.018 \text{ cm}^{-1}$

يوضح الشكل (2.17.1) البنية الدقيقة لستويات الطاقة في ذرة الهيدروجين ذات الأرقام الكمية الرئيسية n = 1,2,3



(Relativistic + Spin orbit + Lamb shift)



شكل(2.17.1) البنية الدقيقة لمستويات طاقة ذرة الهيدروجين الثلاثة الأولى

(2.18) البنية الدقيقة لخط الطيف $_{\alpha}H_{\alpha}$ ينتج خط طيف الهيدروجين H_{α} عند قفز الإلكترون من $n = 3 \rightarrow n = 2$. كما تتحدد كل حالات الذرة بإلكترون التكافؤ المنفرد. في حالة n = 2، يوجد مستويان فرعيان : (s (*l*=0), p(*l*=1) . عندما يكون الإلكترون في المستوى الفرعي (s (*l*=0) ، نكون ارقام الزخم الكمية الزاوية كما يلي

$$L = l = 0$$

 $S = s = 1/2$
 $J = L \oplus S = 0 \oplus 1/2 = 1/2$

وهذا يقابل الحالة ²S_{1/2}

بينما عندما يكون هذا الإلكترون في المستوى الفرعي p(l=1) ، فإن ارقام الزخم الكمية الزاوية تكون كما يلي

L =
$$l = 1$$

S = $s = 1/2$
J = L \oplus S = 1 \oplus 1/2 = 3/2, 1/2

و هذا يقابل الحالات :

$${}^{2}P_{3/2}, {}^{2}P_{1/2}.$$

عند n=3

يوجد ثلاث مستويات فرعية : s, p, d . لنعتبر كل مستوى فرعي على انفراد .

في حالة تواجد الإلكترون في المستوى الفرعي (s(*l*=0) :

$$L = l = 0$$

$$S = s = 1/2$$

$$J = L \oplus S = 0 \oplus 1/2 = 1/2$$

 $^{2}S_{1/2}$ و هذا يقابل الحالة $^{2}S_{1/2}$

في حالة تواجد الإلكترون في المستوى الفرعي (p(*l*=1) :

L =
$$l = 1$$

S = $s = 1/2$
J = L \oplus S = 1 \oplus 1/2 = 3/2, 1/2

²P_{3/2}, ²P_{1/2}. و هذا يقابل الحالات

عندما يكون الإلكترون في المستوى الفرعي (l=2 :

L =
$$l = 2$$

S = $s = 1/2$
J = L \oplus S = $2 \oplus 1/2 = 5/2, 3/2.$

. ${}^2D_{5/2}$, ${}^2D_{3/2}$: هذا يقابل الحالات $D_{3/2}$.

يبين الشكل (2.18.1) مستويات الطاقة المقابلة لقيم n=3, n=2



 H_{α} (6563 A^{0}) شكل (2.18.1) البنية الدقيقة لخط طيف (2.18.1)

نلاحظ ان الحالة حيث قيمة J المنخفضة يكون لها طاقة اصغر من الحالة التي لها تكون قيمة J مرتفعة. كما تكون القفز ات المسموحة هي التي تحقق قواعد الانتقاء التالية:

$$\Delta L = \pm 1, \Delta J = 0, \pm 1$$

و هذه القواعد تسمح فقط بسبع قفزات للإلكترون من بين خمس عشرة قفزة ممكنة. وتكون هذه القفزات بدلالة الحدود الطيفية كما يلي

اكتشف **لامب** بالتعاون مع **رذرفورد** في عام 1947ان في الذرة الشبيهة لذرة الهيدروجين ، لقيمة n المعطاة، تكون المستويات المتساوية في J والمختلفة في L بمقدار الوحدة غير منحلة non- degenerate. الضئيل ($1^{-0.0353}$ ما يين مستويات الطاقة $S_{1/2}^{-2}$ 2, $S_{1/2}^{-2}$ 2. كما لوحظ ا**نزياح لامب** بين المستويات الضئيل (1^{-1} 2. $S_{1/2}^{-2}$ 3, $2^{-2}P_{1/2}$ 3. كما لوحظ انزياح لامب بين المستويات الضئيل خطوط المعنوية في معادار (1^{-1} 2. 1/2 3 ما يعنو المحمدة الروحة المعنوية معادار المستويات المستويات المنتويات الضئيل (1^{-1} 2. 1/2 3 ما يعنو معادات المعاد المعا معاد المعاد المعاد المعاد المعاد المعاد الم

D - البنية الدقيقة لخطوط طيف الصوديوم

Fine structure of Sodium D lines

تنتج خطوط D في طيف الصوديوم عند قفز الإلكترون من المستويات 3s → 9 . عادة في الحالة الأرضية لذرة الصوديوم يكون الكترون التكافؤ مستقرا في المستوى 3s. في هذه الحالة :

L =
$$l = 0$$

S = $s = 1/2$
J = L \oplus S = $0 \oplus 1/2 = 1/2$

ويرمز للحالة الأرضية بالرمز $S_{1/2}$

وعند تهيج الكترون التكافؤ الى المستوى 3p، تصبح هذه الأرقام كما يلى

L =
$$l = 1$$

S = $s = 1/2$
J = L \oplus S = 1 \oplus 1/2 = 3/2.1/2

ويرمز لهذه الحالة :

/ ²P_{3/2}, ²P_{1/2}.

يوضح الشكل (2.19.1) مخطط مستويات الطاقة. نلاحظان هناك ثلاث قفزات ممكنة من المستوى العلوي الى المستوى السفلي. لكن قواعد الانتقاء

$$\Delta L = \pm 1, \Delta J = 0, \pm 1$$

تسمح فقط بقفزتين، مما ينتج عن ذلك الخط الطيفي ($D_1(\lambda = 5896A^0)$ ، وينشئ هذا الخط من القفزة تسمح فقط بقفز تين، مما ينتج عن ذلك الخط الطيفي $D_2(\lambda = 5890A^0)$ ينتج من القفزة $P_{1/2} \rightarrow {}^2S_{1/2}$.



شكل (2.19.1) البنية الدقيقة لطيف ذرة الصوديوم.

(2.20) طاقة التفاعل في اقتران L-S لذرة ثنائية التكافؤ الالكتروني.

Interaction Energy in L-S coupling in Atom with Two Valence Electrons.

يوجد في هذه الذرة أربع زخوم زاوية هي:
$$s_2$$
، l_2 ، s_1 ، l_1 ، ولذلك يوجد ستة حدود لطاقة التفاعل مقابلة لستة
ارتباطات بين هذه الزخم
 $(s_1, s_2), (l_1, l_2), (l_1, s_1), (l_2, s_2), (l_1, s_2) \text{ and } (l_2, s_1).$

وهي: ١٠٠٠ (١٠, ٢٠٢٠), (٢٠٢٠, ٢٠٠٠), (٢٠٠٠), (٢٠٠٠), (٢٠٠٠)

تكون الصورة الرياضية لطاقة التفاعل ٢ الناتجة عن الإقتران كما يلي ٤-١

$$\Gamma = -\Delta T_{ls} = a | \mathbf{I}_{ls} || s | \cos(l,s) = \frac{a}{2} j^2 - l^2 - s^2 = \frac{a}{2} [j(j+1) - l(l+1) - s(s+1)] \qquad \dots (2.20.1)$$

L

حيث

$$l \models \sqrt{l(l+1)\hbar}, |s| \models \sqrt{s(s+1)\hbar}, |j| \models \sqrt{j(j+1)\hbar}$$
$$a = \frac{R\alpha^2 Z^2}{n^3 l(l+\frac{1}{2})(l+1)}.$$
...(2.20.2)

من اجل التسهيل ، نقوم بتغيير الترميز كالتالي

$$l^* = \sqrt{l(l+1)}, \quad s^* = \sqrt{s(s+1)}, \quad j^* = \sqrt{j(j+1)}$$

 $L^* = \sqrt{L(L+1)}, \quad S^* = \sqrt{S(S+1)}, \quad J^* = \sqrt{J(J+1)}$

حيث الموز المنجمة (*) تمثل مقادير الزخم الزاوية بوحدة ħ . بدلالة هذه الكميات المنجمة ،يكون التعبير العام لطاقة التفاعل كما يلي

$$\Gamma = -\Delta T_{ls} = a \, l^* s^* \cos(l^*, s^*) = \frac{1}{2} a \left(j^{*2} - l^{*2} - s^{*2} \right) \qquad \dots (2.20.3)$$

الآن يمكن التعبير عن طاقة التفاعل بين الكتروني التكافؤ كما يلي

$$\Gamma_1 = a_1 s_1^* s_2^* \cos(s_1^* s_2^*) = \frac{a_1}{2} \left(\mathbf{S}^{*2} - s_1^{*2} - s_2^{*2} \right) \qquad \dots (2.20.4)$$

$$\Gamma_2 = a_2 l_1^* l_2^* \cos(l_1^* l_2^*) = \frac{a_2}{2} \left(L^{*2} - l_1^{*2} - l_2^{*2} \right) \qquad \dots (2.20.5)$$

 $\Gamma_3 = a_3 l_1^* s_1^* \cos(l_1^* s_1^*) = \frac{a_3}{2} \left(j_1^{*2} - l_1^{*2} - s_1^{*2} \right) \qquad ..(2.20.6)$

$$\Gamma_4 = a_4 l_2^* s_2^* \cos(l_2^*, s_2^*) = \frac{a_4}{2} \left(j_2^{*2} - l_2^{*2} - s_2^{*2} \right) \qquad \dots (2.20.7)$$

$$\Gamma_5 = a_5 l_1^* s_2^* \cos(l_1^*, s_2^*) = \frac{a_5}{2} \left(j_{12}^{*2} - l_1^{*2} - s_2^{*2} \right) \qquad \dots (2.20.8)$$

$$\Gamma_6 = a_6 l_2^* s_1^* \cos(l_2^*, s_1^*) = \frac{a_6}{2} \left(j_{21}^{*2} - l_2^{*2} - s_1^{*2} \right) \qquad \dots (2.20.9)$$

تكون تفاعلات الغزل - الغزل و تفاعلات المدار – المدار ذات طبيعة كهروستاتيكية بينما تفاعل المدار -الغزل يكون مغناطيسيا في الأصل.



شكل(2.20.1)

هذا يعني ان Γ_1 ، Γ_2 تكون اكبر من Γ_3 ، Γ_4 . كما يمكن حساب الطاقات التفاعلية Γ_1 ، Γ_2 بإستخدام المعادلات (2.20.5- 2.20.5) .

لحساب $\Gamma_4^{}, \Gamma_4^{}$ نعمل على تحويل معادلتي (2.20.6) و (2.20.7) الى صورة مناسبة كالتالي

لنفرض ان الزوايا بين (l_1, s_1) وبين (l_2, s_2) تتغير بشكل متصل، لذلك تعطى القيم المتوسطة لحدود جيب التمام كما يلي

$$\left\langle \cos(l_1^*, s_1^*) \right\rangle = \cos(l_1^*, L^*) \cos(L^*, S^*) \cos(S^*, s_1^*) \qquad \dots (2.20.10)$$

$$\left\langle \cos(l_2^*, s_2^*) \right\rangle = \cos(l_2^*, L^*) \cos(L^*, S^*) \cos(S^*, s_2^*) \qquad \dots (2.20.11)$$

اذا

$$\begin{split} \Gamma_{3} &= a_{3}l_{1}^{*}s_{1}^{*}\cos(l_{1}^{*},s_{1}^{*}) = a_{3}l_{1}^{*}s_{1}^{*}\cos(l_{1}^{*},L^{*})\cos(L^{*},S^{*})\cos(S^{*},s_{1}^{*}) \\ &= a_{3}l_{1}^{*}s_{1}^{*} \left(\frac{L^{*2}+l_{1}^{*2}-l_{2}^{*2}}{2l_{1}^{*}L^{*}}\right) \left(\frac{J^{*2}-L^{*2}-S^{*2}}{2L^{*}S^{*}}\right) \left(\frac{S^{*2}+s_{1}^{*2}-s_{2}^{*2}}{2s_{1}^{*}S^{*}}\right) \\ &= \frac{a_{3}}{8} \left[\left(\frac{L^{*2}+l_{1}^{*2}-l_{2}^{*2}}{L^{*2}}\right) \left(\frac{S^{*2}+s_{1}^{*2}-s_{2}^{*2}}{S^{*2}}\right) \left(J^{*2}-L^{*2}-S^{*2}\right) \right] \end{split}$$

بالمثل نجد ان:

$$\begin{split} \Gamma_4 &= \frac{a_4}{8} \Biggl[\Biggl(\frac{\mathbf{L}^{*2} + l_2^{*2} - l_1^{*2}}{\mathbf{L}^{*2}} \Biggr) \Biggl(\frac{\mathbf{S}^{*2} + s_2^{*2} - s_1^{*2}}{\mathbf{S}^{*2}} \Biggr) \Biggl(\mathbf{J}^{*2} - \mathbf{L}^{*2} - \mathbf{S}^{*2} \Biggr) \Biggr] \\ \Gamma_3 &+ \Gamma_4 = \frac{1}{2} \Biggl[\frac{a_3 \Biggl(\frac{\mathbf{S}^{*2} + s_1^{*2} - s_2^{*2}}{2\mathbf{S}^{*2}} \Biggr) \Biggl(\frac{\mathbf{L}^{*2} + l_1^{*2} - l_2^{*2}}{2\mathbf{L}^{*2}} \Biggr) + \Biggr] \Biggl(\mathbf{J}^{*2} - \mathbf{L}^{*2} - \mathbf{S}^{*2} \Biggr) \\ &= \frac{1}{2} \Biggl[a_3 \alpha_3 + a_4 \alpha_4 \Biggr] (\mathbf{J}^{*2} - \mathbf{L}^{*2} - \mathbf{S}^{*2}) \\ &= \frac{1}{2} \Biggl[a_3 \alpha_3 + a_4 \alpha_4 \Biggr] (\mathbf{J}^{*2} - \mathbf{L}^{*2} - \mathbf{S}^{*2}) \\ &= \frac{\mathbf{A}}{2} \Biggl(\mathbf{J}^{*2} - \mathbf{L}^{*2} - \mathbf{S}^{*2} \Biggr) \end{aligned}$$
...(2.20.12)

حيث

$$\begin{split} \mathbf{A} &= a_3 \alpha_3 + a_4 \alpha_4 & \dots (2.20.13) \\ \alpha_3 &= \left(\frac{\mathbf{S}^{*2} + s_1^{*2} - s_2^{*2}}{2\mathbf{S}^{*2}}\right) \left(\frac{\mathbf{L}^{*2} + l_1^{*2} - l_2^{*2}}{2\mathbf{L}^{*2}}\right) & \dots (2.20.14) \\ \alpha_4 &= \left(\frac{\mathbf{S}^{*2} + s_2^{*2} - s_1^{*2}}{2\mathbf{S}^{*2}}\right) \left(\frac{\mathbf{L}^{*2} + l_2^{*2} - l_1^{*2}}{2\mathbf{L}^{*2}}\right) & \dots (2.20.15) \end{split}$$

وعليه ، تصبح قيمة الحد للحالة كما يلي

$$\begin{split} \mathbf{T} &= \mathbf{T}_0 + \Gamma_1 + \Gamma_2 + \Gamma_3 + \Gamma_4 \\ &= \mathbf{T}_0 + \frac{a_1}{2} \Big(\mathbf{S}^{*2} - s_1^{*2} - s_2^{*2} \Big) + \frac{a_2}{2} \Big(\mathbf{L}^{*2} - l_1^{*2} - l_2^{*2} \Big) + \frac{\mathbf{A}}{2} \Big(\mathbf{J}^{*2} - \mathbf{L}^{*2} - \mathbf{S}^{*2} \Big) \\ &\dots (2.20.16) \\ &\dots (2.$$

انقسام هيئة sp في اقتران L-S

$$l_1 = 0, l_2 = 1, s_1 = 1/2, s_2 = 1/2.$$

 $L = 0 \oplus 1 = 1,$
 $S = 1/2 \oplus 1/2 = 0, 1,$
 $J = L \oplus S$

للحالة المنفردة : singlet state

$$(S = 0), J = 1 \oplus 0 = 1. {}^{1}P_{1.}$$

الحالة الثلاثية : Triplet state

 $(S = 1), J = 1 \oplus 1 = 0, 1, 2. {}^{3}P_{0, 1, 2}.$
(i) للحالة المنفردة (s=0)

$$\begin{split} &\Gamma_1 + \Gamma_2 \text{ itelation (Intersection of the sector)} \\ &(\mathrm{S} = 0, \ l_1 = 0, \ l_2 = 1, \ s_1 = 1/2, \ s_2 = 1/2) \\ &\Gamma_1 = \frac{a_1}{2} \Big(\mathrm{S}^{*2} - s_1^{*2} - s_2^* \Big) \\ &= \frac{a_1}{2} (0.1 - \frac{1}{2} \cdot \frac{3}{2} - \frac{1}{2} \cdot \frac{3}{2}) = -\frac{3a_1}{4} \end{split}$$

$$\Gamma_2 = \frac{a_2}{2} \left(L^{*2} - l_1^{*2} - l_2^{*2} \right) = \frac{a_2}{2} \left(1 \cdot 2 - 0 \cdot 1 - 1 \cdot 2 \right) = 0$$

من الجدير بالذكر ان كل هيئة تحوي على الكترون - $_{S}$ او (l=0) ، تكون الطاقة التفاعلية $\Gamma_{2}=0$. بر هنت الملاحظات العامة ان المستوى المنفرد يقع فوق المستوى الثلاثي المقابل له. هذا يعني ان المعامل a_{1} يجب ان يكون سالبا. و هذا بينه هيزينبيرغ بالحسابات الكمية. لذلك،

$$\Gamma_1 + \Gamma_2 = -\frac{3a_1}{4}$$

أي ان المستوى المنفرد ينزاح الى اعلى عن المستوى المرجعي، و هذا ما ايدته قاعدة **هاند:** الحد الذي له تعددية اعلى (قيمة S اعلى) يجب ان يقع في مستوى اعمق وكذلك تقع الحدود ذات قيمة L الأكبر بشكل اعمق.

$$\alpha_3 = \frac{\mathbf{S}^{*2} + s_1^{*2} - s_2^{*2}}{2\mathbf{S}^{*2}} \cdot \frac{\mathbf{L}^{*2} + l_1^{*2} - l_2^{*2}}{2\mathbf{L}^{*2}}, \ \alpha_4 = \frac{\mathbf{S}^{*2} + s_2^{*2} - s_1^{*2}}{2\mathbf{S}^{*2}} \cdot \frac{\mathbf{L}^{*2} + l_2^{*2} - l_1^{*2}}{2\mathbf{L}^{*2}}$$

من الواضح ان
$$\alpha_4=lpha_3=0$$
 ، وعليه يكون $\Gamma_4=\Gamma_4$ - $\Gamma_3+\Gamma_4$. أي ان هذه الحالة لا تنقسم الى مكونات بسبب تفاعل المدار - الغزل.

(ii) للحالة الثلاثية S=1

$$\Gamma_1 = \frac{a_1}{4}, \ \Gamma_2 = 0. \qquad \therefore \ \Gamma_1 + \Gamma_2 = \frac{a_1}{4},$$
أي ان الحالة الثلاثية تنزاح الى أسفل بمقدار $a_1/4$ لإن a_1 سالب.

فيما يلي سنتناول حساب الإنفصال في هذه الحالة بسبب التفاعل الدوران- الغزل

(i)
$$J = 0, L = 1, S = 1, {}^{3}P_{0}$$

 $\Gamma_{3} + \Gamma_{4} = \frac{A}{2} (J^{*2} - L^{*2} - S^{*2}) = \frac{A}{2} (0.1 - 1.2 - 1.2) = -2A = -a_{4}$
(ii) $J = 1, L = 1, S = 1, {}^{3}P_{1}$
 $\Gamma_{3} + \Gamma_{4} = \frac{A}{2} (J^{*2} - L^{*2} - S^{*2}) = \frac{A}{2} (1.2 - 1.2 - 1.2) = -A = -\frac{a_{4}}{2}$
(iii) $J = 2, L = 1, S = 1, {}^{3}P_{2}$

 $\Gamma_3 + \Gamma_4 = \frac{A}{2}(2 \cdot 3 - 1 \cdot 2 - 1 \cdot 2) = A = \frac{a_4}{2}$, a_3 and a_4 are positive.

الشكل (2.20.2) يوضح انفصال المستوى الثلاثي.



شکل (2.20.2)

(2.21) طاقة التفاعل في إقتران J-J للذرة ذات الكتروني تكافؤ

تكون طاقات التفاعل في اقتران j-j كالتالي

| $\Gamma_1 = a_1 s_1^* s_2^* \cos(s_1^* s_2^*)$ | (2.21.1) |
|---|----------|
| $\Gamma_2 = a_2 l_1^* l_2^* \cos(l_1^* l_2^*)$ | (2.21.2) |
| $\Gamma_3 = a_3 l_1^* s_1^* \cos(l_1^*, s_1^*)$ | (2.21.3) |
| $\Gamma_4 = a_4 l_2^* s_2^* \cos(l_2^*, s_2^*)$ | (2.21.4) |
| $\Gamma_5 = a_5 l_1^* s_2^* \cos(l_1^*, s_2^*)$ | (2.21.5) |
| $\Gamma_6 = a_6 l_2^* s_1^* \cos(l_2^*, s_1^*)$ | (2.21.6) |

تكون الحدود $\Gamma_6 = \Gamma_7 = \Gamma_2$ صغيرة بحيث يمكن اهمالها. كما يكون التفاعل المداري- الغزلي اكبر بكثير من تفاعل المدار - المدار ، لهذا تكون طاقات التفاعل $\Gamma_4 = \Gamma_2 = \Gamma_3$ هي السائدة على الحدود $\Gamma_2 = \Gamma_2 = \Gamma_2$. كما تكون الزاوية بين $s_1 = s_1$ و l_1 ثابتة، وكذلك الزاوية ما بين $s_2 = s_2$ تكون ثابتة أيضا لكن الزاوية بين $l_1 = s_1$ تتغير بشكل مستمر (متصل) ، وكذلك الزاوية بين $s_2 = s_1$. لذلك نتعامل مع القيم المتوسطة لجيوب تمام هذه الزوايا كما يلي

$$\langle \cos(s_1, s_2) \rangle = \cos(s_1, j_1) \cos(j_1, j_2) \cos(j_2, s_2)$$
 ...(2.21.7)

$$\langle \cos(l_1, l_2) \rangle = \cos(l_1, j_1) \cos(j_1, j_2) \cos(j_2, l_2)$$
 ...(2.21.8)

الأن ،

$$\mathbf{B} = a_1 \left(\frac{j_1^{*2} + s_1^{*2} - l_1^{*2}}{2j_1^{*2}} \right) \left(\frac{j_2^{*2} + s_2^{*2} - l_2^{*2}}{2j_2^{*2}} \right) + a_2 \left(\frac{j_1^{*2} + l_1^{*2} - s_1^{*2}}{2j_1^{*2}} \right) \left(\frac{j_2^{*2} + l_2^{*2} - s_2^{*2}}{2j_2^{*2}} \right) \dots (2.21.10)$$

...(2.21.11)

 $\mathbf{B} = a_1 \beta_1 + a_2 \beta_2$

$$\beta_1 = \left(\frac{j_1^{*2} + s_1^{*2} - l_1^{*2}}{2j_1^{*2}}\right) \left(\frac{j_2^{*2} + s_2^{*2} - l_2^{*2}}{2j_2^{*2}}\right) \qquad \dots (2.21.12)$$

$$\beta_2 = \left(\frac{j_1^{*2} + l_1^{*2} - s_1^{*2}}{2j_1^{*2}}\right) \left(\frac{j_2^{*2} + l_2^{*2} - s_2^{*2}}{2j_2^{*2}}\right) \qquad \dots (2.21.13)$$

كما تكون طاقات التفاعل Γ_4 و Γ_3 بالصورة التالية

$$\Gamma_3 = a_3 l_1^* s_1^* \cos(l_1^* s_1^*) = \frac{a_3}{2} \left(j_1^{*2} - l_1^{*2} - s_1^{*2} \right) \qquad \dots (2.21.14)$$

$$\Gamma_4 = a_4 l_2^* s_2^* \cos(l_2^* s_2^*) = \frac{a_4}{2} \left(j_2^{*2} - l_2^{*2} - s_2^{*2} \right) \qquad \dots (2.21.15)$$

يكون الإنزياح الكلي :

$$\Delta T = \frac{1}{2} \left(a_1 \beta_1 + a_2 \beta_2 \right) \left(J^{*2} - j_1^{*2} - j_2^{*2} \right) + \frac{a_3}{2} \left(j_1^{*2} - l_1^{*2} - s_1^{*2} \right) + \frac{a_4}{2} \left(j_2^{*2} - l_2^{*2} - s_2^{*2} \right)$$
...(2.21.16)

• dlefi literature definition of the set of

كما تكون الحدود الطيفية:

$$\left(\frac{1}{2},\frac{1}{2}\right)_{0,1}$$
 and $\left(\frac{1}{2},\frac{3}{2}\right)_{1,2}$

كما تكون طاقات التفاعل للحد الأول والحد الثاني كما يلي:

$$\begin{split} \left(\frac{1}{2}, \frac{1}{2}\right), & \Gamma_3 + \Gamma_4 = \frac{a_3}{2}(j_1^* - l_1^2 - s_1^{*2}) + \frac{a_4}{2}(j_2^{*2} - l_2^{*2} - s_2^{*2}) \\ &= \frac{a_3}{2}\left(\frac{1}{2}\frac{3}{2} - 0 - \frac{1}{2}\frac{3}{2}\right) + \frac{a_4}{2}\left(\frac{1}{2}\frac{3}{2} - 1.2 - \frac{1}{2}\frac{3}{2}\right) = -a_4 \\ & \left(\frac{1}{2}, \frac{3}{2}\right), \quad \Gamma_3 + \Gamma_4 = \frac{a_4}{2} \end{split}$$

: $\left(\frac{1}{2}, \frac{1}{2}\right)_{0}$, للحالة $\Gamma_1 + \Gamma_2$ (i) $s_1 = 1/2$, $s_2 = 1/2$, $l_1 = 0$, $l_2 = 1$, $j_1 = 1/2$, $j_2 = 1/2$, J = 0

$$\begin{split} \Gamma_{1} + \Gamma_{2} &= \left[a_{1} \frac{j_{1}^{*2} + s_{1}^{*2} - l_{1}^{*2}}{2j_{1}^{*2}} \frac{j_{2}^{*2} + s_{2}^{*2} - l_{2}^{*2}}{2j_{2}^{*2}} + a_{2} \frac{j_{1}^{*2} + l_{1}^{*2} - s_{1}^{*2}}{2j_{1}^{*2}} \frac{j_{2}^{*2} + l_{2}^{*2} - s_{2}^{*2}}{2j_{2}^{*2}} \right] \left(\frac{J^{*2} - j_{1}^{*2} - j_{2}^{*2}}{2} \right) \\ &= \frac{a_{1}}{4} \\ &: \left(\frac{1}{2} \cdot \frac{1}{2} \right)_{1} \text{ if } \Gamma_{1} + \Gamma_{2} \text{ (ii)} \end{split}$$

$$s_1 = 1/2 , s_2 = 1/2 , l_1 = 0, l_2 = 1, j_1 = 1/2 , j_2 = 1/2 , J = 1$$

$$\Gamma_1 + \Gamma_2 = -\frac{a_1}{12}, \qquad a_1 \text{ is negative}$$

:
$$\left(\frac{1}{2}, \frac{3}{2}\right)_1$$
 للحالة $\Gamma_1 + \Gamma_2$ حساب (iii)
 $s_1 = 1/2, s_2 = 1/2, l_1 = 0, l_2 = 1, j_1 = 1/2, j_2 = 3/2, J = 1$
 $\Gamma_1 + \Gamma_2 = -\frac{5a_1}{12}, a_1$ is negative.

$$\left(\frac{1}{2}, \frac{3}{2}\right)_2 \quad \text{ILL} \quad \Gamma_1 + \Gamma_2 \quad (iv)$$

$$s_1 = 1/2, s_2 = 1/2, \ l_1 = 0, \ l_2 = 1, \ j_1 = 1/2, \ j_2 = 3/2, \ J = 2$$

$$\Gamma_1 + \Gamma_2 = \frac{a_1}{4}, \ a_1 \text{ is negative.}$$

يوضح الشكل (2.21.1) الحسابات السابقة ومخطط انقسام الحدود الطيفية.



Fig. 2.21.1

Lande Interval Rule قاعدة فترة لأندي (2.22)

تعطى طاقة تفاعل المدار - الغزل كما يلى :

 $\Delta \mathbf{E}_{ls} = a \cdot \mathbf{L} \cdot \mathbf{S},$

حيث a ثابت . حيث ان L.S يعطى بالعلاقة التالية

L . S =
$$\frac{1}{2} \left[J^2 - L^2 - S^2 \right] = \frac{1}{2} \left[J(J+1) - L(L+1) - S(S+1) \right] \hbar^2$$

لذلك ، تكون طاقة التفاعل هذه على النحو

$$\Delta E_{ls} = \frac{a}{2} \Big[J(J+1) - L(L+1) - S(S+1) \Big] \hbar^2 = A \Big[J(J+1) - L(L+1) - S(S+1) \Big]$$

حيث A ثابت.

تتميز مستويات البنية الدقيقة بنفس قيم L و S لكن تختلف في قيم J. يكون فرق الطاقة بين مستويين من مستويات البنية الدقيقة المقابلة لقيمتين منتالتين من قيم J ، على سبيل المثال J = J ، كما يلي

$$E_{J+1} - E_J = A[(J+1)(J+2) - J(J+1)] = 2A[J+1]$$

هذا هو النص الرياضي لقاعدة فترة لاندي. كما يمكن صياغة النص النظري لهذه القاعدة على النحو التالي:

ان فترة الطاقة (التباعد) بين مستويات البنية الدقيقة المتعددة والمميزة بقيم J+1 J, *تتناسب* مع القيمة الأكبر لقيمتين من قيم J في هذه المستويات. أمثلة (1) جد حدود الطيف لذرة الهيدروجين ذات الكترون واحد في الرقم الرئيسي n=3

الحل عند n=3 ، يكون l = 0, 1, 2 and s = 1/2.وعليه ، L = l = 0, 1, 2.S = 1/2,L = L = 0, 3.

$$\begin{split} S &= 1/2, \\ J &= L \oplus S \\ &= (0 \oplus 1/2), (1 \oplus 1/2), (2 \oplus 1/2) \\ &= 1/2, (3/2, 1/2), (5/2, 3/2). \end{split}$$

التعددية:

(L=0 ما عدا في حالة)
$$r = 2S + 1$$

(2) اكتب الترميز الطيفي للحالات التالية:

(a) L = 0, S = 0, J = 0 (b) L = 2, S = 0, J = 5/2, (c) L = 3, S = 1/2, J = 5/2, (d) L = 4, S = 1, J = 5.

الحل:

(a)
$${}^{1}S_{0}$$
, (b) ${}^{1}D_{2}$, (c) ${}^{2}F_{5/2}$ (d) ${}^{3}G_{5}$.

:للحالات التالية S, L, J جد قيم S, L, J للحالات ال
$1S_0$
 , 3P_2 , $^2D_{3/2}$, 5F_5 , $^6H_{5/2}$.

الحل

| State | L | S = (r - 1)/2 | J | |
|-------------------------------|---|---------------|-----|--|
| ¹ S ₀ | 0 | 0 | 0 | |
| ³ P ₂ | 1 | 1 | 2 | |
| ² D _{3/2} | 2 | 1/2 | 3/2 | |
| ⁵ F ₅ | 3 | 2 | 5 | |
| ⁶ H _{5/2} | 5 | 5/2 | 5/2 | |

(4) جد القيم المسموحة للزخوم الزاوية الكلية للقشور الإلكترونية في الذرة ذات الحالات التالية: 5D · ⁴P ?

الحل

| State | r | S = (r-1)/2 | L | $J = L \oplus S$ | $\left J\right = \sqrt{J(J+I)}\hbar$ |
|----------------|---|-------------|---|------------------|--|
| ⁴ P | 4 | 3/2 | | 5/2, 3/2, 1/2 | $\frac{\sqrt{35}}{2}, \frac{\sqrt{15}}{2}, \frac{\sqrt{3}}{2}$ |
| ⁵ D | 5 | 2 | 2 | 4, 3, 2, 1, 0 | $\sqrt{20}, \sqrt{12}, \sqrt{6},$ $\sqrt{2}, 0$ |

- (5) جد الحدود الطيفية لذرات تملك إضافة الى قشور ا ممتلئة:
 - (a) الكترونين احدهما في s والأخر في p ؟
 - (b) الكترونين احدهما في p والأخر في b ؟

الحل

د وعليه ، $l_1 = 1$: p يكون للإلكترون : $l_1 = 0$ ، بينما يكون للإلكترون : $l_1 = 1$. وعليه ، (a)

| $L=l_I\oplus l_2$ | $S = s_1 \oplus s_2$ | r = 2S + I | $J = L \oplus S$ | Spectral Terms |
|-------------------|----------------------|------------|------------------|---|
| 0 ⊕1=1 | 1/2 1/2 | 1, 3 | 1 | ¹ P ₁ |
| | = 0, 1 | 19. | 1 (1 = 2, 1, 0) | ³ P ₂ , ³ P ₁ , ³ P ₀ |

ر وعليه، $l_2 = 2$: d يكون للإلكترون $l_1 = 1$. بينما يكون للإلكترون (b) يكون للإلكترون (b)

$$\begin{array}{l} L = 1 \oplus 2 = 1, 2, 3\\ S = 1/2 \oplus 1/2 = 0, 1\\ J = L \oplus S\end{array}$$

(*i*) J = 1 \oplus 0 = 1, r = 2S + 1 = 1, ¹P₁
(*ii*) J = 2 \oplus 0 = 2, r = 2S + 1 = 1, ¹D₂
(*iii*) J = 3 \oplus 0 = 3, r = 2S + 1 = 1, ¹F₃
(*iv*) J = 1 \oplus 1 = 2, 1, 0, r = 2S + 1 = 3, ³P₀, ³P₁, ³P₂
(v) J = 2 \oplus 1 = 3, 2, 1, r = 2S + 1 = 3, ³D₁, ³D₂, ³D₃
(*vi*) J = 3 \oplus 1 = 4, 3, 2, r = 2S + 1 = 3, ³F₂, ³F₃, ³F₄.

(6) جد عدد أنواع الحدود المختلفة التي يمكن ان يمتلكها نظام من الكترونين متواجدين في المستويين d, f ? الحل

للإلكترون $l_1 = 2 : d$ ، الكترون $l_2 = 3$ ، والكترون $l_1 = 2$ ، الذلك يكون

$$L = l_1 \oplus l_2 = 2 \oplus 3 = 5, 4, 3, 2, 1.$$

$$S = s_1 \oplus s_2 = 1/2 \oplus 1/2 = 0, 1$$

$$r = 2S + 1 = 1, 3.$$

$$J = L \oplus S$$

تكون الحدود المنفردة كما يلي:

(i) $J = 5 \oplus 0 = 5$ (ii) $J = 4 \oplus 0 = 4$ (iii) $J = 3 \oplus 0 = 3$ (iv) $J = 2 \oplus 0 = 2$ (v) $J = 1 \oplus 0 = 1$.

كما تكون الحدود الثلاثية كما يلي

(vi) $J = 5 \oplus 1 = 6, 5, 4.$ (vii) $J = 4 \oplus 1 = 5, 4, 3.$ (viii) $J = 3 \oplus 1 = 4, 3, 2.$ (ix) $J = 2 \oplus 1 = 3, 2, 1.$ (x) $J = 1 \oplus 1 = 2, 1, 0.$

(7) جد الحالة الأرضية لذرة مكونة من قشور فرعية مملوءه ؟

الحل تكون مركبة الزخم الزاوي المداري الكلي للذرة في اتجاه محور -z كما يلي $\left| {{f L}_z}
ight| = {f M}_L \hbar$

$$M_L = \Sigma m_l,$$

بينما تكون

$$m_l = -l, (-l+1), \dots, -1, 0, 1, \dots, (l-1), l$$

و عليه،
 $m_l = 0, \ L_z = 0 \rightarrow L = 0$
بالمثل، يكون
 $|S_z| = M_S \hbar$
حيث
 $M_S = \sum m_s$
في التشرة الفرعية المغلقة، تكون الإلكترونات مزدوجة وغزل مضاد ولهذا نجد ان
 $M_S = \sum m_s = 0.$
و هذا يعني ان $0 = S$. و عليه تكون قيمة $0 = L$. اذا ، الحالة الأرضية للذرة تمثل بحد طيفي 1S_0 .
(8) جد L.S. J بدلالة J محد المحد المحدة المخالفة المحد المحدة المحد المحد

الحل

$$J = L + S$$
$$|J|^{2} = (L + S) \cdot (L + S) = |L|^{2} + 2L \cdot S + |S|^{2}$$
$$L \cdot S = \frac{1}{2} (|J|^{2} - |L|^{2} - |S|^{2})$$
$$= \frac{1}{2} [J(J + 1) - L(L + 1) - S(S + 1)]\hbar^{2}$$

$$L = 1$$
, $S = 1/2$, $J = L \oplus S = 1 \oplus 1/2 = 3/2$, $1/2$.

For J = 3/2, L . S =
$$\frac{1}{2}\hbar^2$$

For J = 1/2, L . S = $-\hbar^2$

(9) جد الزاوية بين المتجهات *l,s* للحالة ²P_{3/2} لذرة أحادية الإلكترون.؟

الحل

$$\begin{aligned} \cos\theta &= \frac{j^{*2} - l^{*2} - s^{*2}}{2l^* s^*} = \frac{j(j+1) - l(l+1) - s(s+1)}{2\sqrt{l(l+1)s(s+1)}} \\ l &= 1, \, s = 1/2, \, j = 3/2, \\ \cos\theta &= \frac{\frac{3}{2} \cdot \frac{5}{2} - 1 \cdot 2 - \frac{1}{2} \cdot \frac{3}{2}}{2\sqrt{1 \cdot 2 \cdot \frac{1}{2} \cdot \frac{3}{2}}} = \frac{1}{\sqrt{6}}. \end{aligned}$$

(10) وضعت ذرة في الحالة ²P_{3/2} في مجال مغناطيسي شدتة 0.1W/m² . جد معامل g ، فرق الطاقة بين مستويين متجاورين بعد الانقسام وتردد لارمور المغزلي.

الحل يكون لهذه الحالة الكميات التالية L = 0, S = 1/2, = 3/2, g = 4/3. وقيم 2/2, 1/2, 1/2, 3/2 م أي ينفصل هذا المستوى الى اربع مستويات فرعية . يكون التباعد بين مستويين فرعيين متجاورين كما يلي

$$\Delta E = g\mu_{\rm B}B = \frac{4}{3} \times (0.1 \text{ Wb/m}^2)\mu_{\rm B} = 0.133\mu_{\rm B}$$
$$\mu_{\rm B} = 9.27 \times 10^{-24} \text{ J/T}.$$

کما ان تردد **لارمور** هو

$$v_{\rm L} = \frac{e{\rm B}}{4\pi m} = \frac{1.6 \times 10^{-19} \,{\rm C} \times 0.1 \,{\rm Wb/m^2}}{4 \times 3.14 \times 9.1 \times 10^{-31} \,{\rm kg}} = 1.4 \times 10^9 \,{\rm Hz}.$$

(11) جد التباعد الأعظم لشعاع من ذرات الهيدروجين التي تتحرك مسافة 20 cm بسرعة $m/s = 10^5 m/s$ متعامدة مع مجال مغناطيسي تحدره $10^2 \times 10^2 \times 10^2 m/s$ (مع اهمال عزم البروتون المغناطيسي)؟

الحل
مركبة العزم المغناطيسي في اتجاه المجال:
$$\mu_z = -g_s \left(\frac{e}{2m}\right) m_s \hbar = -2 \left(\frac{e\hbar}{2m}\right) m_s = -2\mu_B \left(\frac{1}{2}\right) = -\mu_B$$

القوة المؤثرة على الذرة :

$$|F_{z} \models \mu_{z} \frac{dB}{dz} = \mu_{B} \frac{dB}{dz} = (9.27 \times 10^{-24} \text{ J/T})(2 \times 10^{2} \text{ T/m})$$
$$= 1.85 \times 10^{-21} \text{ N}$$

إزاحة الشعاع :

$$\Delta z = \pm \frac{1}{2} a_z t^2 = \pm \frac{1}{2} \left(\frac{F_z}{m} \right) \left(\frac{l}{v} \right)^2$$
$$= \pm \frac{1}{2} \left(\frac{1.85 \times 10^{-21} \text{N}}{1.67 \times 10^{-27} \text{kg}} \right) \left(\frac{0.20 \text{ m}}{2 \times 10^5 \text{ m/s}} \right)^2$$
$$= 5.54 \times 10^{-7} \text{ m}$$

التفريق (التباعد) الكلي:

Total separation = 2 $\Delta z = 1.11 \times 10^{-6}$ m.

(12) احسب مقادير الزخم الزاوية المدارية والغزلية والزخم الزاوي الكلي ، والزاوية بين I, s للإلكترون p في ذرة أحادية الإلكترون؟

الحل

لهذا الإلكترون يكون

$$l = 1, s = 1/2.$$

وعليه ،

$$\begin{aligned} |\vec{l} \models \sqrt{l(l+1)} \hbar = \sqrt{2} \hbar, \quad |s \models \sqrt{s(s+1)} \hbar = \sqrt{\frac{3}{4}} \hbar \\ j = l \oplus s = 1 \oplus \frac{1}{2} = \frac{1}{2}, \frac{3}{2} \\ |j| = \sqrt{j(j+1)}\hbar = \sqrt{\frac{3}{4}} \hbar, \quad \sqrt{\frac{15}{4}} \hbar \end{aligned}$$

اما الزاوية بين المتجهين I, s :

$$\cos \theta = \frac{|j|^2 - |l|^2 - |s|^2}{2|l||s|} = \frac{j(j+1) - l(l+1) - s(s+1)}{2\sqrt{l(l+1)}\sqrt{s(s+1)}}$$

بتعويض قيم l, s, j نحصل على التالي

For
$$l = 1$$
, $s = 1/2$, $j = 3/2$. $\cos \theta = \frac{1}{\sqrt{6}}$, $\theta = 66^{\circ}$

For
$$l = 1$$
, $s = 1/2$, $j = 1/2$, $\cos \theta = -2\sqrt{\frac{1}{6}}$, $\theta = 145^{\circ}$.

(13) احسب الترتيبات الممكنة لمتجه الغزل s لإلكترون موضوع في مجال مغناطيسي شدتة T 0.5 T. ثم احسب التباعد بين مستويات الطاقة.

الحل

مقدار متجه الغزل :

$$|s| = \sqrt{s(s+1)}\hbar = \sqrt{\frac{1}{2}(\frac{1}{2}+1)}\hbar = \sqrt{\frac{3}{4}}\hbar$$
مركبة هذا المتجه في اتجاه المجال المغناطيسي:

$$s_{z} = s\cos\theta = \pm \frac{1}{2}\hbar$$

$$\cos\theta = \frac{s_{z}}{|s|} = \frac{\pm \frac{1}{2}\hbar}{\sqrt{\frac{3}{4}}\hbar} = \pm \frac{1}{\sqrt{3}}, \quad \Rightarrow \quad \theta = 54.7^{\circ} \text{ and } \theta = 125.3^{\circ}$$

في المجال المغناطيسي، ينقسم مستوى الطاقة الى مركبتين متباعدتين بمقدار :

$$\Delta \mathbf{E} = 2g\,\mu_{\beta}\mathbf{B} = 2 \times 2 \times (0.5)\mu_{\beta} = 2\mu_{\beta}.$$

(14) بر هن ان في حالة ذرة الهيدروجين (احادية الإلكترون) يكون فرق الطاقة بين مزدوج المدار -الغزل في الحد الطيفي يساوي

$$\Delta T = 5.84 \frac{Z^4}{n^3 l(l+1)}$$

الحل

تعطى قيمة الحد لطاقة تفاعل المدار - الغزل بالعلاقة:

$$\Delta T_{ls} = \frac{-\Delta E_{ls}}{hc} = -\frac{R\alpha^2 Z^4}{2n^3 l(l+\frac{1}{2})(l+1)} \left[j^{*2} - l^{*2} - s^{*2} \right]$$

في ذرة أحادية الإلكترون،

For
$$j = l + 1/2$$
, $j^{*2} - l^{*2} - s^{*2} = l$
In in in item in the second second

$$\left[\Delta T_{ls}\right]_{j=l+1/2} = -\frac{R\alpha^2 Z^4}{2n^3 (l+\frac{1}{2})(l+1)}$$

$$\left[\Delta T_{ls}\right]_{j=l-1/2} = \frac{R\alpha^2 Z^4}{2n^3 l(l+\frac{1}{2})}$$

بالتالي، يكون تباعد المزدوج doublet

$$\delta(\Delta T_{ls}) = \frac{R\alpha^2 Z^4}{n^3 l(l+1)} = 584 \frac{Z^4}{n^3 l(l+1)} m^{-1} = 5.84 \frac{Z^4}{n^3 l(l+1)} cm^{-1}$$

نلاحظ ان هذا التباعد يساوي الصفر في حالة l=0 (حالة s-).

(15) اذا كان الانقسام المزدوج للحالة الاستثارة الأولى لذرة الهيليوم (2²P_{3/2} – 2²P_{3/2}) يساوي 5.84*cm*⁻¹ .احسب التباعد المقابل لذرة الهيدروجينن؟

الحل

نستخدم علاقة الإنقسام المزدوج (التباعد الحدي) لحالة ذرة الهيدروجين الناتج عن تفاعل المدار - الغزل :

$$\delta(\Delta T) = rac{Rlpha^2 Z^4}{n^3 l(l+1)}$$
بما ان : $\delta(\Delta T) \propto Z^4$

فإن

$$\frac{\delta(\Delta T)_{\rm H}}{\delta(\Delta T)_{{\rm H}e^+}} = \frac{Z_{\rm H}^4}{Z_{{\rm H}e^+}^4} = \frac{1}{2^4} \implies \delta(\Delta T)_{\rm H} = \frac{\delta(\Delta T)_{{\rm H}e}}{16} = \frac{5.84}{16} \, {\rm cm}^{-1} = 0.365 \, {\rm cm}^{-1}.$$

(16) احسب الانقسام الناتج عن التفاعل المداري- الغزلي لمستوى مقابل n=2, l=1 لذرة الهيدروجين.

الحل

 $\delta(\Delta T) = 5.84 \frac{Z^4}{n^3 l(l+1)} \text{ cm}^{-1} = \frac{5.84 \times 1}{8 \times l(l+1)} \text{ cm}^{-1} = 0.365 \text{ cm}^{-1}.$ (17) اكتب الحدود الطيفية لذرة كربون في الحالة الطبيعية والمستثارة، ثم بين القفزات المسموحة.

الحل في الحالة الطبيعية لذرة الكربون (^{6}C) ، تكون المستويات الفرعية كما يلي $1s^2 - 2s^2 - 2p^2$

أي، يكون لذرة الكربون في المستوى الأخير الكترونان ضوئيان متكافئان. كما تكون الحدود الطيفية كالتالي:

 ${}^{3}P_{0}, {}^{3}P_{1}, {}^{3}P_{2}, {}^{1}D_{2}, {}^{1}S_{0}$

في الحالة المستثارة (2p,3s) ، تكون الحدود الطيفية :

 ${}^{3}P_{0}, {}^{3}P_{1}, {}^{3}P_{2}, {}^{1}P_{1}.$

الشكل (E.17) يوضح القفزات المسموح بها.



الشكل (E-17)

(18) في الذرات التي تخضع لإقتران L-S ، تكون مكونات الحالة الثلاثية الطبيعية المتجاورة متباعدة (متفرقة) بالمقادير التالية (18) في الذرات التي تخضع لإقتران L-S ، تكون مكونات الحالة الثلاثية الطبيعية المتجاورة متباعدة (متفرقة) بالمقادير التالية :

الحل نحسب أو لا L,S,J الحالة الثلاثية السفلى: لنفرض قيم J في هذه الحالة هي J,J+1, J+2. وفقا لقاعدة فترة لاندي ، يكون

$$\frac{J+1}{J+2} = \frac{20}{40}$$
من هذا نحصل على $J=0$. لذلك ، تكون قيم J لهذه الحالة : $J=0$ الآن تكون قيم J كما يلي

|L-S|, |L-S|+1,(L+S)

و هذا يتضمن:

L – S I = 0 and L + S = 2. و هنا يوجد الحالتين التاليتين:

21 (21) (21) (21)

- (i) Let L > S, then L S = 0 and L + S = 2. This gives L = 1 and S = 1 and multiplicity r = 2S + 1 = 3 (triplet). The states are ${}^{3}P_{0, 1, 2}$.
- (ii) Let S > L, then S L = 0 and L + S = 2. This gives L = 1, and S = 1.

حسب للحالات الأعلى : حسب قاعدة لاندي فإن $\frac{J+1}{J+2} = \frac{22}{33}$. هذا يعطي I=1هذا يعطي I=1هذا يعطي I=1. . لذلك تكون قيم J للحالات المتتالية للمستويات الأعلى هي 12.3 . لذلك تكون قيم J للحالات المتتالية للمستويات الأعلى هي 12.3 . لذلك تكون قيم J للحالات المتتالية المستويات الأعلى الأعلى الأعلى الأعلى الألك عليث ان قيم J تعطى كما يلي : . L + S فإنه يوحد الشرطان التاليان: (i) If L > S then IL – SI = 1 and L + S = 3. من هذه المعادلات ، نحصل على L = 2, S = 1 . ويكون لدينا الحالات التالية: $^{3}D_{1,2,3}$

120



شكل (E-18)

(19) بإفتراض افتران j-j اشتق الحدود الطيفية لهيئة 4p4d ?

الحل

For p electron: $l_1 = 1$, $s_1 = 1/2$, $j_1 = 1/2$, 3/2. For d electron: $l_2 = 2$, $s_2 = 1/2$, $j_2 = 3/2$, 5/2.

يكون الارتباط الممكن بين j₁, j₂ هو:

(1/2, 3/2), (1/2, 5/2), (3/2, 3/2), (3/2, 5/2).

يقع المستوى (1/2,3/2) في الأسفل، بينما يقع المستوى في الأعلى (3/2,5/2). وينقسم كل من المستويات الأربعة بسبب التفاعل الكهروستاتيكي وارتباط الغزل- الغزل spin-spin correlation الى عدد من مستويات J-. وتكون قيم J لهذه المستويات الأربعة كما يلى (كما في الشكل E-20)



شکل (E-20)

(20) اشتق الحدود الطيفية لذرة الأوكسجين في الحالة الطبيعية.

الحل يكون التوزيعات الإلكترونية والمستويات الفرعية لذرة الأكسجين كما يلي 1s² 2s² 2p⁴ كما يكون الحدود في هيئة p⁴ هي نفس الحدود في هيئة p²

اما الحدود الطيفية :

$${}^{1}S_{0}$$
, ${}^{1}D_{2}$ and ${}^{3}P_{0, 1, 2}$.

وحسب قاعدة هاند ، تقع الحدود التي لها اعلى تعددية في الأسفل. و هذه الحدود ³Po, 1. 2[,] ب بما ان القشور الفرعية التكافؤية تكون مملوءة بأكثر من النصف ، لذلك تكون الحدود الثلاثية معكوسة (الشكل E-20).



شكل E-20

تمارين

$${}^{1}S_{0}, {}^{1}P_{1}, {}^{2}S_{1/2}, {}^{2}P_{3/2}.$$
(1) I Let g Let

ا المتجهين
$$l,s$$
 في الحالات $P_{3/2}$, $P_{3/2}$, $P_{3/2}$ (2) جد الزاوية بين المتجهين l,s في الحالات (2)

(3) جد الحالات المختلفة في الزخم الزاوي لنظام (هيئة) مكونة من d-s الكترون في حالة اقتران L-S و اقتران j-j في الحالة الأرضية.

(6) اذا كانت الأرقام الكمية لإلكترونين في ذرة ثنائية التكافؤ هي:

$$n_1 = 6, l_1 = 3, s_1 = 1/2$$

$$n_2 = 5, l_2 = 1, s_2 = 1/2.$$

- باعتبار (i) اقتران L-S جد قيم J، L الممكنة. (ii) اقتران j-j جد قيم J الممكنة.
 - (7) احسب الحدود الطيفية الناتجة عن هيئة p^2 في حالة اقتران L-S. (7)
 - (8) احسب طاقة الحالات لهيئة p^2 في حالة اقتر ان j-j ?
- (9) (a) اذا كان الكترون التكافؤ في ذرة الليثيوم في المدار الرئيسي n=3 ، جد زخم هذا الإلكترون في هذه الحالة.

(c) بين القفزات الممنوعة في حالات القفز التالية:

$${}^{2}S_{1/2} \rightarrow {}^{2}P_{1/2}, \quad {}^{1}S_{0} \rightarrow {}^{1}D_{2}, \quad {}^{1}P_{1} \rightarrow {}^{1}D_{2}, \quad {}^{3}S_{1} \rightarrow {}^{3}P_{0}$$
[Ans. ${}^{1}S_{0} \rightarrow {}^{1}D_{2}$ (Selection rules: $\Delta L = \pm 1, \quad \Delta J = 0, \pm 1$)]

(10) من هيئة الكترونين تم الحصول على حالة
$$F_4^{3}$$
. جد العزم المغناطيسي للذرة لهذه الحالة [Ans. $\frac{5\sqrt{5}}{2}\mu_{\rm B}$. $\mu_{\rm B} = \frac{e\hbar}{2m} = 9.27 \times 10^{-24}$ J/T]

(11) باستخدام مخطط برايت اشتق الحدود الطيفية الناتجة من هيئة p^2 في اقتران L-S. (11)

(12) اكتب الحدود المسموحة لذرة تملك، بالإضافة لقشور فرعية مملوءة، الكترونين في حالة
$$p$$
 مختلفة في الأرقام الكمية الرئيسية. ? ([Ans. ${}^{1}D_{2}, {}^{1}P_{1}, {}^{1}S_{0}, {}^{3}D_{1,2,3}, {}^{3}P_{0,1,2}, {}^{3}S_{1}]$

- (14) جد التعدديات الممكنة للحدود: S₀,P₂, D_{3/2}, F_{1/2} ?
 - (15) جد الحدود الممكنة لذرة بهيئة على النحو التالي:

(*i*)
$$2s^2$$
 (*ii*) $2p3s$ [Ans. (*i*) ${}^{1}S_0$ (*ii*) ${}^{1}P_1$, ${}^{3}P_2$, ${}^{3}P_1$, ${}^{3}P_0$]

(16) اذا كان الزخم الزاوي الكلي لذرة في حالة ذات تعددية مقدار ها 4 يساوي: $f = \sqrt{63}/2$ $\hbar = [J]$ ، جد قيم L لهذه الحالة ? (الجواب (L=2,3,4,5)).

(17) اذاكان الكترون التكافؤ في ذرة الصوديوم في الحالة
$$n=4$$
. وكانت قيم باقي الأرقام الكمية بحيث تعطي القيمة العظمى للزخم
الزاوي الكلي $|J|$. جد عزم الذرة المغناطيسي. [الجواب:
 $n = 4, l = 0, 1, 2, 3. L_{max} = 3, S_{max} = 1/2, J_{max} = 7/2, g = 8/7.$ Hence $\mu = \frac{4\sqrt{63}}{7}\mu_{\beta}$].

[الأجوبة:

(*i*) J = 1, g = 1. This state splits into three components.

$$\Delta E = 2 g \mu_{\beta} B = 1.6 \times 10^{-4} eV$$

(*ii*) J = 5/2, g = 6/5. This state splits into six components.
 $\Delta E = 5 g \mu_{\beta} B = 3.47 \times 10^{4} eV$].

(20) اكتب الهيئة الإلكترونية لذرة لها Z=21 . عين قيم l,s,j,L,S,J لإلكترون في الحالة الأرضية.

$$3d$$
 (الإرشاد: التوزيع الإلكتروني الإلكتروني $1s^2 2s^2 2p^6 3s^2 3p^6 4s^2 3d^1$, لإلكترون في حالة $n = 3, l = 2, s = \pm 1/2$. Hence $j = 2 \pm 1/2 = 5/2, 3/2$.

 $L = I \oplus s = 5/2$, 3/2, S = 1/2, $J = L \oplus S = 3/2 \oplus 1/2$ and $5/2 \oplus 1/2$]

الفصل الثالث: أطياف المعادن القلوية

Spectra of Alkali Metals

نتناول في هذا الفصل دراسة خصائص الطيف الانبعاث للمعادن القلوية ومستويات الطاقة، كما ندرس السلاسل الطيفية لذرات العناصر القلوية. وكذلك نتناول التركيب الدقيق لخطوط هذه السلاسل وشدة الخطوط الطيفية. ونعرض كمثال على ذلك طيف ذرة الهيليوم.

(3.1) خصائص الطيف للمعادن القلوية:

كما في طيف ذرة الهيدروجين يتألف الطيف الانبعاث للمعادن القلوية من خطوط منفصلة discrete lines. في القرن التاسع عشر، استطاع علماء المطيافية من تمبيز اربعة أنواع من سلسلة خطوط طيف المعادن القلوية. وهذه السلاسل هي كما يلي: السلسلة الرئيسية Principal Series، السلسلة الحادة Sharp series، السلسلة المنتشرة Diffuse series، السلسلة الأصولية (Bergmann) Series) هذه السلاسل وحدود طول موجاتها(الخط المنقط) لطيف الصوديوم الخطى: حيث

P: السلسلة الرئيسية ، s السلسلة الحادة ، d السلسلة المنتشرة



الشكل (3.1.1) الطيف الخطى للصوديوم

(3.2) مستويات الطاقة للمعادن القلوية

تبين المقارنة بين مستويات طاقة المعادن القلوية بتلك التي لذرة الهيدروجين ان مستويات الطاقة في المعادن ذات قيم J العالية (مثل حالات *d, f*) تساوي تقريبا المكافئة لها في ذرة الهيدروجين ولكن يوجد تناقض معتبر في حالة المستويات ذات قيم J المنخفضة (مثل حالات S, P).ويمكن ملاحظة ذلك في مخطط مستويات الطاقة. يمكن تفسير هذا التناقض باستخدام قانون جاو سGauss's law والاحتمالية الشعاعية Radial probability لكترون التكافؤ باعتبار ذرة الصوديوم كمثال على ذلك. حيث يكون التوزيع الإلكتروني في مستويات الطاقة لذرة الصوديوم كالتالي:

.[13² 2s² 2p⁶] ، كما يكون المجال الكهربي الناجم عن النواة المكونة من 11 بروتون والناتج أيضا من 10 الكترونات متواجدة في القشور الفرعية الداخلية المغلقة كالتالي

حيث
$$q_{eff}$$
 تمثل الشحنة الصافية التي يحصر ها سطح جاوس وتكون بمقدار يساوي $E = (1/4\pi\epsilon_0) \left(q_{eff}/r^2
ight)$

+e = 11e - 10e = +e . لهذا، يمكن القول ان الكترون التكافؤ لذرة الصوديوم يتأثر بالمجال الكهربي من شحنة نووية فعالة مقدار ها e+ . وبعبارة أخرى، يمكن القول ان الإلكترونات العشرة في هذه القشور الفرعية المغلقة تحجب عشرة من بروتونات النواة. وعليه، يكون. في هذا النموذج، سيكون جهد التأين لذرة الصوديوم كما يلي

$$I = \frac{RchZ_{eff}^2}{n^2} = \frac{(13.6 \text{ eV}) \times 1}{3^2} = 1.5 \text{ eV}.$$

نلاحظ ان قيمة جهد التأين يكون اقل من القيمة التجريبية (5.1ev) . من اجل إز الة هذا التناقض الكبير مع الاحتفاظ بالرقم الكمي الرئيسي دون تغيير، تم ادخال حد جديد يعرف ا**لخلل الكمي quantum defect وير**مز له، 4، في الصيغة المعبرة عن طاقة الإلكترون. أي ان، استعمال هذه الفكرة يفسر الزيادة في طاقة ربط الالكترون binding وعليه يمكن كتابة الصورة الرياضية لطاقة الكترون التكافؤ كما يلي

$$\mathbf{E} = -\frac{\mathbf{R}ch}{(n-\Delta)^2} = -\frac{\mathbf{R}ch}{n_{eff}^2} \quad \text{or} \quad \mathbf{T} = \frac{\mathbf{R}}{(n-\Delta)^2} = \frac{\mathbf{R}}{n_{eff}^2} \qquad \dots (3.2.1)$$

حيث تعتمد قيمة Δ على قيمة I لهذا الإلكترون واعظم قيمة لها تكون في الحالة (n = 0) s. يمثل الخلل الكمي مقياس مدى اختراق الكترون التكافؤ القشور الفرعية للإلكترونات الداخلية. لقيمة ما من n، تتناقص قيمة Δ بسرعة مع تزايد قيمة I. ولهذا السبب تقترب الحالة ذات I الكبيرة من الحالة المقابلة لها في ذرة الهيدروجين. أيضا، يعتمد الخلل الكمي على قيمة n ولكن تغير ها يكون بطيئا. الجدول التالي يعطي قيم الخلل الكمي في ذرة الصوديوم.

| State | <i>n</i> = 3 | <i>n</i> = 4 | <i>n</i> = 5 | n = 6 | |
|-------|--------------|--------------|--------------|-------|--|
| S | 1.373 | 1.357 | 1.352 | 1.350 | |
| Р | 0.883 | 0.867 | 0.862 | 0.859 | |
| D | 0.010 | 0.011 | 0.013 | 0.011 | |
| F | | 0.000 | 0.001 | 0.008 | |

 $\Delta_F \cdot \Delta_D \cdot \Delta_P \cdot \Delta_S$. حيث ان قيم $\Delta_F \cdot \Delta_D \cdot \Delta_P \cdot \Delta_S$. حيث ان قيم $\Delta_F \cdot \Delta_P \cdot \Delta_D \cdot \Delta_S$.

. وكل هذه الحقائق يمكن فهمها من خلال النقاش التالي:

يوضح الشكل (3.2.1) تغير كثافة الاحتمالية الشعاعية (P(r) لاكترون التكافؤ الذي يبعد مسافة r عن النواة مع قيم l المختلفة.



الشكل(3.2.1) كثافة الاحتمالية الشعاعية لإلكترون التكافؤ في ذرة الصوديوم.

نلاحظ من الشكل أعلاه ان عندما تكون 1 - n = l، القيمة العظمى الممكنة في *l*، فإن P(r) تملك قيمة عظمى واحدة ،التي تعطي المقدار الأغلب احتمالا most probable لبعد إلكترون التكافؤ عن النواة. بينما نجد ان عند p(r) تملك قيمة عظمى (قمة) واحدة ،التي تعطي المقدار الأغلب احتمالا most probable لبعد إلكترون التكافؤ عن النواة. بينما نجد ان عند p(r) واحدة بلكترون التكافؤ عن النواة. بينما نجد ان عند واحدة بلاتي تعطي المقدار الأغلب احتمالا most probable وهكذا. في حالة ذرة الصود يوم، P(r) تملك قيمة عظمى (قمة) واحدة لإلكترون (r) تملك قيمتين عظميتين ، وهكذا. في حالة ذرة الصود يوم، P(r) تملك قيمة عظمى (قمة) واحدة لإلكترون (r) تملك قيمتين عظميتين عظميتين ، وهكذا. في حالة ذرة الصود يوم، P(r) تملك قيمة عظمى (قمة) واحدة لإلكترون (r) تملك قيمتين عظميتين عظميتين ، وهكذا. في حالة ذرة الصود يوم، P(r) تملك قيمة عظمى (قمة) واحدة لإلكترون (r) تملك قيمتين عظميتين مع ما لتكرون (r) تملك قيمة عظمى (قمة) واحدة لإلكترون (r) تملك قيمتين عظميتين مع ما للكترون (r) من المكل وقته واحدة لإلكترون وزار المنطقة المظللة الاحتمالية لعشرة من الكترونات القلب في الذرة. وان في الحالة 30 يمضي كل وقته خارج قلب الذرة، بينما الكترون 30 يمضي وقت اقل من ذلك خارج القلب، وكذلك يكون وقت الكترون 30 الأفل.

و هكذا، لقيمة معطاة من n، كلما صغرت قيمة I، فإن احتمالية تواجد الكترون التكافؤ بالقرب من النواة تكون اعلى. أي ان احتمالية اختراق قلب الإلكترونات الداخلية تكون عظمى عندما يكون الكترون التكافؤ في الحالة s. وتكون هذه الاحتمالية اقل عندما يكون هذا الإلكترون في الحال p واقل من ذلك عندما يكون في الحالة d (الشكل 3.2.2).



non- penetrating وغير المخترقة penetrating orbits وغير المخترقة (3.2.2) مدارات الكترون التكافؤ المخترقة orbits.

وبعبارة أخرى، فإن الكترون عغالبا ما يجد نفسه مع الإلكترونات الداخلية في القشور الفرعية، وعليه يكون هذا الإلكترون في وضع المتمرس الأقل من النواة ولهذا يتعرض لأعلى شحنة النواة الفعالة ويكون مربوطا بشدة مع النواة، وهذا يجعل طاقة الكترون ع اكثر الجميع سالبيه most negative ، وهذا يسبب انزياح هذا الإلكترون الى اسفل بمقدار اكبر مقارنة مع نظيره في ذرة الهيدروجين. بينما الكترون q يقضي بعضا من وقته خلال القشور الفرعية المغلقة الداخلية ويكون اقل حجبا وبالتالي تكون طاقته اقل سالبيه. كما الإلكترون d يمضي الأقل من وقته داخل قلب الإلكترونات الداخلية ويكون الأكثر حجبا و عليه يتعرض لأقل شحنة نووية فعالة. ولهذا السبب نجد انه كلما **زادت** قيمة J يتناقص مقدار الانزياح الى أسفل لمستويات الطاقة بالنسبة لنظائر ها في ذرة الهيدروجين.

يمكن الوصول لهذه النتيجة باستخدام النموذج الكلاسيكي لمدارات الإلكترون. يتحرك الكترون s في مدار بيضاوي أكثر اختلافا مركزيا most eccentric elliptical orbit ويخترق جميع المدارات الداخلية ليجد نفسه في فجوة النواة ولهذا يرتبط بشدة أكثر مع النواة، مما يجعل طاقته أكثر سالبيه. بينما يتحرك الكترون p في مدار بيضاوي اقل اختلافا مركزيا ليجد نفسه اقرب الى النواة. ولهذا يكون اقل ارتباطا معها وتكون طاقتة اقل سالبيه . وعليه ، تكون طاقة الكترون p اعلى من طاقة الكترون s. اما الكترون b فيتحرك في مدار دائري تقريبا ليجد نفسه في الغالب اقل قربا من النواة واقل ارتباطا معها. وتكون طاقة الكترون b وقل سالبيه. أي، اكبر من تلك التي يمتلكها الكترون p.

في العقد الأخير من القرن التاسع عشر، استطاع العالم ريد بيرغ ان يبر هن ان العدد الموجي $(1/\lambda)$ يمكن ان يكتب بدلالة الفرق بين حدين طيفيين، بحيث يكون احدهم ثابتا والآخر يكون متغيرا .(الحد T والطاقة E لذرة يمكن ربطهما بالعلاقة المتبادلة (T = -E/ch).

وبدلالة الرقم الرئيسي الكمي n لإلكترون التكافؤ، يعبر عن قيمة الحد بالمعادلة (3.2.1).

(3.3) السلاسل الطيفية للذرات القلوية

Incipal series السلسلة الرئيسية

Spectral series of Alkali Atoms

كما ذكر سابقا، يمكن تصنيف الخطوط الطيفية للذرات القلوية الى اربع مجموعات: السلسلة الرئيسية، السلسلة الحادة، السلسلة المنتشرة والسلسلة الأصولية (الأساسية). سنتناول خصائص هذه السلاسل كالتالي

يمكن ملاحظة خطوط هذه السلسلة في حالتي الامتصاص والانبعاث، وتكون خطوط الطيف الأكثر لمعانا (وضوحا). وتنبعث خطوط هذه السلسلة عند قفز الإلكترون الضوئي من الحالات Pالى الحالة الأرضية S_{1/2} 3 . تعطى الأعداد الموجية لخطوط السلسلة كالتالي

$$\overline{v}^p = \frac{R}{(3-\Delta_s)^2} - \frac{R}{(n-\Delta_p)^2}, \qquad n = 3, 4, 5, \dots, (3.3.1)$$

ويكون منتهى العدد الموجي للسلسلة كما يلي

$$\overline{\mathbf{v}}_{\infty}^{p} = \frac{\mathbf{R}}{\left(3 - \Delta_{s}\right)^{2}} \qquad \dots (3.3.2)$$

لذلك

$$\overline{\mathbf{v}}^p = \overline{\mathbf{v}}^p_{\infty} - \frac{\mathbf{R}}{\left(n - \Delta_p\right)^2}.$$
 ...(3.3.3)

السلسلة الحادة sharp series
 تكون خطوط هذه السلسلة حادة جدا في مظهر ها الفيزيائي ولذلك سميت بهذا الاسم. تنبعث هذه الخطوط نتيجة لقفز
 الكترون التكافؤ من حالة Self على نحو حالة Pالأسفل. وتعطى الأعداد الموجية ومنتهاها كما يلى

$$\overline{v}^{s} = \frac{R}{(3 - \Delta_{p})^{2}} - \frac{R}{(n - \Delta_{s})^{2}}, n = 4, 5, 6, \dots$$
 (3.3.4)

$$\overline{\mathbf{v}}_{\infty}^{s} = \frac{\mathbf{R}}{\left(3 - \Delta_{p}\right)^{2}} \qquad \dots (3.3.5)$$

$$\overline{\mathbf{v}}^s = \overline{\mathbf{v}}^s_{\infty} - \frac{\mathbf{R}}{\left(n - \Delta_s\right)^2} \qquad \dots (3.3.6)$$

السلسلة المنتشرة Diffuse series

تكون خطوط هذه السلسلة مشوشة (غير واضحة) مقارنة مع خطوط السلاسل الأخرى. تنبعث هذه الخطوط عندما يقفز الكترون التكافؤ من حالات Dالأعلى نحو حالات3P . تعطى الأعداد الموجية ومنتهاها على النحو

$$\overline{\mathbf{v}}^d = \frac{\mathbf{R}}{\left(3 - \Delta_p\right)^2} - \frac{\mathbf{R}}{\left(n - \Delta_d\right)^2}, \quad n = 3, 4, 5, \dots \dots$$
 ...(3.3.7)

$$\overline{\mathbf{v}}_{\infty}^{d} = \frac{\mathbf{R}}{(3 - \Delta_{p})^{2}} \qquad \dots (3.3.8)$$

$$\overline{\mathbf{v}}^d = \overline{\mathbf{v}}^d_{\infty} - \frac{\mathbf{R}}{\left(n - \Delta_d\right)^2} \qquad \dots (3.3.9)$$

ويتألف كل خط من خطوط هذه السلسلة من ثلاث مكونات لكن في التحليل المنخفض تبدو مز دوجة doublet.

• السلسلة الأصولية Fundamental series

تشبه خطوط هذه السلسلة الى حد كبير خطوط طيف الهيدر وجين. كما تكون الأعداد الموجية كالتالي

$$\overline{v}^f = \frac{R}{(3 - \Delta_d)^2} - \frac{R}{(n - \Delta_f)^2}, \quad n = 4, 5, 6.....$$
 ...(3.3.10)

$$\overline{\mathbf{v}}_{\infty}^{f} = \frac{\mathbf{R}}{\left(3 - \Delta_{d}\right)^{2}} \qquad \dots (3.3.11)$$

$$\overline{\mathbf{v}}^f = \overline{\mathbf{v}}^f_{\infty} - \frac{\mathbf{R}}{\left(n - \Delta_f\right)^2}.$$
 ...(3.3.12)

القواعد الانتقائية:

حيث يوجد عدد كثير من القفزات الممكنة، الا ان هناك عدد مسموح به من القفزات التي تحقق قواعد الانتقاء و $\Delta L = \pm 1, \ \Delta S = 0, \ \Delta J = 0, \pm 1, \quad (J = 0 \rightarrow J = 0 \text{ is forbidden})$



يمكن رسم مخطط للسلاسل الطيفية لذرة الصوديوم كما هو مبين في الشكل (3.3.1a)

شكل (3.3.1) (a) السلاسل الطيفية لذرة الصوديوم.

Salient Features of Spectra of Alkali مفات سالينت لأطياف الذرات القلوية. (3.4) Atoms

من بعض الصفات المهمة لأطياف الذرات القلوية هي كما يلي

يتناقص التباعد بين خطوط الطيف في السلسلة بانتظام وفي النهاية تصبح متقاربة.

(2) تملك السلاسل الحادة والمنتشرة نهاية مشتركة common limit للعدد الموجي وهي تساوي الحد الأول من خطوط السلسلة الرئيسية ، او

$$\overline{\mathbf{v}}_{\infty}^{s} = \overline{\mathbf{v}}_{\infty}^{d} = \frac{\mathbf{R}}{\left(3 - \Delta_{p}\right)^{2}}$$

(3) يكون الفرق في العدد الموجي لنهاية السلسلة الرئيسية والنهاية المشتركة للسلسة الحادة والمنتشرة مساويا للعدد الموجى للخط الأول في السلسلة الرئيسية. أي،

Rydberg- Schuster وهذا يعرف بقانون ريد بيرغ- سكوستر
$$\overline{\mathbf{v}}^p_{\infty} - \overline{\mathbf{v}}^{s,\,d}_{\infty} = \overline{\mathbf{v}}^p_1$$

(4) يكون الفرق في العدد الموجي لنهايتي السلسلة المنتشرة والسلسلة الأصولية مساويا للعدد الموجي للخط الأول في السلسلة المنتشرة. أي،

$$\overline{\mathbf{v}}^d_{\infty} - \overline{\mathbf{v}}^f_{\infty} = \overline{\mathbf{v}}^d_1$$

وهذا يعرف بقانون رانج Runge's law

(5) عند فحص أطياف الذرات القلوية بواسطة مطياف ذو قدرة تفريق عالية، وجد ان كل خط من السلسلة الرئيسية والحادة يكون مزدوجا (doublet) بتباعد ضيق وكل خط من السلسلة المنتشرة يتكون من ثلاث خطوط (triplet). على سبيل المثال، خط D لذرة الصوديوم، أحد خطوط السلسلة الرئيسية، يتألف فعليا من خطين بطول موجات 5890، 5896 انجستروم. ويقال ان الخط الطيفي يملك بنية (تركيب) دقيق fine structure.

(6) عند الانتقال من ذرة الليثيوم (Li) الى ذرو السيزيوم (Cs)، يزداد التباعد بين خطوط الطيف المزدوجة الرئيسية (الشكل 3.3.1) (b)



شكل(b) (3.3.1) مزدوجات السلسلة الرئيسية للذرات القلوية.

- (7) يتناقص تباعد العدد الموجي في المزدوجات الرئيسية مع زيادة الرقم الكمي الرئيسي n.
 - (8) يبقى تباعد العدد الموجى في المزدوجات الحادة ثابتا (17.2cm^).
- (9) كما يبقى تباعد العدد الموجى لمز دوجات السلسلة المنتشرة ثابتا عند المقدار (17.2cm⁻¹).

Electron Spin and Fine Structure of Spectral غزل الإلكترون والتركيب الدقيق للخطوط الطيفية Lines

تلعب فكرة غزل الإلكترون دورا مهما في تحديد حالة الذرة. يعتبر الغزل كمية مكممه كما انه خاصية نسبية للإلكترون، وجاءت هذه الفكرة كتبرير نظري عند الصياغة النسبية لمعادلة شرودنجر بواسطة العالم ديراك Dirac. وفقا لهذه النظرية يمتلك الإلكترون زخم زاوي ذاتي s مقداره العددي كالتالي

$$|s| = \sqrt{s(s+1)}\hbar, \ s = 1/2$$
 ...(3.5.1)

حيث يعرف s العدد الكمي الغزلي وقيمته 1/2. كما ان العزم المغناطيسي المرافق للزخم الزاوي الغزلي هو

$$\mu = -g_s \left(\frac{e}{2m}\right) s \qquad \dots (3.5.2)$$

$$|\mu_{s}| = -g_{s}\mu_{\beta}\frac{|s|}{\hbar} = -g_{s}\mu_{\beta}\sqrt{s(s+1)} \qquad ...(3.5.3)$$

حيث g_s معامل g الغزلي ومقداره 2.00230 .

في المعادن القلوية التي بها الكترون منفرد خارج القشور الفرعية المغلقة، يكون الزخم الزاوي لهذه القشور صفرا. ولهذا يعزى الزخم الزاوي للذرة القلوية لوجود هذا الإلكترون. كما يكون للزخم الزاوي لإلكترون التكافؤ مركبتان هما: الزخم الزاوي المداري L والزخم الزاوي الغزلي S. وتكون محصلة هاذين الزخمين J. تكون قيمة هذه المتجهات الثلاثة كالتالي

 $|\mathbf{L}| = \sqrt{\mathbf{L}(\mathbf{L}+1)}\hbar$ $|\mathbf{S}| = \sqrt{\mathbf{S}(\mathbf{S}+1)}\hbar$ $|\mathbf{J}| = \sqrt{\mathbf{J}(\mathbf{J}+1)}\hbar$

حيث في هذه الحالة، يكون الزخم الزاوي المداري الكلي L=l، كما يكون الزخم الزاوي الغزلي الكلي S=S، كما يعطى العدد الكمي للزخم الزاوي الكلي J بالعلاقة التالية

 $J = L \oplus S = L + S, L + S - 1, \dots, |L - S|$

حيث تأخذ J القيم المتفرقة بأعداد صحيحة.

كما تتفاعل العزوم المغناطيسية المدارية والغزلية معا يشكل مشابه لتفاعل ثنائي القطب المغناطيسي ويسمى هذا بالتفاعل المداري – الغزلي وتعتمد طاقة التفاعل على كيفية ترتيب هذه العزوم المغناطيسية. نتتاول الحدود الطيفية لذرة الصوديوم في الحالة الأرضية والحالات المتهيجة: الحالة الأرضية: ¹35 الحالة الأرضية: ¹35 م يكون رمز الحد 1/2, J = 0, S = 1/2, J = 1/2. يكون رمز الحد 2_{1/2} ، كما يكون عدد قيم J واحد لذا تكون الحالة الأرضية منفردة وليس لها بنية دقيقة . الحد الطيفي الحد الطيفي الحالات المهيجة: اذا انتقل الكترون التكافؤ الى حالة p ، فإن $P_{1/2}$, $P_{1/2}$, $P_{3/2}$. تكون رموز الحد : $P_{3/2}$, $P_{1/2}$ ، ويقسم D التفاعل المداري- الغزلي المستوى P الى مكونين، أي، يصبح هذا المستوى بتركيب مزدوج. بهذه الطريقة، يمكن ان نبين ان مستوى D ينقسم الى مستويين فر عيين فر عيين : $2D_{5/2}$, $2D_{3/2}$, وهكذا كل ينقسم الى مستويين فر عيين فر عيين : $2D_{5/2}$, $2D_{3/2}$, وهكذا كل مستوى ، ما عدا S، ينقسم الى مستويين فر عيين ، أي كل المستويات المستويات المهيجة للذرات القلوية يكون لها بنية مزدوجة. ونلخص ذلك كما يلي:

$$3s 3p^1 3 {}^2P_{1/2, 3/2}$$

| $3s \; 3d^1$ | 3 ² D _{3/2, 5/2} |
|--------------|--------------------------------------|
| $3s 4s^1$ | $4^{2}S_{1/2}$ |
| $3s 4p^1$ | $4 {}^{2}P_{1/2, 3/2}$ |
| $3s 4d^1$ | $4^{2}D_{3/2,5/2}$ |
| $3s 4f^1$ | $4^{2}F_{5/2, 7/2}$ |

كما يكون الانقسام المتعدد للحدود F, D لذرة الصوديوم صغير جدا ولهذا تبدو مستويات F, D الفرعية المختلفة في قيم J كخطوط متطابقة. ويزداد الانقسام المتعدد كلما اتجهنا من ذرات Li الى ذرات Cs. يبين الجدول (3.5.1) تباعد الأعداد الموجية لذرات العناصر القلوية من الليثيوم الى السيزيوم، والفرق بين اطوال الموجات في التركيب المزدوج الأول في السلسلة الرئيسية.

| Metal | Atomic number | Wave number separation cm ⁻¹ | $\Delta\lambda$ \mathring{A} |
|-------|---------------|---|-----------------------------------|
| Li | 3 | 0.34 | 0.15 |
| Na | 11 | 17.2 | 6 |
| K | 19 | 58 | 34 |
| Rb | 37 | 238 | 147 |
| Cs | 55 | 554 | 422 |

جدول(3.5.1) تباعد الأعداد الموجية لذرات العناصر القلوية.

التركيب الدقيق للخطوط الطيفية

في المعادن القلوية، بسبب التفاعل المداري-الغزلي يرتبط متجه s مع متجه J لإلكترون التكافؤ لتشكيل متجه محصل j في الذرات أحادية الإلكترون تصبح هذه المتجهات الثلاثة ممثلة لكميات الذرة المقابلة ككل وعليه،

يمكن اعطائهم الرموز S, L, J يكون تأثير التفاعل المداري – الغزلي على مستويات الطاقة، ولهذا تنقسم الحدود الطيفية الى مركبتين (عدا الحد S) ، احداهما بقيمة J

الى
$$D(L=2) = e^{-1/2}$$
 والأخر بقيمة J=L-1/2. فمثلاً، الحد P(L=1) ينقسم الى $P_{3/2}, P_{1/2}$ ، بينما الحد $D(L=2)$ ينقسم الى $D_{3/2}, D_{3/2}, D_{5/2}$. وهكذا بالنسبة الى الحد (F(L=3).

التركيب المزدوج للسلسلة الرئيسية في الصوديوم

الشكل (3.5.1) يبين القفرات التي تنتج المزدوج الأول في السلسلة الرئيسية لذرة الصوديوم (D-lines).



شكل (3.5.1) مزدوجات السلسلة الرئيسية

لنفرض ان $\overline{\mathcal{V}}_1$ و $\overline{\mathcal{V}}_2$ هي الأعداد الموجية للخطوط المزدوجة الناتجة من القفزات :

 ${}^{2}S_{1/2} \leftarrow n {}^{2}P_{3/2} \leftarrow n {}^{2}P_{1/2} \text{ and } 3 {}^{2}S_{1/2} \leftarrow n {}^{2}P_{3/2}$ حيث دي الشكل 3.5.1) يبين القفزات والأعداد الموجية للخطوط المزدوجات والفروق بينها، فمثلا، في حالة n = 3,4,5... يكون الفرق بين الأعداد الموجية للمزدوج الأول ($\overline{\Delta v}$) يساوي $1-17.2cm^{-1}$. في حالة n = 4، يكون الفرق بين الأعداد الموجية للمزدوج الثاني ($\overline{\Delta v}$) يساوي $5.63cm^{-1}$.
مزدوجات السلسلة الحادة في الصوديوم

تنبعث هذه المزدوجات عند القفزات التالية:

$$3P_{1/2} \leftarrow nS_{1/2}$$
, and $3P_{3/2} \leftarrow nS_{1/2}$

حيث يحدث المزدوج الأول عندما n = 4 ، بينما يحصل المزدوج الثاني عندما تكون n = 5 (الشكل 3.5.2)



الشكل (3.5.2) مزدوجات السلسلة الحادة لذرة الصوديوم

مزدوجات السلسلة المنتشرة
 تنبعث خطوط المزدوجات الأولى في هذه السلسلة بسبب القفزات التالية:

$$3P_{1/2} \leftarrow nD_{3/2}, 3P_{3/2} \leftarrow nD_{3/2}, 3P_{3/2} \leftarrow nD_{5/2}$$

حيث n = 3,4,5

(نلاحظ ان القفزة من 3P_{1/2} → 3P_{1/2} غير مسموحة بسبب قاعدة الانتقاء 1± = Δ). ولهذا يتألف التركيب الدقيق في السلسلة المنتشرة من ثلاثة خطوط بدلا من اثنين (مزدوج مركب) compound doublet . تكون القفزات المنتجة لهذه الخطوط لذرة السيزيوم كما يلي

| $6 {}^{2}P_{3/2} \leftarrow 5 {}^{2}D_{3/2}$ | λ = 36127 Å |
|--|---------------------|
| $6 {}^{2}P_{3/2} \leftarrow 5 {}^{2}D_{5/2}$ | $\lambda = 34892$ Å |
| $6 {}^{2}P_{1/2} \leftarrow 5 {}^{2}D_{3/2}$ | $\lambda = 30100$ Å |

يوضح الشكل (3.5.3) القفرات المسموحة في السلسلة المنتشرة وفرق الأعداد الموجية بين الخطوط الطيفية. تسمى القفزة الأولى الأضعف (Satellite). كما يكون أحد الخطوط الثلاثة ضعيف ولا يمكن ملاحظته بالتحليل المنخفض. ولهذا تسمى مجموعة الخطوط بالمزدوج المركب.



مزدوج السلسلة الأصولية

يبين الشكل (3.5.4) القفزات التي تعطى المزدوج المركب لخطوط هذه السلسلة:



شكل(3.5.4) المزدوج الأول (المركب) في السلسلة الأصولية.

كما يمكن ملاحظة ان التباعد بين المزدوجات يزداد سريعا مع ازدياد العدد الذري Z للعناصر القلوية (كما يظهر في الجدول ادناه)

| | Li | Na | K | Rb | Cs |
|---|------|----|----|-----|-----|
| Z | 3 | 11 | 19 | 37 | 55 |
| $\Delta \overline{v}$ (cm ⁻¹) | 0.34 | 17 | 58 | 238 | 554 |

(3.6) شدة الخطوط الطيفية (3.6

يمكن إعطاء فكرة وصفية عن شدة الخطوط الطيفية بواسطة القواعد التالية:

1. في أي مزدوج، يكون الخط الطيفي الأشد في حالة القفزات التي تتغير فيها قيم كلا من J، J في نفس الاتجاه (بالزيادة او النقصان). فإذا وجد اكثر من خط يحقق هذا الشرط يكون الخط الأشد الذي يشمل قيمة J الكبرى. كما يكون الخط الطيفي الناتج من القفزات التي تتغير فيها قيم كلا L, J في الاتجاه المضاد غير مسموح به. فمثلا، الانتقال المرافق للتغير $1 + J = 1, \Delta J = -1$ ، او الانتقال المرافق المرافق للتغير $1 + J = -1, \Delta J = -1$

لمزيد من التوضيح، لنفرض مزدوج السلسلة الرئيسية التالى

$${}^{2}S_{1/2} \leftarrow {}^{2}P_{1/2}$$
 and ${}^{2}S_{1/2} \leftarrow {}^{2}P_{3/2}$.

في الخط الأول : $\Delta L = -1, \Delta J = 0$ ، بينما للخط الثاني يكون $1 - = 1, \Delta J = -1, \Delta J = 0$. نجد ان للخط الثاني كلا من L و J تنقص في قيمها عند القفز ولهذا يكون الخط الثاني (الخط اليساري) ا**شد** من الخط الأول (الخط اليميني) (لاحظ الشكل 3.6.1).



Fig. 3.6.1

لنعتبر المزدوج المركب في السلسلة المنتشرة، تكون الخطوط الناتجة من القفزات المسموحة وما يرافقها من تغيرات في ΔL, ΔJ مبينة في الشكل (3.6.2). وفقا للقاعدة يكون الخط الناتج من الانتقال ما بين المستويات _{2,5} P_{3/2} هو الأشد كثافة لأنه يشتمل على قيمة J الكبرى.



شكل(3.6.2) المزدوجات المركبة في السلسلة المنتشرة.

- (3) يمكن حساب الشدة النسبية لخطوط المزدوج المركب بواسط قاعدة تعرف بقاعدة مجموع بورجر دورجلو- اورنستاين Burger-Dorgello- Ornstein sum rule. وتنص هذه القاعدة على التالي
- يتناسب مجموع كثافات كل الخطوط للمتعددة multiplet والتي تنشئ من القفزات التي تبدأ من نفس الحالة الإبتدائية،
 طرديا مع الثقل الإحصائي statistical weight 1 للحالة الإبتدائية.
- (ii) يتناسب مجموع كثافات كل الخطوط للمتعددة multiplet والتي تنشئ من القفزات التي تنتهي الى نفس الحالة النهائية،
 طرديا مع الثقل الإحصائي statistical weight 1 للحالة النهائية.



لنفرض ان شدة الخطوط β , γ , β المبينة في الشكل (3.6.3) ، وتكون شدة الخط الممنوع $0 = \delta$. يظهر الجدول التالي الحدود الطيفية مع الثقل الإحصائي:

| | ${}^{2}P_{3/2}$ [4] | ${}^{2}P_{I/2}$ [2] |
|-----------------------------------|---------------------|---------------------|
| ² D _{5/2} [6] | α | $\delta = 0$ |
| $^{2}D_{3/2}$ [4] | β | γ |

 $^{2}D_{5/2}$ [2J + 1 = 6]. الآن، $\alpha + \delta$ تساوي مجموع شدة الخطوط التي بنفس الحالة الإبتدائية $\alpha + \delta$

 ${}^{2}D_{3/2}^{--}$ [2J + 1 = 4]. وبالمثل ، $\beta + \gamma$ أساوي مجموع شدة الخطوط التي بنفس الحالة الإبتدائية $\beta + \gamma$ أساوي مجموع شدة الخطوط التي بنفس الحالة الإبتدائية .

$$\frac{\alpha+\delta}{\beta+\gamma} = \frac{6}{4} \implies \frac{\alpha}{\beta+\gamma} = \frac{3}{2} \qquad \dots (i)$$

بنفس الكيفية، نتعامل مع شدة الخطوط المنتهية بنفس الحالة، β + α تساوي مجموع شدة الخطوط التي تنتهي بالحالة :

$$\frac{\alpha+\beta}{\delta+\gamma} = \frac{4}{2} \implies \frac{\alpha+\beta}{\gamma} = \frac{2}{1} \qquad \dots (ii)$$

بحل المعادلتين ، نحصل على lpha=9eta ، و $\gamma=5eta$. وعليه تكون النسبة بين شدة الخطوط كما يلي

 $\alpha:\beta:\gamma=9:1:5$

بالمثل ، للنعتبر المزدوج المركب في السلسلة الأصولية (الأساسية). يكون الانتقال الممكن كما في الشكل (3.6.4)





باستخدام قاعدة شدة الخطوط السابقة، نجد ان

| $\alpha + \delta = 8 \qquad \alpha = 4$ | (1) |
|---|------|
| $\frac{\beta+\gamma}{\beta-\gamma} - \frac{-\beta}{6} \rightarrow \frac{\beta+\gamma}{\beta+\gamma} - \frac{-3}{3}$ | (1) |
| $\alpha + \beta _{6} \alpha + \beta _{3}$ | (ii) |
| $\delta + \gamma = \frac{1}{4} = \frac{1}{\gamma} = \frac{1}{2}$ | |

بحل المعادلتين، نجد ان:

$$\alpha = 20\beta, \gamma = 14\beta.$$

 $\alpha : \beta : \gamma = 20 : 1 : 14.$

أمثلة

(1) اذا تمت إثارة الكترون التكافؤ في ذرة الصوديوم الى الحالة 2^D 4، ما هي الطرق المختلفة التي يمكن لهذا الإلكترون الرجوع عبر ها الى الحالة الأرضية ?

الحل

عند تطبيق قواعد الانتقاء
$$1 \pm \Delta L = \pm 1$$
، نحصل على الطرق الممكنة التالية للقفرات الإلكترونية:

1.
$$4^2 D \rightarrow 4^2 P \rightarrow 3^2 D \rightarrow 3^2 P \rightarrow 3^2 S$$

2. $4^2 D \rightarrow 4^2 P \rightarrow 3^2 S$
3. $4^2 D \rightarrow 3^2 P \rightarrow 3^2 S$
4. $4^2 D \rightarrow 4^2 P \rightarrow 4^2 S \rightarrow 3^2 P \rightarrow 3^2 S$.

(2) جد تعبيرا لتباعد المزدوج بسبب التفاعل المداري – الغزلي في ذرات العناصر القلوية. ثم اعط تفسيرا للنتائج التي حصلت عليها؟

الحل

في الذرات القلوية، انقسام الخطوط الطيفية بسبب التفاعل المداري - الغزلي يكون اكثر أهمية من ذلك الانقسام المعزى الى التأثيرات النسبية. تنقسم كل مستويات طاقة الإلكترون الضوئي ما عدا (s- state) J=0 الى مركبتين. المركبة الأولى تقابل J=l+1/2, والأخرى تقابل J=l-1/2. يكون التغير في قيمة الحد بسبب هذا التفاعل كما يلي

$$\Delta T_{ls} = -\frac{\Delta E_{ls}}{hc} = -\frac{1}{2} R \alpha^2 Z^4 \frac{[j(j+1) - l(l+1) - s(s+1)]}{n^3 l(l+\frac{1}{2})(l+1)}, \quad l \neq 0$$

$$i = 1/2, \quad j = l \oplus s = l \oplus 1/2 \quad = l + 1/2 \quad \text{and} \quad l = 1/2$$

لذلك ،

$$\Delta T'_{ls} = -\frac{\Delta E_{ls, j=l+1/2}}{hc} = -\frac{1}{2} R\alpha^2 Z^4 \frac{1}{n^3 l(l+\frac{1}{2})(l+1)} l$$
$$\Delta T''_{ls} = -\frac{\Delta E_{ls, j=l-1/2}}{hc} = \frac{1}{2} R\alpha^2 Z^4 \frac{1}{n^3 l(l+\frac{1}{2})(l+1)} (l+1)$$

تباعد المزدوج:

$$\delta T_{ls} = \Delta T_{ls}'' - \Delta T_{ls}' = \frac{R\alpha^2 Z^4}{n^3 l(l+1)} = 584 \frac{Z^4}{n^3 l(l+1)} m^{-1}.$$

نلاحظ ان مقدار هذا التباعد يتناسب طرديا مع z⁴ وعكسيا مع n³. و*مع از دياد قيم I* يتناقص هذا التباعد.

(3) بين ان تباعد المزدوج في السلسلة الحادة للذرات القلوية يكون ثابتا؟

الحل تكون الأعداد الموجية لخطوط المزدوج النوني في هذه السلسلة كما يلي $\overline{v}_1 = T_2(nP_{1/2}) - T_1(3S_{1/2}), \quad \overline{v}_2 = T_2(nP_{3/2}) - T_1(3S_{1/2})$ وعليه، يكون تباعد العدد الموجى في مزدوج السلسلة الحادة:

$$\Delta \overline{v} = \overline{v}_1 - \overline{v}_2 = T_2(3P_{3/2}) - T_2(3P_{1/2})$$

وهذا المقدار لا يتوقف على n، لذلك يكون ثابتا.

(4) اذا كانت السلسلة الرئيسية والحادة تتقرب الى حد الاتصال عند $28583 cm^{-1}$, $28583 cm^{-1}$ على الترتيب. احسب الخلل الكمي للحد المشترك لكل من السلسلتين؟ ($R = 109729 cm^{-1}$)

الحل

(كما في الشكل $T = 28583 cm^{-1}$ (كما في الشكل $T = 28583 cm^{-1}$



اذا

$$T = \frac{R}{(n - \Delta)^2}$$

$$\therefore n - \Delta = \sqrt{\frac{R}{T}} = \sqrt{\frac{109729}{28583}} = \sqrt{3.83896} = 1.9593$$

$$\Delta = n - 1.9593 = 2 - 1.9593 = 0.0407.$$

R = 1.805 اذا كان العدد الكمي الفعال لذرة الروبيديوم في الحالة الأرضية يساوي 1.805 ، احسب جهد تأين هذه الذرة ، علما ان $R = 1.09737 \, cm^{-1}$

الحل

$$T = \frac{R}{n_{eff}^2} = \frac{109737}{(1.805)^2} = 33682 \,\mathrm{cm}^{-1} = \frac{33682}{8065} \,\mathrm{eV} = 4.176 \,\mathrm{eV} \,(1 \,\mathrm{eV} = 8065 \,\mathrm{cm}^{-1}).$$

(6)اذا كان جهد تأين ذرة الهيدروجين يعادل 2.5 مرة جهد تأين ذرة الصوديوم. جد العدد الذري الفعال لذرة الصوديوم؟

الحل

طاقة الذرة:

$$\mathbf{E} = -\frac{\mathbf{R}\mathbf{Z}_{eff}^2}{n^2}$$

، حيث ان جهد التأين |E| = |E| لهذا

$$\begin{aligned} \frac{\mathbf{I}_{\mathrm{Na}}}{\mathbf{I}_{\mathrm{H}}} &= \left(\frac{\mathbf{Z}_{eff}^{2}}{n^{2}}\right)_{\mathrm{Na}} \left(\frac{n^{2}}{\mathbf{Z}_{eff}^{2}}\right)_{\mathrm{H}} = \frac{\left(\mathbf{Z}_{eff}^{2}\right)_{\mathrm{Na}}}{3^{2}} \cdot \frac{1}{1} \\ \frac{1}{2.5} &= \frac{\left(\mathbf{Z}_{eff}^{2}\right)_{\mathrm{Na}}}{9} \quad \Rightarrow \quad \left(\mathbf{Z}_{eff}\right)_{\mathrm{Na}} = \sqrt{3.6} = 1.89. \end{aligned}$$

(7) يملك الخط الأول في السلسلة الرئيسية لذرة الصوديوم طول موجة تساوي 5890A⁰. اذا كانت الحالة المتهيجة الأولى -S نقع فوق الحالة الأرضية وبمقدار 3.18 الكترون فولت. جد طول موجة الخط الأول في السلسلة الحادة؟

الحل

تباعد مستويات 3P , 3S:

$$\Delta E = \frac{hc}{\lambda} = \frac{12400 \text{ eV}. \text{ Å}}{5890 \text{ Å}} = 2.10 \text{ eV}$$

تباعد المستويات AS , 3P :

$$\Delta E = 3.18 - 2.10 = 1.08 \text{ eV}$$

يكون طول موجة الخط الأول في السلسلة الحادة كما يلي

$$\lambda = \frac{hc}{\Delta E} = \frac{12400 \text{ eV} \text{\AA}}{1.08 \text{ eV}} = 11481 \text{\AA}.$$



(8) احسب تباعد المزدوج للحالة 3p لذرة الصوديوم. علما ان اطوال موجة المزدوج في السلسلة الرئيسية هو:
$$\lambda_I = 5890$$
 Å and $\lambda_2 = 5896$ Å.

الحل

$$\overline{\mathbf{v}} = \frac{1}{\lambda} \implies |\Delta \overline{\mathbf{v}}| = \frac{\Delta \lambda}{\lambda^2} = \frac{\Delta \lambda}{\lambda_1 \lambda_2} = \frac{6\overline{A}}{5890\overline{A} \times 5896\overline{A}} = 1.73 \times 10^{-7} \frac{1}{\overline{A}}$$
$$\Delta \overline{\mathbf{v}} = \frac{1.73 \times 10^{-7}}{10^{-8} \text{ cm}} = 17.3 \text{ cm}^{-1}$$

يكون تباعد مستويات الطاقة المقابل بوحدات العدد الموجى :

$$\Delta E = hc \Delta \overline{v} = 6.63 \times 10^{-34} \text{ Js} \times 3 \times 10^8 \text{ ms}^{-1} \times 1730 \text{ m}^{-1} = 3.43 \times 10^{-22} \text{ J}$$
$$\Delta E = 2.14 \times 10^{-3} \text{ eV}.$$

(9) ينتج خط الصوديوم الأصفر بسبب انتقال الإلكترون من المستوى 3p الى المستوى 3s. كما ينقسم المستوى p الى مركبتين بسبب التفاعل المداري – الغزلي، ويكون التباعد بين المركبتين يساوي eV × 10⁻³ x 10⁻³ احسب التفريق(التباعد) بين طول موجة المركبتين لذا الخط الأصفر.؟

الحل

$$\Delta \overline{\mathbf{v}} = \Delta \mathbf{T} = 2.1 \times 10^{-3} \,\mathrm{eV} = \left(2.1 \times 10^{-3} \,\mathrm{eV}\right) \left(8065 \frac{\mathrm{cm}}{\mathrm{eV}}\right) = 16.9 \,\mathrm{cm}^{-1}$$
$$\Delta \overline{\mathbf{v}} = \frac{\Delta \lambda}{\lambda^2} \quad \therefore \Delta \lambda = \lambda^2 \,\Delta \overline{\mathbf{v}} = (5893 \times 10^{-8} \,\mathrm{m})^2 (16.9 \,\mathrm{cm}^{-1}) = 5.87 \times 10^{-8} \,\mathrm{cm}.$$

(10) اذا كان متوسط موقع المستويات التي تعطي الزوج الأول في السلسلة الرئيسية لذرة الصوديوم يساوي ¹-16960cm
وكانت النهاية التقاربية لسلسلة الحادة هي ¹-24490cm
د التأين لذرة الصوديوم؟

الحل

طاقة التـأين لذرة الصوديوم:

I =
$$(16960 + 24490)$$
 cm⁻¹ = 41450 cm⁻¹
= $\frac{41450}{8065}$ eV = 5.1395 eV.



(11) اذا كانت السلسلة الرئيسية والحادة تتقارب للتواصل continuum عند and 24477 cm⁻¹ (كما في الشكل).



الحل

طاقة التأين:

$$I = 41450 \text{ cm}^{-1}$$
$$= \frac{41450}{8065} \text{ eV} = 5.139 \text{ eV}.$$

(12) إذا كان متوسط موقع الزوج الأول لخطوط السلسلة الرئيسية في ذرة الليثيوم Li هو 14904cm⁻¹. وكانت النهاية التقاربية للسلسلة الحادة تساوي 28583cm⁻¹ ، احسب جهد تأين هذه الذرة؟



الحل

طاقة التأين:

I =
$$(14904 + 28583)$$
 cm⁻¹ = 43487 cm⁻¹
= 5.39 eV.

(13) احسب الخلل (العيب) الكمي لهيئة 3p في ذرة الصوديوم. اذا كانت قيمة الحد لهذه الحالة هي 24477cm⁻¹.
R=109734cm⁻¹.

الحل

$$T = \frac{RZ_{eff}^2}{n_{eff}^2} = \frac{RZ_{eff}^2}{(n-\Delta)^2}, Z_{eff} = 1, n = 3$$
$$n - \Delta = \sqrt{\frac{R}{T}} = \sqrt{\frac{109734}{24477}} = 2.117$$
$$\Delta = 3 - 2.117 = 0.883.$$

(14) اذا كان الانفصال المزدوج (الثنائي) للحالة المتهيجة الأولى 2² 2 لذرة عددها الذري Z=2 يساوي 5.84cm⁻¹ .

الحل

$$\begin{split} \delta(\Delta T) &\simeq Z^4 \\ \frac{\delta(\Delta T)_{Z=2}}{\delta(\Delta T)_{Z=1}} = \frac{Z_2^4}{Z_1^4} \implies \frac{5.84}{\delta(\Delta T)} = \frac{2^4}{1^4} \implies \delta(\Delta T) = 0.365 \, \mathrm{cm}^{-1}. \end{split}$$

(3.7) أطياف عناصر الأتربة القلوية

تسمى عناصر المجموعة II في الجدول الدوري (مثل، Be, Mg, Ca, Sr,Cd, Ba) بعناصر الأتربة القلوية Alkaline Earths. تتصف هذه العناصر بوجود الكتروني تكافؤ في ذراتها خارج قشرة مغلقة. بما ان ذرة الهيليوم تملك الكترونا تكافؤ في القشرة الخارجية الأخيرة، لهذا يكون طيف هذه العناصر يشبه طيف ذرة الهيليوم. يتألف طيف هذه العناصر من نظامين – منفرد وثلاثي، وكل نظام يحوي على اربعة أنواع من السلاسل: الحادة، الرئيسية، المنتشرة، والأصولية (الأساسية). تحدد الكترونات التكافؤ الخواص الضوئية لهذه العناصر، حيث يقال ان الذرة متهيجة إذا انتقل أحد هذه الالكترونات او كلاهما الى مستويات طاقة اعلى. كما وجد ان السلسلة الرئيسية لخطوط الطيف تنتج من القفز ات الإلكترونية التي يكون فيها واحد فقط من الكترونات التكافؤ مشمولا involved، بينما يبقى الأخر في الحالة الأرضية state ويمارك وينعا معدما يكون كلا من هذه الإلكترونات متهيجا ويشارك في القفزات الإلكترونية، فإن الطيف الناتج يكون بطبيعته معقدا معدا من هذه الإلكترونات متهيجا ويشارك في القفزات

بما ان ذرة الأتربة القلوية لها الكتروني تكافؤ لهذا يوجد زخمين زاويين مداريين هما l_1, l_2 وكذلك زخمين زاويين غزليين هما s_1, s_2 . كما يمكن ان ترتبط هذه الزخم اما بطريقة ا**قتران S-L او اقتران j-j**. في الذرات الخفيفة تتغطى التفاعلات الكهروستاتيكية electrostatic interaction(التنافر بين الإلكترونات) و تفاعل التبادل الغزلي exchange interaction على التفاعل المداري- الغزلي spin- orbit interaction . بالمثل ، ترتبط المتجهات s_1, s_2 لتكون متجه محصل S. ثم يسبب التفاعل المداري- المغزلي ارتباط المتجهات Spin- orbit interaction . يمكن التواع من الاقتران على النحول التلوي متباعدة بأعداد صحيحة integrally spaced values . يمكن تلخيص هذه الأنواع من الاقتران على النحو التالي

$$\begin{split} l_1 + l_2 &= L \quad (\text{electrostatic interaction}) \\ &+ l_1 = \sqrt{l_1(l_1 + 1)\hbar}, \quad |l_2| = \sqrt{l_2(l_2 + 1)\hbar}, \quad l_1, l_2 = 0, 1, 2, 3, \dots, \\ &+ L| = \sqrt{L(L + 1)\hbar}, \quad L = l_1 \oplus l_2 = \left| l_1 - l_2 \right|, \dots, (l_1 + l_2) \\ &+ s_1 = s \quad (\text{exchange interaction}) \\ &+ s_1! = \sqrt{s_1(s_1 + 1)\hbar}, \quad |s_2| = \sqrt{s_2(s_2 + 1)\hbar}, \quad s_1 = 1/2, \quad s_2 = 1/2 \\ &+ S = J, \quad |J| = \sqrt{J(J + 1)\hbar}, \quad J = L \oplus S = |L - S| \dots \text{ integrally spaced values} \\ &+ L + S. \end{split}$$

تفسير السمات الضرورية في طيف العناصر الأتربة القلوية

في ذرات عناصر الأتربة القلوية يوجد الكترونا تكافؤ ولهذا يوجد أربعة زخوم زاوية l₁, l₂, s₁, s₂ ، والتي تقترن بطريقتين لتكون محصلتهما ،وهاتان الطريقتان هما : (i) اقتران L-S (ii) اقتران j-j.

في الذرات الخفيفة، يسود التفاعل الكهروستاتيكي بين الإلكترونين والارتباط الغزلي-الغزلي على التفاعل المداري-الغزلي الضعيف. ولهذا السبب تقترن الزخم الزاوية المدارية l_1, l_2 معا لتكون المحصلة L . بالمثل تقترن الزخم الزاوية الغزلية لتكون محصلتهما S، ثم يسبب التفاعل المداري- المغزلي اقترانا بين L, S لتكوين المحصلة J. كما تتعين مقادير هذه الزخم بأرقامهم الكمية. وهذا ما يعرف باقتران L-S والذي يلخص كما يلي:

$$\begin{split} l_1 + l_2 &= \mathbf{L}, \, s_1 + s_2 = \mathbf{S}, \, \mathbf{L} + \mathbf{S} = \mathbf{J} \\ \left| l_1 \right| &= \sqrt{l_1(l_1 + 1)} \, \hbar, \left| l_2 \right| &= \sqrt{l_2 \, (l_2 + 1)} \, \hbar, \left| \mathbf{L} \right| &= \sqrt{\mathbf{L} \, (\mathbf{L} + 1)} \, \hbar, \left| \mathbf{S} \right| &= \sqrt{\mathbf{S}(\mathbf{S} + 1)\hbar} \\ \left| \mathbf{J} \right| &= \sqrt{\mathbf{J} \, (\mathbf{J} + 1)} \, \hbar \\ \mathbf{L} &= l_1 \oplus \, l_2, \, \mathbf{S} = s_1 \oplus s_2, \, \mathbf{J} = \mathbf{L} \oplus \mathbf{S} \end{split}$$

بسبب التفاعل المداري- الغزلي ينقسم كل مستوى مميز بقيمة L الى عدد من المكونات (البنية الدقيقة) وكل منها يتميز بقيمة J. وتشكل مجموعة مستويات البنية الدقيقة ما يعرف بالمتعدد multiplet . نتناول بالتفصيل الحالات الأرضية والحالات المتهيجة.

(1) الحالة الأرضية

في الحالة الطبيعية (
$$ns^2$$
) **للذرات الأرضية القلوية، يملك كلا من الإلكترونين نفس الأرقام الكمية المدارية والغزلية ، أي**
(2) $ns_1 = 1/2$, $s_2 = 1/2$)
اذا كان غزل الكترونا التكافؤ بشكل متوازي (\uparrow)، تكون الأرقام الكمية الأربع متماثلة، قاعدة باولي الإستثنائية. و هذه الحالة
تجعل 1=2 ، وتكون غير مرخص بها. وبالتالي تكون الحالة S^1 غير موجودة. لذلك، يمكن القول ان الحالة الأرضية
لذرات عناصر الأرض القلوية هي التي يكون فيها غزل كلا من الكتروني التكافؤ في اتجاهين متصادين (\downarrow). في هذه الحالة
الأرات عناصر الأرض القلوية هي التي يكون فيها غزل كلا من الكتروني التكافؤ في اتجاهين متصادين (\downarrow). في هذه الحالة
الأرات عناصر الأرض القلوية هي التي يكون فيها غزل كلا من الكتروني التكافؤ في اتجاهين متصادين (\downarrow).

(2) الحالة المتهيجة

هنا نفترض ان الكترون تكافؤ واحد فقط ارتفع الى مستوى طاقة اعلى . يوضح الجدول التالي الرموز الحدية وطبيعة الحالات المتهيجة المتعددة. وعليه يمكن ملاحظة ان الخطوط الطيفية لعناصر المجموعة II في الجدول الدوري تتألف من حالات طاقة منفردة وثلاثية Triplet & singlet مقابلة لقيمة واحدة من J وثلاث قيم من J على الترتيب لكل قيمة من قيم L. يوضح الشكل (3.7.1a) حالات الطاقة المنفردة والثلاثية لذرة الكالسيوم.

| | - <i>l</i> ₁ | l ₂ | L | <i>s</i> ₁ | <i>s</i> ₂ | S | 1 | Symbol |
|----|-------------------------|----------------|---|-----------------------|-----------------------|---|---------|--|
| 55 | 0 | 0 | 0 | 1/2↑ | 1/2↑ | 1 | 1 | ³ S ₁ does not exist |
| 55 | 0 | 0 | 0 | 1/2↑ | 1/2↓ | 0 | 0 | ¹ S ₀ |
| sp | 0 | 1 | 1 | 1/2 1 | 1/2↑ | 1 | 2, 1, 0 | ³ P _{0, 1, 2} |
| sp | 0 | 1 | 1 | 1/2↑ | 1/2↓ | 0 | 1 | ¹ P ₁ |
| sd | 0 | 2 | 2 | 1/2↑ | 1/2 1 | 1 | 3, 2, 1 | ³ D _{1, 2, 3} |
| sd | 0 | 2 | 2 | 1/2↑ | 1/2↓ | 0 | 2 | ¹ D ₂ |
| sf | 0 | 3 | 3 | 1/2 1 | 1/2 1 | 1 | 4, 3, 2 | ³ F _{2, 3, 4} |
| sf | 0 | 3 | 3 | 1/2 1 | 1/2↓ | 0 | 3 | ¹ F ₃ |



الشكل (3.7.1a) مخطط مستويات الطاقة لذرة الكالسيوم

تعطي القفزات المسموحة بين المستويات المنفردة سلسلة رئيسة من خطوطا طيفية، لا يحدث انقسام او انفصال لهذه ا الخطوط الطيفية الناتجة من هذه القفزات. كمثال، نتناول طيف ذرة الكالسيوم وسمات السلاسل الأربعة التي مر ذكر ها سابقا: (1) السلسلة الرئيسية يكون اصل الخطوط الطيفية في هذه السلسلة بسبب القفزات التالية:

.
$$n {}^{1}P \rightarrow {}^{1}S_{0}$$
 (المستوى الأرضي) (المستوى $4s \; 4s \leftarrow 4s \; np, \; n = 4, \; 5, \; \dots$

(2) السلسلة الحادة: تنبعث خطوط هذه السلسلة عند القفرات : $S_{s} \to 4s4p, n = 5,6, ...$ أي من المستوى S^{-1} الى

$$\overline{\mathbf{v}}^s_{\infty} = \overline{\mathbf{v}}^d_{\infty}$$
 . يكون للسلة الحادة والسلسلة المنتشرة نهاية تقاربية مشتركة. P . المستوى الأسفل

(3) السلسلة المنتشرة: تظهر خطوط هذه السلسلة عند القفزات
$$4s \ nd \to 4s \ 4P, n = 4,5,6, ...$$
 المستوى 1^D المستوى الأسفل P .

(4) السلسلة الأصولية: تكون القفزات المنتجة لهذه السلسلة كما يلى:

$$4s \; 3d \leftarrow 4s \; nf, \; n = 4, \; 5, \ldots$$

او ، من المستوى F^1 الى المستوى الأسفل D^1 .

في الحالة المنفردة ، يكون فرق الأعداد الموجية بين النهاية المشتركة للسلسلة الحادة والمنتشرة ونهاية السلسلة الرئيسية يساوي العدد الموجي للخط الأول في السلسلة الرئيسية، وهذا أيضا لوحظ في السلسلة الثلاثية.

 $\overline{v}_{\infty}^{s}(\text{or }\overline{v}_{\infty}^{d}) - \overline{v}_{\infty}^{f} = \overline{v}_{1}^{f}$ (in singlet and triplet both)

وتعرف هذه النتيجة بقانون ريد بيرغ سكوستر.

كذلك ، يكون فرق العدد الموجي بين النهاية المشتركة للسلسلة الحادة والمنتشرة ونهايةالسلسلة الأصولية يساوي العدد الموجي للخط الأول في السلسلة المنتشرة، و هذا ما لوحظ أيضا في الحالة الثلاثية. أي،

 $\overline{v}^s_{\infty}(\text{or }\overline{v}^d_{\infty}) - \overline{v}^f_{\infty} = \overline{v}^f_1$ (in singlet and triplet both)

وهذه النتيجة تعرف بقانون رانج Runge's law

السلاسل الرئيسة من قفزات المستويات الثلاثية

Chief Series Resulting from Transition between Triplet Levels

(1) السلسلة الرئيسية

تتبعث خطوط هذه السلسلة عند القفز من المستويات ³P الى المستوى الأسفل ³S . ويتألف كل خط في هذه السلسلة من ثلاث مركبات متناقصة التباعد بينها. تقترب الخطوط من نهاية السلسلة المنفردة.

(2) السلسلة الحادة :

تنتج خطوط هذه السلسلة بسبب القفرات ³5 الى المستوى الأسفل ³P . ويتألف كل خط في هذه السلسلة من ثلاث مركبات ذات تباعد ثابت. تسمى السلسلة الرئيسية والحادة في الحالة الثلاثية بالثلاثي البسيط simple triplet . كما يكون لهذه السلاسل نهاية مشتركة.

(3) السلسلة المنتشرة والسلسلة الأصولية:

تنتج خطوط السلسلة المنتشرة بسبب القفزات من D^3 الى المستوى الأسفل P^3 ، بينما تنتج خطوط السلسلة الأصولية بسبب القفزات من F^3 الى المستوى المنخفض D^3 . كما تحوي خطوط هاتين السلسلتين على ست مركبات – ثلاثة قوية وثلاثة ضعيفة. تسمى هذه الخطوط المتعددة بالثلاثي المركب compound triplet.

تكون الفترات بين حالات $^{3}P_{0,1,2}$ اكبر من تلك للحالات $^{3}D_{1,2,3}$. وكذلك ، فترات $^{3}D_{1,2,3}$ اكبر من تلك للحالات $^{3}F_{2,3,4}$

وتتبع هذه الفتران قاعدة فترات لاندي. كما يكون ترتيب هذه الفترات عادي normal، بمعنى ان طاقة المستوى تزداد مع زيادة قيمة J

يوضح الشكل (3.7.1b)طيف الانبعاث لذرة الكالسيوم في الحالة المنفردة والثلاثية ، وتظهر في الشكل القفزات بين مستويات الطاقة والحدود الطيفية والأعداد الموجية.





الشكل (3.7.2a) تمثيل الفترات بين مستويات الطاقة في السلسلسلة الرئيسية والحادة للحالة الثلاثية.

كما تكون مكونات التركيب الدقيق الثلاثي اكثر شدة more intense في حالة تغير كلا من L و L في نفس الإتجاه (زيادة او نقصان) وكذلك التغيرات التي تشمل قيم J الكبرى تكون هي الأقوى strongest.(لاحظ شكل (3.7.2b) ، حيث يعطي الشكل على اليسار شدة خطوط السلسلة الرئيسية والشكل على اليمين خاص بشدة خطوط السلسلة الحادة.



الشكل (3.7.2b) نسب شدة الخطوط في السلسلة الرئيسية والحادة

وبالمثل ، تكون صفات السلسلة المنتشرة على نحو المبين في الشكل (3.7.2c):



Transitions between Triplet Energy States الثلاثية (3.8)

ولا يوجد أي قيد على التغير في قيمة n . في بعض الحالات يمكن ملاحظة قفزات بين المستويات المنفردة والثلاثية.

| Series | Number of components | Transitions |
|-------------|----------------------|--|
| Sharp | 3 | $4^{3}P_{2} \leftarrow n^{3}S_{1}$ |
| | | $4^{3}P_{1} \leftarrow n^{3}S_{1}$ |
| | | $4^{3}P_{0} \leftarrow n^{3}S_{1}$ |
| Principal | 3 | $5^{3}S_{1} \leftarrow n^{3}P_{2}$ |
| 2.4 | | $5^{3}S_{1} \leftarrow n^{3}P_{1}$ |
| | | 5^3 S ₁ $\leftarrow n^3$ P ₀ |
| Diffuse | 6 | $4^{3}P_{2} \leftarrow n^{3}D_{3}$ |
| | | $4^{3}P_{2} \leftarrow n^{3}D_{2}$ |
| | | $4^{3}P_{2} \leftarrow n^{3}D_{1}$ |
| | | $4^{3}P_{1} \leftarrow n^{3}D_{2}$ |
| | | $4^{3}P_{1} \leftarrow n^{3}D_{1}$ |
| | | $4^{3}P_{0} \leftarrow n^{3}D_{1}$ |
| Fundamental | 3 | $3^{3}D_{3} \leftarrow n^{3}F_{4, 3, 2}$ |
| | | $3^{3}D_{2} \leftarrow n^{3}F_{4, 3, 2}$ |
| | | $3^{3}D_{1} \leftarrow n^{3}F_{4, 3, 2}$ |

(3.9) قواعد الشدة (3.9)

تكون الخطوط الناتجة من القفزات ، التي تتغير فيها قيم L و J معا بنفس الكيفية (اما بالزيادة او النقصان) هي الأكثر قوة stronger . من بين هذه الخطوط، تعطى القفزة التي تشتمل involved على الأكبر لقيم L و J الخط الأقوى strongest line.

The Great Calcium Triads الكالسيوم الكبير (3.10)

تبعث عناصر الكالسيوم، السترونتيوم، والباريوم ثلاث مجموعات بارزة من الخطوط غير المنتمية للسلاسل الرئيسة المنفردة والثلاثية. تسمى هذه المجموعات الثلاثة بثلاثي الكالسيوم الكبير. في حالة ذرة الكالسيوم ، تظهر هذه

 ${}^{3}D_{1, 2, 3}$ ${}^{3}P_{0, 1, 2}$, ${}^{3}D_{1, 2, 3}$ and ${}^{3}F_{2, 3, 4}$ وتنتهي ${}^{3}D_{1, 2, 3}$ وتنتهي ${}^{3}D_{1, 2, 3}$ and ${}^{3}F_{2, 3, 4}$ وتنتهي ${}^{3}D_{1, 2, 3}$ وتنتهي ${}^{3}D_{1, 2, 3}$ and ${}^{3}F_{2, 3, 4}$ and ${}^{3}D_{1, 2, 3}$ and ${}^{3}F_{2, 3, 4}$ and ${}^{3}F_{2, 3, 4}$ and ${}^{3}F_{2, 3, 4}$ and ${}^{3}D_{1, 2, 3}$ and ${}^{3}F_{2, 3, 4}$ and ${}^{3}F_{2, 3}$ and ${}^{3}F_{2, 3, 4}$ and ${}^{3}F_{2, 4$

ويتكون كل خط طيفي في الثلاثي من ثلاث خطوط قوية وثلاث او اربع خطوط ضعيفة (باهتة). يوضح الشكل (3.10.1) الخطوط الطيفية للثلاثي في حالة ذرة الكالسيوم.



الشكل (3.10.1) الثلاثي الكبير لذرة الكالسيوم

تحوي ذرة الهيليوم على الكترونين في القشرة الأولى. كما يشبه طيف ذرة الهيليوم طيف عناصر الأتربة القلوية في كثير من النواحي. على فرض اقتران L-S ، سنكتب أولا الحالة الأرضية لذرة الهيليوم. في الحالة الطبيعية ، يكون نظام (هيئة) التوزيع الإلكتروني في الذرة كما يلي 1s 1s. عندما يكون غزل الإلكترونين في اتجاهين متضادين ، يكون رقم الغزل الكلي الكمي $S = S_1 \oplus S_2 = S_1$ ، تسمى ذرة الهيليوم في هذه الحالة **باراهيليوم** يكون رقم الغزل الكلي الكمي 1s 2s 2 + 1 منكتب أولا الحالة الأرضية الأرضية الزرة الميليوم. في الحالة الطبيعية ، يكون نظام (هيئة) التوزيع الإلكتروني في الذرة كما يلي 1s 1s 1s. عندما يكون غزل الإلكتروني في اتجاهين متضادين ، يكون رقم الغزل الكلي الكمي 1s 2s 2 + 1 من المحمل المحمل

 $l_1 = 0, l_2 = 0, L = 0, s_1 = 1/2 (\uparrow), s_2 = 1/2 (\downarrow), S = 0, J = L \oplus S = 0.$

كما يمكن كتابة الرمز الحدي على النحو : 1¹S₀ (الحالة المنفردة). اما الرموز الحدية للحالة المتيجة في ذرة البارا هيليوم فتكون كما في الجدول التالي

| Configuration | <i>l</i> ₁ | <i>l</i> ₂ | L | <i>s</i> ₁ | ^s 2 | S | J | Symbol |
|-----------------------|-----------------------|-----------------------|---|-----------------------|----------------|---|---|-------------------------------|
| 1 <i>s</i> 2 <i>s</i> | 0 | 0 | 0 | 1/2 ↑ | 1/2↓ | 0 | 0 | $2 {}^{1}S_{0}$ |
| 1s 2p | 0 | 1 | 1 | 1/2 ↑ | 1/2↓ | 0 | 1 | $2 {}^{1}P_{1}$ |
| 1 <i>s</i> 3 <i>s</i> | 0 | 0 | 0 | 1/2 ↑ | 1/2↓ | 0 | 0 | $3^{1}S_{0}$ |
| 1s 3p | 0 | 1 | 1 | 1/2 ↑ | 1/2↓ | 0 | 1 | 3 ¹ P ₁ |
| 1s 3d | 0 | 2 | 2 | 1/2 ↑ | 1/2↓ | 0 | 2 | 3 ¹ D ₂ |
| 1 <i>s</i> 4 <i>s</i> | 0 | 0 | 0 | 1/2 ↑ | 1/2↓ | 0 | 0 | 4 ¹ S ₀ |

ولهذا نكون حالات ذرة البارا هيليوم منفردة ، بمعنى ان J تملك قيمة واحدة فقط لكل قيمة من L.

اما الحالة 1s 1s 1 لذرة الهيليوم التي يكون فيها غزل الإلكترونين في نفس الاتجاه (غزل متوازي 1)، يكون = S1 تسمى ا**ورثو هيليوم Orthohelium.** في هذه البنية ، تكون الأرقام الكمية الأربعة لكل من الإلكترونين متشابهة ، وهذا يخالف قاعدة باولي الاستثنائية. ويرمز للحالة ، التي تملك , $\mathbf{r} = \mathbf{1}, \mathbf{r} = \mathbf{1}, \mathbf{r} = \mathbf{1}, \mathbf{r}$ بالرمز S_1^{-1} . كما تمنع قاعدة باولي وجود هذه الحالة (S_1^{-1}). ولهذا ، لا يكون أي تواجد للحالة السفلى 1s 1s الذرة اورثو هيليوم ، وتكون الحالة المستثارة الأولى هي 2s 1s.

يوضح الجدول التالي الحدود الطيفية للحالات المهيجة لذرة اور ثو هيليوم .

| Configuration | l_1 | 12 | L | s1 | s2 | S | J | Symbol |
|-----------------------|-------|----|---|--------------------|------|---|---------|---|
| 1 <i>s</i> 2 <i>s</i> | 0 | 0 | 0 | 1/2↑ | 1/2↑ | 1 | 1 | 2 ³ S ₁ (lowest excited state) |
| 1 <i>s</i> 2 <i>p</i> | 0 | 1 | 1 | <mark>1/</mark> 2↑ | 1/2↑ | 1 | 0, 1, 2 | 2 ³ P ₀ , 2 ³ P ₁ , 2 ³ P ₂ |
| 1s 3 <i>s</i> | 0 | 0 | 0 | <u>1/</u> 2↑ | 1/2↑ | 1 | 1 | $3^{3}S_{1}$ |
| 1 <i>s</i> 3 <i>p</i> | 0 | 1 | 1 | 1/2↑ | 1/2↑ | 1 | 0, 1, 2 | 3 ³ P ₀ , 3 ³ P ₁ , 3 ³ P ₂ |
| 1s 3d | 0 | 2 | 2 | 1/2↑ | 1/2↑ | 1 | 1, 2, 3 | 3 ³ D ₁ , 3 ³ D ₂ , 3 ³ D ₃ |

كما يبين الشكل (3.11.1) مستويات الطاقة لذرة الهيليوم بالمقارنة مع تلك في ذرة الهيدروجين.



الشكل (3.11.1) مستويات الطاقة في ذرة الهيليوم.

تكون الحالات المتهيجة في ذرة اورثو هيليوم ثلاثية. لهذا، تنقسم حالات الطاقة في الهيليوم الى حالات منفردة (بار اهيليوم) و ثلاثية (اورثو هيليوم). تملك البار اهيليوم مستوى طاقة إضافي مقابل للهيئة (التكوين) 1s 1s، و هذا المستوى غير موجود في حالة اورثو هيليوم.

كما يلاحظ التسلسلات الرئيسة (الحادة، الرئيسية ، المنتشرة ،والأصولية) في الأنظمة المنفردة والثلاثية. وتقع السلسلة الرئيسية في النظامين في المنطقة المرئية، والمنطقة الفوق بنفسجية القريبة والبعيدة. في حالة البار اهيليوم ، تنشئ السلسلة الرئيسية نتيجة القفزات من الحالة P العلوية الى الحالة الأرضية.

كما يكون مخطط مستوى الطاقة والقفزات الخاضعة لقواعد الانتقاء :

 $\Delta L = 0, \pm 1, \quad \Delta S = 0,$ $\Delta J = 0, \pm 1 \ (0 \rightarrow 0 \text{ excluded})$

على النحو التالي:



الشكل(3.11.2) طيف ذرة الهيليوم.

بسبب قاعدة الانتقاء Ο = ΔS فإنه لا يوجد قفزات بين الحالات المنفردة والحالات الثلاثية ولذا لا يلاحظ خطوط ترابطية داخلية بين هذه الحالات inter- combination lines في طيف الهيليوم. وعليه، ينتج هذا الطيف بسبب القفزات الحادثة في احدى المجموعات او الأخرى.

كما تمنع القاعدة ΔS انحلال الحالة الثلاثية (S=1) الى الحالة الأرضية(S=0) . هذه القفزات تحدث فقط بمخالفة قواعد الانتقاء فقط ولذلك هي نادرة الحدوث وذات احتمالية منخفضة جدا. مستويات الطاقة التي لها احتمالية انحلال قليلة تدوم لفترة زمنية طويلة حتى تنحل وتسمى بالحالات شبه المستقرة metastable states. كما يمكن لذرة اورثو هيليوم (↑↑) ان تفقد طاقتها المهيجة بالتصادم وتصبح ذرة بار اهيليوم (↓↑) ، ويكمن لذرة البار اهيليوم ان تتهيج بالتصادم لتصبح ذرة اورثو هيليوم. وعليه ، يكون الهيليوم العادي مزيجا من الشكلين.

يوضح الشكل (3.11.3) اصل طيف الهيليوم للحالات المنفردة والثلاثية لذرات البارا هيليوم و أورثو هيليوم.



S = 0 (singlet) PARAHELIUM ($\uparrow\downarrow$)



S = 1 (triplet) ORTHOHELIUM ($\uparrow\uparrow$)

شكل (3.11.3) أصل طيف الهيليوم.

تمارين

- (1) ارسم مخططا لمستويات الطاقة في ذرة الصوديوم واستخدم ذلك لمناقشة صفات سالينت لطيف المعادن القلوية.
- (2) (a) لماذا نحصل على خطوط السلسلة الرئيسية في طيف الامتصاص للمعادن القلوية ، بينما نلاحظ كل السلاسل الأربعة في طيف انبعاث هذه المعادن ؟
 - (c) صف التركيب الدقيق المزدوج في طيف المعادن القلوية ووضح ذلك على ضوء التفاعل المداري الغزلي. ؟

- (3) اذا تهيج الكترون التكافؤ في ذرة الصوديوم الى الحالة D^2 4 ، ما هي الطرق المختلفة المتاحة لعودته الى الحالة الطبيعية $^2S_{1/2}$ 3، ارسم مخطط مستويات الطاقة لهذه القفزات؟
- (4) اذا كانت الخطوط الطيفية لتركيب مزدوج هي صفات مميزة لأطياف المعادن القلوية. كيف يمكن تفسير ها باستخدام فكرة الغزل الإلكتروني؟
 - (5) اكتب تعبير المستويات الطاقة للمعادن القلوية ووضح سبب ادخال حد الخلل الكمي في هذا التعبير ؟ عين السلسلة المختلفة لذرة الصوديوم التي لها خلل كمي يساوي 1.37 و 88. ومن ثم جد طول موجة الخط الطيف عند انتفال 3s → 4p؟
 - (6) وضح ماذا نعني بالتركيب الدقيق لخطوط الطيف؟ ثم صف كيف ان غزل الإلكترون المرتبط مع الحركة المدارية يفسر هذا التركيب في حالة العناصر القلوية؟
 - azimuthal المخترق وغير المخترق. وبر هن ان الخلل الكمي لذرة ما يتوقف على الرقم الكمي السمتي (7) فاضل بين المدار المخترق وغير المخترق. وبر هن ان الخلل الكمي لذرة ما يتوقف على الرقم الكمي المنيسي؟
 - (8) ناقش صفات (سمات) سالينت لطيف المعادن الأتربة القلوية؟
 - (9) ماذا نعنى بثلاثي الكالسيوم العظيم triads وما هو أصلها؟
 - (10) فسر السلاسل المنفردة والثلاثية في نظام الكتروني ذي الكتروني تكافؤ؟
 - (11) اعط تفسيرا على شكل مخطط لنشوء خطوط السلسلة المنفردة والثلاثية في طيف ذرة الهيليوم؟
- (12) ارسم مخطط مستويات الطاقة لذرة الكالسيوم على أساس تهييج أحد الإلكترونات فقط. ثم استخدم هذا المخطط لتلخيص الصفات الضرورية لطيف عناصر الاتربة القلوية؟

الفصل الرابع: الظواهر الكهروضوئية والمغناطوضوئية

Magneto- & Electro- Optic Phenomena

نتناول في هذا الفصل ظاهرة زيمان والتفسير الكمي لها ، ونعرض شذوذ هذه الظاهرة. كما نستعرض ظاهرة باسكن - باك لذرات أحادية الكترون التكافؤ وثنائية الكترونات التكافؤ. كما ندرس ظاهرة ستارك والانقسامات في الخطوط الطيفية بسبب هذه الظاهرة.

(4.1) ظاهرة زيمان

في عام 1896 اكتشف العالم زيمان ان عند وضع مصدر ضوئي في مجال مغناطيسي، فإن الخطوط الطيفية المنبعثة من الذرات تنقسم الى عدد من المكونات. وعرفت هذه الظاهرة بظاهرة زيمان Zeeman Effect لنفرض ان مصدر ضوئي يبعث خطا طيفيا بتردد v_0 بدون المجال المغناطيسي. عند تسليط مجالا مغناطيسيا على هذا المصدر والنظر الية بشكل مستعرض لمتعرض مع المجال، نلاحظ ثلاث خطوط طيفية متباعدة بالتساوي وبتردد كالتالي وللنظر الية بشكل مستعرض $v_0 - \Delta v$, v_0 , $v_0 + \Delta v$



الشكل(4.1.1) ظاهرة زيمان.

في النظر المستعرض، نشير للخط المركزي بمركبة π والخطوط الخارجية بالمركبات σ . يكون مستوى الذبذبة

(متجه المجال الكهربي) للخط المركزي (مركبة π) موازيا لإتجاه المجال المغناطيسي B ، بينما تكون المركبات (متجه المجال المغناطيسي m ، بينما تكون المركبات σ (الخطوط الخارجية) متعامدة مع اتجاه ذلك المجال. عند النظر الى المجال المغناطيسي بشكل مواز (نظر ا طوليا) σ (الخطوط الخارجية) متعامدة مع اتجاه نلك محال. عند النظر الى المجال المغناطيسي بشكل مواز (نظر ا طوليا) م

دائريا circularly polarized ، حيث الخط ذو التردد العالي يكون مستقطب بشكل دائري يساري والخط الأقل ترددا يكون مستقطب بشكل دائري يميني.

التفسير الميكانيكي الكمي

تحدث ظاهرة زيمان العادية في حالة الذرات التي يكون فيها S=0 بمعنى وجود عدد زوجي من الإلكترونات التكافؤ مما يسبب في الغاء او تلاشي محصلة الغزل في هذه الذرات. وبعبارة اخرى، شرط حدوث ظاهرة زيمان هو ان يكون الزوج من مستويات الطاقة المشمولة في عملية القفز المنتجة للخطوط الطيفية منفردا singlet. أي Singlet، أي S=0, g=1 لكل من المستويات الابتدائية والنهائية. عندما تتعرض ذرة تملك عزما مغناطيسيا لمجال مغناطيسي، تنقسم مستويات طاقتها الى عدد من المركبات التي تسمى بالمستويات الفر عية (مستويات زيمان). والقفزات بين مجوعتين من هذه المستويات الفر عية تؤدي الى انقسام الخطوط الطيفية. لنفرض ان الذرة وضعت في مجال مغناطيسي B يعمل في اتجاه محور -z. يكون التغير في طاقة مستويات الذرة بسبب هذا المجال كما يلي

$$\Delta \mathbf{E} = -\vec{\mu} \cdot \vec{\mathbf{B}} = -\mu_{\mathbf{Z}} \mathbf{B} = -\left(-\frac{e}{2m}\right) g \mathbf{J}_{\mathbf{Z}} \mathbf{B} = g \frac{e\hbar}{2m} \mathbf{B} \mathbf{M}_{\mathbf{J}} = g \mu_{\beta} \mathbf{B} \mathbf{M}_{\mathbf{J}} \qquad \dots (4.1.1)$$

و عليه، تنقسم مستويات الطاقة المميزة بالرقم الكمي J الى مستويات فر عية متباعدة اعداد صحيحة و عددها 1+2. كما يتوقف مقدار الانقسام على معامل -g. في غياب المجال المغناطيسي، تكون المستويات الفرعية المختلفة في M_I متساوية في الطاقة (تكون مستويات منحلة degenerate. بتطبيق المجال المغناطيسي تزول هذه الانحلالية وتصبح المستويات الفرعية المختلفة في M_I بطاقات مختلفة.

على سبيل المثال، لنعتبر الانقسام في الخط الطيفي الناجم عن القفزة ${}^{1}P_{I} \rightarrow {}^{1}S_{0}$ (هذه المستويات المشمولة في انبعاث خطوط $L = 0, S = 0, g = 1, M_{J} = 0$. (هذه المستويات المشمولة في انبعاث خطوط السلسلة الرئيسية لذرات الأتربة القلوية). للمستوى السفلي ${}^{1}S_{0}$ ، تكون الأرقام الكمية التالية: $L = 0, S = 0, g = 1, M_{J} = 0$. (هذا المستوى العلوي الأرقام الكمية التالية: $L = 0, S = 0, g = 1, M_{J} = 0$. (هذه المستوى الملسلة الرئيسية لذرات الأتربة القلوية). و هذا المستوى الملسلة الرئيسية الذرات الأتربة القلوية). المستوى السفلي ${}^{1}S_{0}$ ، تكون الأرقام الكمية التالية: (هذه المستوى الملسلة المستوى العلوي الملسلة المله الملسلة الرئيسية التالية: (هذه المستوى المله الملسلة المله المله

لقفزات $L = 1, S = 0, J = 1, g = 1, M_J = -1, 0, 1.$ وهذا المستوى ينقسم الى ثلاث مستويات فرعية. يوضح الشكل (4.1.2) القفزات المسموحة في هذه الحالة.



الشكل (4.1.2) ظاهرة زيمان العادية.

لنفرض ان E₁, E₂ هي طاقة المستوى السفلي والعلوي على الترتيب في غياب المجال المغناطيسي. يكون العدد الموجي لخط الطيف الناجم من القفز بين هذه الطاقات كالتالي

$$\overline{v}_0 = \frac{E_2 - E_1}{hc} \dots (4.1.2)$$

بحضور المجال المغناطيسي الخارجي B ، لا ينقسم المستوى السفلى بينما ينقسم المستوى العلوي الى ثلاث مستويات فرعية بطاقات مختلفة. تعطى طاقة المستوى العلوي وطاقة المستوى السفلي كما يلي

$$\begin{split} & E_2' = E_2 + \Delta E = E_2 + \mu_\beta B M_J, \qquad M_J = -1, \, 0, \, 1 \\ & E_1' = E_1 \end{split}$$

كما يكون العدد الموجى للخطوط الناجمة من القفز ات بين هذه المستويات كالتالي

$$\overline{\mathbf{v}} = \frac{\mathbf{E}_2' - \mathbf{E}_1'}{hc} = \frac{\mathbf{E}_2 - \mathbf{E}_1}{hc} + \frac{\mathbf{\mu}_{\beta} \mathbf{B} \mathbf{M}_{J}}{hc}, \qquad \mathbf{M}_J = -1, 0, 1$$
$$\overline{\mathbf{v}} = \overline{\mathbf{v}}_0 + \left(\frac{\mathbf{\mu}_{\beta} \mathbf{B}}{hc}\right) \mathbf{M}_J \qquad \dots (4.1.3)$$

 $\frac{\mu_{\beta}B}{hc} = \frac{eB}{4\pi mc} = L_0 = 46.7 \text{ B m}^{-1}$ عدد **لورنتس** Lorentz number . بدلالة هذا العدد يمكن إعادة كتابة معادلة (4.1.3) على النحو

$$\overline{\mathbf{v}} = \overline{\mathbf{v}}_0 + \mathbf{L}_0 \mathbf{M}_{\mathbf{J}} \qquad \dots (4.1.4)$$

بالتعويض بدل القيم MJ = -1,0,1 ، نحصل على ثلاثة اعداد موجية للخطوط الطيفية الت انقسم اليها الخط الأصلي تحت تأثير المجال و هي

$$\Delta \overline{\mathbf{v}} = \overline{\mathbf{v}} \sim \overline{\mathbf{v}}_0 = \mathbf{L}_0 = \frac{e\mathbf{B}}{4\pi mc} \qquad \dots (4.1.5)$$

اما الانزياح المقابل في طول الموجة (باشتقاق طول الموجة بالنسبة للعدد الموجي) يكون كما يلي (ν المكام الموجة (المعد يكون،

$$\Delta \lambda = \frac{e B \lambda^2}{4 \pi m c} \qquad \dots (4.1.6)$$

و هكذا، يتألف نموذج زيمان العادي من ثلاثة خطوط طيفية بأعداد موجية

$$\lambda + \Delta \lambda, \ \lambda \ \text{and} \ \lambda - \Delta \lambda.$$
 $\overline{\nu}_0 - \Delta \overline{\nu}, \ \overline{\nu}_0, \ \overline{\nu}_0 + \Delta \overline{\nu}$ او اطوال موجية

• الإستقطاب Polarization



الشكل (4.1.3) انقسام زيمان العادي للخطوط الطيفية.

يرافق القفزات (1) المبينة في الشكل أعلاه تغير في الطاقة متساوي المقدار لكل الحالات ولهذا نحصل على خط طيفي منفرد وبعدد موجى يساوي:

$$\overline{\mathbf{v}} = \frac{\mathbf{E}_2 - \mathbf{E}_1}{hc} - \frac{\mu_{\beta}\mathbf{B}}{hc} = \overline{\mathbf{v}}_0 - \Delta\overline{\mathbf{v}} \qquad \dots (4.1.7)$$

$$\Delta \overline{v} = \frac{\mu_{\beta}B}{hc} = L_0 = \frac{eB}{4\pi mc} \text{ is Lorentz number}$$
$$\Delta \overline{v} = \frac{eB}{4\pi mc} \qquad \dots (4.1.8)$$

بينما يصاحب القفزات المرقمة (2) في الشكل تغير في الطاقة E2 - E2 وتعطى خط طيفي بعدد موجي:

$$\overline{v}_0 = \frac{E_2 - E_1}{hc}$$

بالمثل، تعطي القفزات المرقمة (3) في الشكل خطا طيفيا منفردا وبعدد موجي: ▼Δ + 0 = ح . كما يكون الإنزياح في طول الموجة المقابل كما يلي

$$\Delta \lambda = \frac{e B \lambda^2}{4 \pi m c} \qquad \dots (4.1.9)$$

ملخص قواعد الإستقطاب

- (1) النظر المتعامد مع B: يكون مستوى الذبذبة موازي للمجال المغناطيسي في حالة الخط الطيفي الناتج من القفزة المحققة لقاعدة الانتقاء ، بينما يكون هذا المستوى متعامدا على المجال في الحالة المحققة لقاعدة الانتقاء 1 = ΔM.
 - circular النظر الموازي للمجال B: تعطي القفزات المحققة للقاعدة $1\pm = \Delta M_J = \pm \Delta M_J$ خطوط طيفية مستقطبة دائريا) polarization. بينما تكون القفزات المحققة للقاعدة $\Delta M_J = 0$ ممنوعة.

Anomalous Zeeman Effect ظاهرة زيمان الشاذة (4.2)

عند وضع الذرة في مجال مغناطيسي خارجي، يصبح سلوك متجه الزخم الزاوي معقدا بشكا عام. ويعود السبب في ذلك الى ان العزوم المغناطيسية المرافقة للحكة المدارية والغزلية تتفاعل معا ومع المجال الخارجي. كما لا يوجد وصفا مبسطا للحركة ممكنا عندما تكون هذه المجالات من متقاربة في المقدار. مع ذلك، تكون المعالجة التقريبية ممكنة عندما يكون أحد المجالات أكبر من الأخر.

تقريب المجال الضعيف

عندما يكون المجال المغناطيسي الخارجي اصغر بالمقارنة مع المجال الناتج من الاقتران المداري-الغزلي، فإن اقتران L, S مصونا intact.كما يكون لمحصلة المتجهات L, S (J) لها أهمية فيزيائية. كما ان المتجهات L, S تترنح precess حول المتجه J بمعدل اسرع من ترنحها حول المجال المغناطيسي الخارجي. كما يسمح الفضاء الكمي للمتجه J ان يتخذ قيم منفصلة discrete values لمسقطه في اتجاه هذا المجال وتكون كما يلي

$$|\mathbf{J}_z| = \mathbf{M}_J \hbar, \qquad \mathbf{M}_J = -j, -j + 1, \dots + j.$$

تكون طاقة التفاعل المغناطيسية كالتالى

$$\Delta \mathbf{E} = -\mathbf{\hat{\mu}} \cdot \mathbf{\hat{B}} = g \boldsymbol{\mu}_{\beta} \mathbf{B} \mathbf{M}_{\mathbf{J}} \qquad \dots (4.2.1)$$

في 1907 لاحظ العالم رونج Runge ان الخط الطيفي ينقسم الى اكثر من ثلاث مكونات ، ومقدار الإنقسام يكون على شكل كسر نسبي لإنقسام زيمان العادي. أي،

$$\Delta \overline{\mathbf{v}} = \left(\frac{p}{q}\right) \Delta \overline{\mathbf{v}}_{\text{normal}}, p \text{ and } q \text{ being integers. } (Runge's Law) \qquad \dots (4.2.2)$$

وسمي ذلك **بانقسام زيمان الشاذ** . لتوضيح هذا الانقسام نورد هذين المثالين التاليين:

(1) انقسام خطوط D لذرة الصوديوم.

ينشئ الخط D_1 (5896A⁰) D₂ نتيجة للقفزة $S_{1/2} \to {}^2 S_{1/2} \to {}^2 S_{1/2}$ ، بينما ينشئ الخط D_2 (5896A⁰) نتيجة للقفزة الخط D_2 نتيجة للقفزة $S_{1/2} \to {}^2 S_{1/2}$ نتيجة للقفزة $S_{1/2} \to {}^2 S_{1/2}$ بينما ينشئ الخط D_2 (5896A⁰) التيجة القفزة الخط الخط (5896A⁰) التيجة القفزة (5896A⁰) التيجة الخط (5896A⁰) التيجة الخط (5896A⁰) التيجة القفزة (5896A⁰) التيجة القفزة (5896A⁰) التيجة (5896A⁰) التيج (5896A⁰) التيجة (5896A⁰)

| Term | L | S | J | g | M _J | gM_J |
|-------------------------------|---|-----|-----|-----|----------------|------------|
| ² P _{3/2} | 1 | 1/2 | 3/2 | 4/3 | 3/2, 1/2 | 2, 2/3 |
| | | | | | -1/2, - 3/2 | - 2/3, - 2 |
| ² P _{1/2} | 1 | 1/2 | 1/2 | 2/3 | 1/2, - 1/2 | 1/3, - 1/3 |
| ² S _{1/2} | 0 | 1/2 | 1/2 | 2 | 1/2, - 1/2 | 1, - 1 |

 $\Delta M_I = 0$ ، ± 1 : كما تخضع القفرات المسموحة لقواعد الانتقاء

ينقسم المستوى (for which L = 0, S = 1/2, J = 1/2 , g' = 2 الى مستويين فر عيين ، بينما ينقسم المستوى :

$$^{2}P_{1/2}$$
 (for which $L = 1$, $S = 1/2$, $J = 1/2$. $g'' = 2/3$.)
اربع مستويات فرعية (حيث يوجد أربعة قيم ل ΔM_{J} (لاحظ الجدول).
لنفرض ان E_{1}, E_{2}, E_{3} هي طاقات المستويات: $^{2}P_{3/2}$ and $^{2}P_{3/2}$ على الترتيب في حالة غياب المجال
المغناطيسي. ويقابل هذه القيم في حالة وجود المجال المغناطيسي القيم المؤشر عليها بالفتحة. تكون الأعداد الموجية للخطوط في
غياب المجال B كالتالي

$$\overline{v}_0 = \frac{E_2 - E_1}{hc}, \qquad D_1 - \text{line}$$
$$\overline{v}_0 = \frac{E_3 - E_1}{hc}, \qquad D_2 - \text{line}$$

بحضور المجال المغناطيسي ، نجد ان قيم طاقات المستويات هي

$$\begin{split} \mathbf{E}_1' &= \mathbf{E}_1 + \mu_\beta \mathbf{B}g'\mathbf{M}_J' \\ \mathbf{E}_2' &= \mathbf{E}_2 + \mu_\beta \mathbf{B}g''\mathbf{M}_J'' \\ \mathbf{E}_3' &= \mathbf{E}_3 + \mu_\beta \mathbf{B}g'''\mathbf{M}_J''' \end{split}$$

كما تكون الأعداد الموجية للخطوط الناتجة من القفزات $S_{1/2} \to {}^2 S_{1/2} = {}^2 R_{1/2}$ هي

$$\overline{\mathbf{v}} = \frac{\mathbf{E}_2'' - \mathbf{E}_1'}{hc} = \frac{\mathbf{E}_2 - \mathbf{E}_1}{hc} + \frac{(g''\mathbf{M}_J'' - g'\mathbf{M}_J')}{hc} \mu_{\beta} \mathbf{B}$$
$$= \overline{\mathbf{v}}_0 + (g''\mathbf{M}_J'' - g'\mathbf{M}_J')\mathbf{L}_0 \qquad \dots (4.2.3)$$

تعطى قيم (M'J - g' M'J) لكل خط بجانب الخط الرأسي المبين للقفزات في الشكل (4.2.1) ، النقط اسفل الشكل (4.2.1) ، النقط اسفل الشكل تبين موقع الثلاثي العادي ،



الشكل(4.2.1) ظاهرة زيمان الشاذة لخطوط السلسلة الرئيسية المزدوجة في الصوديوم.

نلاحظ اختفاء الخط الأصلي عند تشغيل المجال المغناطيسي. بتعويض قيم g و قيم M_J نحصل على الأعداد الموجية للخطوط الأربعة الناتجة عن القفز بين المستويين و هي

$$\begin{split} \overline{\mathbf{v}}_1 &= \overline{\mathbf{v}}_0 - \frac{4}{3} \mathbf{L}_0, \ \overline{\mathbf{v}}_2 &= \overline{\mathbf{v}}_0 - \frac{2}{3} \mathbf{L}_0, \ \overline{\mathbf{v}}_3 &= \overline{\mathbf{v}}_0 + \frac{2}{3} \mathbf{L}_0, \ \overline{\mathbf{v}}_4 &= \overline{\mathbf{v}}_0 + \frac{4}{3} \mathbf{L}_0 \end{split}$$
$$\Delta \overline{\mathbf{v}} &= -\frac{4}{3} \mathbf{L}_0 = -\frac{4}{3} \Delta \overline{\mathbf{v}}_{normal}, \ -\frac{2}{3} \Delta \overline{\mathbf{v}}_{normal}, \ \frac{2}{3} \Delta \overline{\mathbf{v}}_{normal}, \ \frac{4}{3} \Delta \overline{\mathbf{v}}_{normal}. \end{split}$$

وهذا يعرف **بقانون رونج**

$${}^{2}P_{3/2} \rightarrow {}^{2}S_{1/2}$$
بالمثل، يمكن الحصول على هذا القانون في حالة القفز ات :

$$\overline{\mathbf{v}} = \frac{\mathbf{E}'_3 - \mathbf{E}'_1}{hc} = \frac{\mathbf{E}_2 - \mathbf{E}_1}{hc} + \frac{(g'''\mathbf{M}''_J - g'\mathbf{M}'_J)}{hc} \mu_{\beta} \mathbf{B} \qquad \dots (4.2.4)$$
$$= \overline{\mathbf{v}}_0 + (g'''\mathbf{M}''_J - g'\mathbf{M}'_J) \mathbf{L}_0$$

بتعويض قيم g و قيم M_J نحصل على الأعداد الموجية للخطوط الستة الناتجة عن القفرات بين المستويين و هي كما يلى

$$\overline{v}_{1} = \overline{v}_{0} - \frac{5}{3}L_{0}, \quad \overline{v}_{2} = \overline{v}_{0} - \frac{3}{3}L_{0}, \quad \overline{v}_{3} = \overline{v}_{0} - \frac{1}{3}L_{0}$$
$$\overline{v}_{4} = \overline{v}_{0} + \frac{1}{3}L_{0}, \quad \overline{v}_{5} = \overline{v}_{0} + \frac{3}{3}L_{0}, \quad \overline{v}_{6} = \overline{v}_{0} + \frac{5}{3}L_{0}$$

$$\Delta \overline{v} = \left(-\frac{5}{3}, -\frac{3}{3}, -\frac{1}{3}, \frac{1}{3}, \frac{3}{3}, \frac{5}{3}\right) L_0 = \left(-\frac{5}{3}, -\frac{3}{3}, -\frac{1}{3}, \frac{1}{3}, \frac{3}{3}, \frac{5}{3}\right) \Delta \overline{v}_{normal}$$

أيضا، هذا يسمى قانون رونج .

قواعد الاستقطاب

 σ في حالة النظر المتعامد مع B، تؤدي قاعدة الانتقاء $\Delta M_J = 0$ الى استقطاب π ، وفي حالة 1± = ΔM_J يكون الإستقطاب σ في حالة النظر الموازي مع B، تؤدي قاعدة الانتقاء 1± = $\Delta M_J = \pm 1$ الى استقطاب دائري للخط الطيفي.

قواعد الشدة :

نلخص حالات الشدة I للخط الطيفي للقفز ات المسموحة كما يلى

| The transition $J \rightarrow J$, | $\Delta M_J = \pm 1$, gives the intensity of line given by | |
|------------------------------------|--|---------|
| | $I = I_0 (J \pm M_J + 1)(J \mp M_J)$ | (4.2.5) |
| And | $\Delta M_{I} = 0$ gives the intensity | |
| | $I = 4I_0 M_J^2$ | (4.2.6) |
| The transition $J \rightarrow J$ + | 1, $\Delta M_J = \pm 1$, gives the intensity of line given by | |
| | $I = I_0 (J \pm M_1 + 1)(J \pm M_1 + 2)$ | (4.2.7) |
| And | $\Delta M_J = 0$ gives the intensity | |
| | $I = 4I_0 (J + M_1 + 1)(J - M_1 + 1)$ | (4.2.8) |

(4.3) ظاهرة باسكن- باك
 (i) حالة ذرة أحادية الكترون التكافؤ

عند تسليط مجال مغناطيسي قوي على ذرة ما ، بحيث تصبح طاقة التفاعل للذرة مع هذا المجال الخارجي اكبر من التفاعل المداري – المغزلي، فإن ذلك يؤدي الى تفكيك الاقتران بين المتجهات *I*, *s* ليصبح كلا منهما يترنح (يدور ويغزل) precess بشكل منفرد (مستقل) حول هذا المجال (كما في الشكل 4.3.1) . في هذه الحالة يتحول نموذج زيمان الشاذ والمعقد الى نموذج زيمان البسيط. تسمى هذه الظاهرة **ظاهرة باسكن- باك.**



الشكل (4.3.1) ترنح كلا المتجهين حول المجال المغناطيسي.

في حالة المجال المغناطيسي القوي ، تكون طاقة الذرة التفاعلية عبرة عن مجموع ثلاث طاقات هي : (1)الطاقة الناتجة من ترنح 1 حول B

(2) الطاقة الناتجة عن ترنح s حول B (3) طاقة التفاعل بين المتجهات J, s
 أي،
$$\Delta \mathbf{E} = \Delta \mathbf{E}_{IB} + \Delta \mathbf{E}_{sB} + \Delta \mathbf{E}_{ls}$$
$$\Delta \mathbf{E} = g_l \mu_\beta \mathbf{B} m_l + g_s \mu_\beta \mathbf{B} m_s + a l^* s^* \cos(l^* s^*) \qquad \dots (4.3.1)$$

حيث m_l , m_s تمثل الأرقام الكمية المغناطيسية المدارية والغزلية. في غياب المجال، تكون الزاوية بين L^* , S^* ثابتة لكن بوجود هذا المجال المغناطيسي فإنها تتغير بشكل مستمر لهذ يكون متوسط قيمتها كما يلي

$$\left\langle \cos(l^*s^*) \right\rangle = \cos(l^*B)\cos(s^*B)$$

$$al^*s^*\cos(l^*s^*) = al^*\cos(l^*B).s^*\cos(s^*B)$$

$$= am_l m_s$$
...(4.3.2)

إذا، يمكن التعبير عن الطاقة الكلية للذرة في المجال المغناطيسي كما يلي

$$\Delta E = \mu_{\beta} B(m_l + 2m_s) + a m_l m_s, \quad g_l = 1, g_s = 2 \qquad \dots (4.3.3)$$

 $^{2}S_{1/2} \leftarrow ^{2}P_{1/2, 3/2}$ كمثال لنعتبر ظاهرة باسكن- باك في حالة مزدوج السلسلة الرئيسية الناتج من القفزة يوزم عن القفزة يبين الشكل (4.3.2) يوضح الجدول ادناه حسابات الطاقات المغناطيسية في المجال القوي للمستويات المشمولة في القفزات. يبين الشكل (4.3.2) القفزات المسموحة والخطوط الطيفية الناتجة عنها. حيث تكون قواعد الانتقاء: $\Delta M_{L} = 0, \pm 1, \text{ and } \Delta M_{S} = 0.$

| Term | m _l | m _s | $m_l + 2m_s$ | $a m_l m_s$ |
|-------------------------------|----------------|----------------|--------------|--------------|
| ² P _{3/2} | 1 | 1/2 | 2 | a/2 |
| | 0 | 1/2 | 1 | 0 |
| | -1 | 1/2 | 0 | <i>_a</i> /2 |
| | 1 | - 1/2 | 0_ | <i>_a</i> /2 |
| ² P _{1/2} | 0 | - 1/2 | - 1 | 0 |
| | -1 | - 1/2 | - 2 | a/2 |
| ² S _{1/2} | 0 | 1/2 | 1 | 0 |
| | 0 | - 1/2 | -1 | 0 |



 $\Delta m_l = 0$ π -components, $\Delta m_l = \pm 1$ σ -components

الشكل(4.3.2) مستويات الطاقة المغناطيسية ونموذج باسكن- باك لمزدوج السلسلة الرئيسية.

عند اهمال الح الناتج عن طاقة التفاعل المداري-الغزلي فإن معادلة (4.3.3) تؤول الى التالي

$$\Delta \mathbf{E} = \boldsymbol{\mu}_{\mathrm{B}} \mathbf{B} (m_l + 2m_s) \qquad \dots (4.3.4)$$

حيث ان الكمية $(m_l + 2m_s)$ عدد صحيح، لهذا يكون انقسام مستويات الطاقة عبارة عن المضاعفات الصحيحة للانقسام العادي ($\Delta \omega_0 = \mu_{
m B}$). كما يكون الانزياح بدلالة التردد كما يلي

$$\Delta \omega = \Delta \omega_0 \Delta (m_l + 2m_s) = \Delta \omega_0 \left[(m_l + 2m_s)_{upper} - (m_l + 2m_s)_{lower} \right] \qquad \dots (4.3.5)$$

يوضح الشكل (4.3.3) انقسام حدود مزدوج السلسلة الرئيسية 2122 and 25 ما 2² في المجال المغناطيسي القوي.



الشكل (4.3.3) طاهرة باسكن- باك بدون اقتران L-S .

بما ان انزياح الطاقة ΔE يعتمد على المقدار $(m_l + 2m_s)$ ، لذلك تتطابق الحدود التي بنفس هذا المقدار على بعضها البعض. لذا ، يوجد خمس حالات من حالة -P وحالتان من حالة -s . كما تكون قواعد الانتقاء للقفزات المسموح بها كالتالي $\Delta(m_l + 2m_s) = 0, \pm 1$

بالرجوع الى الشكل (4.3.3) ، نجد ان القفزات ذات الرموز a,d تقابل $\Delta(m_l + 2m_s) = 1$ ويكون لها نفس التردد $\Delta(m_l + 2m_s) = -1$ ، القفزات c, f نقابل c, f وتلك القفزات $\Delta(m_l + 2m_s) = 0$ تقابل b,e تقابل $\omega_0 - \Delta\omega_0$ وتردد $\omega_0 + \Delta\omega_0$ وتردد $\omega_0 + \Delta\omega_0$ وتردد $\omega_0 + \Delta\omega_0$

انزياح التردد في ظاهرة زيمان العادية هو

$$\Delta \omega_0 = \frac{\mu_{\beta} B}{\hbar}$$

من معادلة (4.3.5) نجد انزياح التردد كما يلى

$$\Delta \omega = \Delta \omega_0 = \frac{\mu_{\beta}B}{\hbar} = \frac{eB}{2n}$$

الانزياح في طول الموجة المقابل :

$$\Delta \lambda = \frac{e B \lambda^2}{4 \pi m c} = 0.034 \text{ Å}$$

يكون اطوال أمواج خطوط زيمان الثلاثية كما يلي 1210.034 Å, 1210 Å and 1209.966 Å.

Two valence electron atom ذرة الكتروني التكافؤ (ii)

تكون كل النقاشات السابقة بخصوص نظام وحيد الإلكترون صالحة في حالة نظام ثنائي الإلكترون . في هذا النظام تلعب المتجهات L, S دورا بدلا من المتجهات L, S . في هذه الحالة تكون الأرقام الكمية هي: ^{L,} S, M_L and M_S. كما تكون الطاقة الكلية للذرة في المجال المغناطيسي القوي كما يلي

$$\Delta E = \mu_{\rm B} B(M_{\rm L} + 2M_{\rm S}) + AM_{\rm L} M_{\rm S} \qquad ...(4.3.6)$$

لنعتبر كمثال انقسام الحدود الثلاثية ³S1, ³P0, 1, 2 في المجال المغناطيسي القوي . يظهر الجدول التالي حساب المستويات المغناطيسية:

| Terms | L | M _L | M _S | $M_L + 2M_S$ | $M_L + 2M_S + AM_LM_S$ |
|-----------------------------|---|----------------|----------------|--------------|------------------------|
| ³ P ₂ | 1 | 1 | 1 | 3 | 3 + A |
| | 1 | 0 | 1 | 2 | 2 + 0 |
| | 1 | - 1 | 1 | 1 | 1 + 0 |
| | 1 | 1 | 0 | 1 | 1 – A |
| | 1 | 0 | 0 | 0 | 0 + 0 |
| ³ P ₁ | 1 | -1 | 0 | -1 | -1 + 0 |
| | 1 | 1 | -1 | -1 | -1 - A |
| | 1 | 0 | -1 | -2 | -2 + 0 |
| ³ P ₀ | 1 | -1 | -1 | -3 | -3 + A |

كما يوضح الشكل (4.3.4) انقسام الحدود الطيفية والقفزات المؤدية الى نموذج باسكن- باك للسلسلة الرئيسة الثلاثية. حيث تكون قواعد الانتقاء كما يلي

$$\Delta M_L = 0$$
 for π -components
= \pm for σ -components ...(4.3.7)
 $\Delta M_S = 0$

ومن اللاحظ انه في حالة التفاعل القليل بين L, S يمكن اهمال الحد am_lm_s ، وبذلك يتحول نموذج باسكن- باك الى الحالة العادية الثلاثية والمبينة كخطوط مغمقة في الشكل.



الشكل (4.3.4) ظاهرة باسكن- باك لخطوط السلسلة الرئيسة الثلاثية. اسفل الشكل، تمثل الخطوط السميكة موقع الثلاثي العادي.

ماذا نعنى بالمجال المغناطيسي الضعيف والقوي؟



الشكل (4.3.5) تباعد زيمان لذرة الصوديوم.

بينما نجد في ذرة الليثيوم Li ان تباعد المزدوج يساوي ¹⁻0.34cm وينتج المجال الذي شدته وينتج المجال الذي شدته 3T انتشارا بمقدار 1-1.4cm ، في هذه الحالة يكون انتشار زيمان اكبر بالمقارنة مع تباعد الخط. و عليه، نقول ان هذا المجال قويا.

Stark Effect ظاهرة ستارك (4.4)

تسمى ظاهرة انقسام الخطوط الطيفية لذرات المادة تحت تأثير المجال الكهربائي بظاهرة ستارك. وسميت بهذا الاسم لأن العالم ستارك اول من أشار في عام 1913 الى انقسام خطوط بالمر لذرة الهيدروجين في المجال الكهربي الخارجي المسلط عليها. يوضح الشكل(4.4.1) ترتيب الأجهزة في التجربة العملية لمشاهدة هذه الظاهرة. حيث يوضع مهبط مثقب perforated cathode على مسافة 3mm من الصفيحة P (plate) . يحفظ ضغط الغاز عند قيمة تجعل فضاء كروكس المظلم بطول عدة سنتيمترات، وتحت هذا الشرط تكون الطاقة اقل من تلك اللازمة لعمل التأين . كما يستخدم تحدر جهد عالي جدا ما بين الصفيحة والمهبط.



الشكل(4.4.1) ترتيب أجهزة التجربة لمشاهدة ظاهرة ستارك.

عند تسليط المجال الكهربي ٤ ، ينقسم المستوى المنحل ذو الرقم الكمي n الى 2n-1 مركبة ذات طاقات مختلفة. والفرق المهم بين ظاهرة زيمان وظاهرة ستارك هو ان كل زوج من المستويات التي لها $M_J = -J$ و $M_J = -J$ الناتجة من مستوى معين يكون لها بالضبط نفس الطاقة في المجال الكهربي.

في حالة المجال الكهربي الضعيف، تنتج ظاهرة ستارك نموذج متماثل من خطوط الهيدروجين، ويكون المسافات بين هذه الخطوط متناسبة طرديا مع شدة المجال الكهربي المسلط ع. في هذه الحالة، تسمى هذه الظاهرة بظاهرة ستارك من الرتبة الأولى (او الخطية) linear or first order Stark effect.

اذا كان $V/m = 5 > 10^7 V/m$ اذا كان $V/m = 5 > 10^7 V/m$ الكهربي، ξ^2 ، وهذا تسمى بظاهرة ستارك من الرتبة الثانية (او التربيعية) والتربيعية) والتربيعية) (او التربيعية) والتربيعية) والتربيعية (التربيعية) والتربيعية (التربيعية التربيعية) والتربيعية (التربيعية) والتربيعية (التربيعية) والتربيعية (التربيعية) والتربيعية (التربيعية (التربيع

مثال ، لندرس ظاهرة ستارك الخطية لخطوط D في ذرة الصوديوم Na ، تنتج هذه الخطوط بسبب القفزات التالية (الشكل 4.4.2)

 $3^2 P_{1/2} - 3^2 S_{1/2}$ and $3^2 P_{3/2} - 3^2 S_{1/2}$



الشكل(4.4.2) (a) بدون مجال كهربي (b) بوجود مجال كهربي

ينقسم المستوى الذي له 3/2 = J الى مستويين فرعيين لهما 1/2. ± = 3/2 and M_J = ± 1/2 . بينما لا تنقسم المستويات 2P_{1/2} and 2S_{1/2} بوجود المجال الكهربي تحدث ثلاث قفزات (الشكل4.4.2)(d)). يمكن تفسير ظاهرة ستارك التربيعية كما يلي. يسبب المجال الكهربي انزياحا نسبيا في مركز الشحنات السالبة والموجبة. ولهذا، يتولد ثنائي قطب كهربي تأثيري في الذرة بفعل هذا المجال الكهربي (ما يعرف بالاستقطاب الكهربي). يكون مقدار عزم ثنائي القطب الكهربي التأثيري متناسب بشكل طردي مع شدة المجال الكهربي. كما يتفاعل عزم ثنائي القطب المتولد مع المجال الكهربي المسلط، مما ينتج عنه عزم از دواج Torque ، الذي يجعل الزخم الزاوي الكلي للذرة يترنح precess حول اتجاه المجال الكهربي بحيث تكون مركبة J في هذا الاتجاه مقدار ثابت. تسبب الزيادة في شدة المجال الكهربي زيادة في سرعة الترنح precessional velocity. يكون انزياح الطاقة كما يلي

ي بما ان μ تتناسب طرديا مع شدة المجال الكهربي ، لذلك يكون انقسام مستويات الطاقة . $\Delta E = \mu \xi$, μ is dipole moment. متناسبا مع مربع شدة هذا المجال الكهربي .

لنعتبر كمثال على ذلك، مزدوج ذرة البوتاسيوم المعرف كما يلي

$$(\lambda = 4044 \text{ Å}, 5^2 P_{3/2} - 4^2 S_{1/2} \text{ and } \lambda = 4047 \text{ Å}, 5^2 P_{1/2} - 5^2 S_{1/2})$$



الشكل (4.4.3) ظاهرة ستارك التربيعية لمزدوج ذرة البوتاسيوم.

عند رسم العلاقة بين انزياح طول الموجة Δλ ومربع شدة المجال الكهربي، ²ع ، نلاحظ ان هذه العلاقة تكون خط مستقيم (الشكل 4.4.4).



الشكل (4.4.4) ظاهرة ستارك التربيعية.

أمثلة

(1) احسب انقسام زيمان العادي للخط الطيفي 6438A⁰ في مجال مغناطيسي شدته 0.5T?

الحل انزياح زيمان : $d\lambda = \frac{eB\lambda^2}{4\pi mc}$. $\mu = 1.6 \times 10^{-19} \text{ C}, \text{ B} = 0.5 \text{ T}, \lambda = 6438 \times 10^{-10} \text{ m}, m = 9.1 \times 10^{-31} \text{ kg}, \quad c = 3 \times 10^8 \text{ m/s}.$ $d\lambda = 0.097 \times 10^{-10} \text{ m} = 0.097 \text{ Å}.$

(2) احسب بدلالة وحدة الأنجستروم التباعد بين الخطين الخارجيين في نموذج زيمان العادي لخط طيف طول موجته 612 nm في مجال مغناطيسي شدته T 1.0 ?

الحل

انزياح زيمان العادي:

$$d\lambda = \frac{e B \lambda^2}{4\pi mc}$$

بتعويض القيم نحصل على $d\lambda = 0.35A^0$ ، يكون تباعد الخطين الخارجيين كالتالي: $2d\lambda = 0.35A^0$.

(3) اذا وضعت ذرة حالتها ${}^2P_{3/2}$ في مجال مغناطيسي خارجي شدته T 0.1 . بدلالة نموذج المتجه ، جد السرعة الزاوية لترنح (3) الزخم الزاوي الكلى لهذه الذرة.

الحل نحسب أولا معامل -g لحالة الذرة :

$$g = 1 + \frac{J(J+1) + S(S+1) - L(L+1)}{2J(J+1)} = \frac{4}{3}$$

$$\omega = \frac{g\mu_{\beta}B}{\hbar} = \frac{4 \times (9.27 \times 10^{-24} \text{ J/T})(1 \times 10^{-1} \text{ T})}{3 \times (1.054 \times 10^{-34} \text{ Js})} = 1.2 \times 10^{10} \text{ rad/s}$$

(4) أي من الحدود الطيفية يمكن ان تنقسم في المجال المغناطيسي الضعيف،
$$(4)^{4}$$
 (*ii*) $^{3}P_{0}$ (*ii*) $^{2}F_{5/2}$ (*iii*) $^{4}D_{1/2}$

الحل

- (i) في الحالة $^{3}P_{0}$, J = 0, M_J = 0. (ii) (ii)
 - (iii) في الحالة:

$${}^{2}F_{5/2}$$
, *g* ≠ 0, J = 5/2, M_J has 2J + 1 = 6 values
ينقسم مستوى الطاقة الى ست قشور فرعية.

(iii) في الحالة :

لا تنقسم هذه الحالة على الإطلاق
$${}^{4}\mathrm{D}_{1/2},\ g=0,$$

(5) وضعت ذرة في مجال مغناطيسي شدته T 0.25، جد قيم الانقسام الكلي للحدود الطيفية التالية: (*i*) ${}^{1}D$ (*ii*) ${}^{3}F_{4}$.

$$\Delta E = 4 g m_{\beta} B$$

= 4 × (5.79 × 10⁻⁵ eV/T) (0.25T)
= 57. 9 × 10⁻⁶ eV.

- (ii) $\Delta E = 8 (g \mu_B B)$ = $8 \times \frac{5}{4} \times 5.79 \times 10^{-5} \frac{eV}{T} \times 0.25T$ = $144.8 \times 10^{-6} eV$.
- (6) حدد نوع ظاهرة زيمان (عادي او شاذ) الملاحظ عند وضع ذرة في مجال مغناطيسي ضعيف والمؤثر على الخطوط الطيفية الناجمة عن القفزات التالية:

لا ينقسم. L=0,S=0, J=0, g=1 المستوى السفلي L=0,S=0, J=0, g=1 . لا ينقسم. (i)

بينما للمستوى العلوي L=1,S=0, J=1, g=1, MJ=-1,0,1 ، ينقسم الى ثلاث مستويات فرعية . تشاهد ظاهرة زيمان العادية.

- (ii) القفزة: $^{2}P_{3/2} \rightarrow ^{2}P_{3/2}$, المستوى السفلي: $^{2}L = 1$, S = 1/2, J = 3/2, g = 4/3, المستوى العفرة: $^{2}D_{5/2} \rightarrow ^{2}P_{3/2}$, المستوى العلوي: $^{2}L = 2$, S = 1/2, J = 3/2, g = 4/3 المستوى العلوي: $^{2}L = 2$, S = 1/2, J = 3/2, g = 4/3
 - (iii) في حالة القفزة ${}^{3}D_{1} \rightarrow {}^{3}P_{0}$. Lower level: L = 1, S = 1, J = 0, g = 1. لا ينقسم هذا المستوى السفلي. بينما المستوى العلوي لا ينقسم هذا المستوى السفلي. بينما المستوى العلوي (iv) في حالة القفزة

$$^{5}H_{4}$$
. Lower level: L = 5, S = 2, J = 4, $g = 19/20$.
كما تكون للمستوى السفلى الأرقام التالية: L = 5, S = 2, J = 4, $g = 19/20$.
اما للمستوى العلوي: J = 6, S = 2, J = 5, $g = 19/20$ ، بما ان معامل $_{2}$ متساو في المستويين، يلاحظ نموذج
زيمان العادي.

(7) ارسم مخططا يبين القفرات المسموحة بين المستويين $2^{2}S_{1/2}$ and $2^{2}S_{1/2}$ في مجال مغناطيسي ضعيف . جد الإزاحات لمكونات زيمان لهذا الخط اذا كانت شدة المجال تساوي $0.45 \ \mu b/m^2$.

الحل:

انزياح زيمان :

$$\Delta \omega = \frac{\mu_{\beta} B}{\hbar} (g' M_{J}' - g M_{J})$$

بالتعويض، نجد ان مقدار هذا الانزياح لكل مستوى كما يلى

| State | L | S | J | g | M _J |
|-------------------------------|--------------------|---|------------------------|-----|----------------------|
| $^{2}P_{3/2}$ | 1 | 1/2 | 3/2 | 4/3 | 3/2, 1/2, -1/2, -3/2 |
| ² S _{1/2} | 0 | 1/2 | 1/2 | 2 | 1/2, -1/2 |
| Now | | $\frac{\mu_{\beta}B}{\hbar} = 3.95 \times 10^{1}$ | ¹ rad/s and | | |
| $g'M'_J - gI$ | $M_{J} = 5/3, 3/3$ | 3, 1/3, -1/3, -3 | /3, -5/3. | | |

وعليه ،

$$\Delta \omega = \pm 6.59 \times 10^{10}, \ \pm 3.95 \times 10^{10}, \ \pm 1.31 \times 10^{10} \text{ rad/s.}$$

كما يكون مخطط القفزات المسموحة في حالة المجال المغناطيسي الضعيف كالتالي :



(8) يدخل شعاع الكتروني مجالا مغناطيسيا منتظما شدته 1.2μb/m². جد فرق الطاقة بألألكترون- فولت بين الإلكترونات التي تغزل بشكل مواز وغير مواز للمجال المغناطيسي.

الحل

فرق الطاقة:

$$\Delta E = 2g_s \mu_{\beta} BJ$$

$$\mu_{\beta} = \frac{e\hbar}{2m} = 9.273 \times 10^{-24} J/T = 5.79 \times 10^{-5} \text{ eV/T}$$

J = s = 1/2 and $g = g_s = 2$. حيث pure spin، حيث J = s = 1/2 and $g = g_s = 2$. نجد ان فرق الطاقة :

$$\Delta E = 2(2) \left(\frac{e\hbar}{2m} \right) \left(\frac{1}{2} \right) = 2(2)(5.79 \times 10^{-5} \text{ eV}.s)(1.2 \text{ T}) \left(\frac{1}{2} \right)$$

= 1.39 × 10⁻⁴ eV.

5T اذا تعرض خط طيفي ناتج عن القفزة: $(\lambda = 1210A^0)$ اذا تعرض خط طيفي ناتج عن القفزة: $(\lambda = 1210A^0)$ اذا تعرض خط طيفي ناتج عن القفزة: (9) اذا تعرض خط طيفي ناتج عن القفزة: (1200 × 15 (1200 × 15)) ، جد اطوال موجات الخطوط الطيفية في نموذج زيمان.

الحل

في حالة المجال المغناطيسي القوي، يمكن اهمال التفاعل المداري - الغزلي. وتكون الزخم الزاوية المدارية والغزلية كميات مكممه ومتفرقة separately quantized ، (الشكل E-9).





يكون التغير في الطاقة المغناطيسية الناتج من تفاعل العزم المغناطيسي في الذرة مع المجال المغناطيسي المسلط هو

$$dE_{upper} = \frac{e\hbar}{2m} B(M_L + 2M_S)$$
$$= \left(5.79 \times 10^{-5} \frac{eV}{T}\right) (5T)(M_L + 2M_S)$$
$$= (28.94 \times 10^{-5} eV)(M_L + 2M_S)$$

حيث تكون قيم $M_L + 2M_S$ للمستويات العلوية هي 2,1,0,0, -1, -2 . تتطابق الحالات التي لها نفس القيم. لهذا ينقسم المستوى العلوي الى خمس مستويات فر عين فر عيين.

لحساب طول موجة الخط الطيفى :

$$\frac{ch}{\lambda} = E_{upper} - E_{lower}$$

نشتق هذه المعادلة لنحصل على التالى

$$-\frac{ch}{\lambda^2} d\lambda = dE_{upper} - dE_{lower}$$
$$d\lambda = -\frac{\lambda^2}{ch} (dE_{upper} - dE_{lower})$$
$$= -\frac{(1210 \text{ Å})^2}{12400 \text{ eV} \text{ Å}} (dE_{upper} - dE_{lower})$$
$$= \left(-118\frac{\text{\AA}}{\text{eV}}\right) (dE_{upper} - dE_{lower})$$

بسبب تطابق القفزات (a, d), (b, e) and (c, f) نحصل على ثلاثة خطوط طيفية فقط.

يكون التغير في طول الموجة للخطوط المعلمة a, d كما يلى

$$d\lambda = \left(-118\frac{\dot{A}}{eV}\right)(dE_{upper} - dE_{lower})$$
$$= \left(-118\frac{\dot{A}}{eV}\right)(57.88 - 28.94) \times 10^{-5} = -0.034 \, \dot{A}$$

بالمثل في القفزات المعلمة $b, e \cdot i = b$ ، وكذلك للقفزات $d\lambda = 0.034$ أ. وعليه ، تكون اطوال موجات الخطوط الطيفية في النموذج هي :

1210 Å and 1210 ± 0.034 Å.

تمارين

(1) جد شدة المجال المغناطيسي الذي يجعل انزياح زيمان لخط طيفي 5400A⁰ بمقدار 0.1A⁰? (2) احسب نموذج زيمان لخطوط السلسلة المنتشرة في حالة القفزات المنفردة - المنفردة (2) [°].transition (3) ناقش نظرية ظاهرة باسكن- باك لنظام احادى الإلكترون ، ثم جد نمط المزدوج في السلسلة الرئيسية ؟ (4) ميز بين ظاهرة زيمان و ظاهرة باسكن- باك. لخص نظرية ظاهرة باسكن – باك لنطام احادى الإلكترون وناقش نمط (نموذج) باسكن – باك في حالة القفزة $S^2 \rightarrow P^2$? ما هو معامل -g للاندي؟ ثم جد قيمته لمستويات الطاقة المشمولة في القفزات التالية $^2P_{3/2} \rightarrow ^2S_{1/2}$, (5) $e^{1}P_{1} \rightarrow {}^{1}S_{0}$. (6) احسب مقدار انزياح زيمان للخط الطيفي6000A عندما يكون المجال المغناطيسي الخارجي 4T? $(i) {}^{2}G_{9/2}(ii) {}^{3}F_{2}.$ (7) جد قيمة معامل -g للمستويات التالية: (8) جد عزم الذرة المغناطيسي للحالة · ²P₃₀ ثم جد عدد المستويات الفرعية التي ينقسم اليها هذا المستوى في حالة تسليط. مجال مغناطيسي ضعيف على النظام؟ (9) يشع عنصر ما ضوء بطول موجة 4500A⁰ عند تسليط مجال مغناطيسي علية شدته 0.3T. احسب التباعد بين المكونات الناتجة بسبب ظاهرة زيمان ؟ علما ان:

 $e/m = 1.76 \times 10^{11}$ C/kg, $c = 3 \times 10^{8}$ m/s.

الفصل الخامس:

أطياف الأشعة السينية X-Ray Spectra

نتناول في هذا الفصل خصائص الأشعة السينية وطرق توليدها. كما ندرس مستويات الطاقة في طيف هذه الأشعة. ونعرض عملية امتصاص هذه الأشعة، ونفسر الظاهرة الكهروضوئية . كما ندرس حيود هذه الأشعة عند مرور ها خلال البلورات واستخدام ظاهرة الحيود في قياس المسافات البينية للمستويات البلورية (قانون براغ).

(5.1) مقدمة

لاحظ العالم الألماني رونتجن في عام 1885، اثناء دراسته لخصائص الأشعة المهبطية في انابيب التفريغ الغازية ، ظهور اشعاع مجهول المصدر اطلق عليه اسم الأشعة السينية X-ray. وتلا ذلك اكتشاف ومعرفة كنه وخصائص هذه الأشعة، ومع ذلك بقيت بنفس المسمى. كما مر معنا في الفصل السابق ان خصائص الطيف في المنطقة المرئية ترتبط مع حركة الإلكترونات في الذرة، لذلك من الطبيعي ان نبحث عن العلاقة بين تركيب المادة وخصائص طيف الأشعة السينية.

على أساس نتائج التجارب المخبرية، تم التحقق من ان خصائص هذه الأشعة تكون مماثلة لتلك الموجات الكهر ومغناطيسية القصيرة جدا في طول موجاتها. أجريت عدة محاولات لمشاهدة ظاهرة حيود هذه الأشعة خلال مرور ها عبر الفتحات الضيقة. في عام 1906، اجرى العالم **ولتر** تجربة بهذا الخصوص ولاحظ ظهور نمط حيود. وفي عام 1912، استطاع العالم سمرفيلد حساب طول موجة هذه الأشعة ووجد ان مقداره اكبر من 10A⁰. بعد ذلك ، لوحظ نمط الحيود لهذه الأشعة بواسطة محزوز الحيود الحيود ووجد ان طول موجة هذه الأشعة يكون من رتبة 1 انجستروم.

Laue Photograph فوتوغراف لاوي (5.2)

بالرغم من الطرق العديدة التي طورت للقياسات الدقيقة لطول موجة الأشعة السينية، اقترح العالم الألماني **لاوي** اجراء تجارب الحيود للأشعة السينية باستخدام تشتت هذه الأشعة بواسطة البلورات، حيث البلورة تمثل محزوز حيود ثلاثي الأبعاد وتكون المسافات البينية الذرية متساوية في المقدار. وبالفعل عند اجراء التجربة، لاحظ لاوي سلسلة من البقع المنتظمة الأبعاد عرفت **ببقع لاوي Laue spots**. وفسر لاوي ان سبب هذه البقع يعود الى حيود الأشعة السينية بواسطة ذرات البلورة (الشكل 5.2.1).



شكل (5.2.1) مخطط تجربة لاوي للحصول على لوح فوتو غرافي.

بر هنت هذه التجربة فرضيتين في نفس الوقت، او لاهما: ان الأشعة السينية هي امواج كهر ومغناطيسية قصيرة الموجة، والثانية: ان الذرات تكون مرتبة بانتظام في البلورة. وبالتالي فتحت هذه التجربة عهدا جديدا في الفيزياء لدراسة وتحديد التركيب البلوري.

Continuous and Characteristic X- Rays استمرارية وخصائص الأشعة السينية. (5.3)

من النتائج العملية تبين ان الأشعة السينية تنتج عندما يصطدم الكترون عالي الطاقة (يتسارع في منطقة جهد عالي) مع هدف معدني ثقيل مثل مولبيديوم والتنجستن، يكون توزيع شدة هذه الأشعة كدالة لطول الموجة عند متسار عات الجهد المختلفةكما يوضحه الشكل (5.3.1).



الشكل(5.3.1) استمر ارية وخصائص الأشعة السينية.

يمكن تلخيص اهم السمات لهذه المنحنيات الموضحة في الشكل هي كما يلي:

- (ii) مع زيادة الجهد تزداد كمية الإشعاع وشدته. وعندما يزداد الجهد وراء قيمة معينة، فإنه يظهر بضع قمم في منحنى الشدة-طول الموجة ولكل هدف (لاحظ المنحني اليميني في الشكل). في حالة الهدف M₀ تكون القمم عند الجهد 35kv. كما تكون اطوال الموجات التي تحدث عندها القمم من مميزات الهدف ولذلك تسمى الإشعاع المميز characteristic radiation.
 - آلية انتاج الأشعة السينية (نظرية الكم) (Mechanism of X-rays Production (Quantum Theory)

لم تعط النظرية الكلاسيكية تفسير السبب وجود الحد الموجي القصير λ_{min} ولا لوجود الإشعاع المميز. من الناحية الثانية، فقد أعطت نظرية الكم تفسير ا مباشر اللملاحظات التجريبية السابقة. حيث ان مرور الشعاع الإلكتروني ذو الطاقة العالية خلال مادة الهدف، تصطدم مع نويات والكترونات ذرات هذا الهدف. وتكون هذه التصادمات الإلكترونية ، التي تكون بشكل عملية تبطئيه slow deceleration process، هي المسئولة عن انتاج الأشعة السينية. في الشكل (5.3.2)، يمر الكترون بطاقة حركية T بالقرب من النواة، ويتفاعل مع النواة عبر مجال كولوم، وهذا يسبب في نقل زخم للنواة. في هذه العملية، يتحول جزء من طاقة الإلكترون الى فوتون. ولا يكون هناك ارتداد recoil لنويات ذرات الهدف الثقيلة. لنفرض ان طاقة الإلكترون بعد العملية هي 'T ، تردد الفوتون v، وطول موجة الإشعاع المنبعث λ. من قانون حفظ الطاقة، نحصل على التالي

$$hv = ch/\lambda = T - T' \qquad \dots (5.3.1)$$

بما ان الإلكترون الداخل في العملية يعاني عدة تصادمات مع نويات الهدف قبل ان يصل الى مرحلة السكون بسبب فقده للطاقة في كل تصادم، لذا، يشكل الإشعاع المنبعث طيفا متصلا.

ينبعث فوتون الأشعة السينية الأقصر طول موجة (اعلى تردد) عندما يفقد الإلكترون الساقط كل طاقته الحركية في عملية تصادمية واحدة فقط. في هذه الحالة 0 = 'T، وعليه ،



الشكل(5.3.2) انبعاث الأشعة السينية المتصل.

حيث ٧ هو جهد التسارع. من العلاقة السابقة، نجد ان

$$\frac{ch}{\lambda_{\min}} = eV$$

$$\lambda_{\min} = \frac{ch}{eV} = \frac{12400}{V(volt)} \text{\AA}$$
 ...(5.3.2)

في هذه العلاقة، V تمثل القيمة العددية للجهد المسلط بوحدة الفولت. هكذا تعطي نظرية الكم تفسيرا مقنعا لوجود الحد الموجي القصير. في المعادلة (5.3.2) نجد ان $0 = \lambda_{min} = 0$ ، و هذا يعني ان وجود λ_{min} **يمثل ظاهرة ميكانيكية كمية**. يسمى انبعاث الأشعة السينية من الإلكترون المتباطئ **بعملية برمشترلنج** Bremsstrahlung process واحيانا تسمى عكس الظاهرة الكهروضونية photoelectric effect. حيث في الظاهرة الكهر وضوئية يمتص فوتون وتنتقل طاقته وزخمه الى الإلكترون. بينما في عملية برمشتار لنج ينتج فوتون بفعل تصادم بين الإلكترون والنواة في ذرة الهدف.

X-Ray Energy Levels مستويات طاقة الأشعة السينية (5.4)

عندما يضرب الكترون من الأشعة المهبطية بطاقة عالية هدفا في انبوبة الأشعة السينية ، فإنه يخترق ذرة هذا الهدف ويطرد احد الإلكترونات الموجودة في القشرة الداخلية (القشرة K او القشرة L) ، وهذا يخلق فراغا او ثقبا في الذرة. فمثلا، اذا كان هذا الثقب في القشرة K، يترتب عليه ان يقوم احد الإلكترونات من القشور L, M, N بملئ هذا الفراغ (الثقب). اما اذا كان الفراغ في القشرة L, M, N بملئ هذا الفراغ (الثقب). اما اذا كان الفراغ في القشرة L, ممن الممكن ملئ هذا الفراغ في القشور K بنوب من الممكن ملئ هذا الفراغ وتم ورغا من الأسرة L بملئ هذا الفراغ (الثقب). اما اذا كان الفراغ في القشرة L، فمن الممكن ملئ هذا الفراغ وتم ورغا ون القشور K بالغرون من L او M او من قشور علوية غيرها. وبعبارة أخرى، اذا كانت الفجوة في القشرة K وتم ملؤها من القشرة L من الممكن ملئ هذا الفراغ وتم وتم والما القشرة L من الفجوة في القشرة K وتم وتم ورغا القشرة L الفراغ (الثقب). اما اذا كانت الفجوة في القشرة K وتم وتم وتم الممكن ملئ هذا الفراغ (الثقب). ما اذا كان الفراغ في القشرة L من الممكن ملئ هذا الفراغ وتم وتم وتم او M او من قشور علوية غيرها. وبعبارة أخرى، اذا كانت الفجوة في القشرة K وتم ملؤها من القشرة L من الممكن ملئ هذا الفراغ وتم ملؤها من القشرة L الفروذ (الثقرة K الفرة K). ومن القشرة L ملؤها من القشرة L من القشرة K المؤما من القشرة L من القشرة L من القشرة L ملؤها من القشرة L من القشرة L مضاد لقفزة الفجوة (الثقب). ما ولا لائترونية ملؤها من القشرة L من الفراغ وي الفرة الفجوة (الثقب). ما ولا الفجوة الإلكترونية للفجوة (الثقب) ما والفرة لائم الفراغ وي القفرة الشرة لائم الفرة الفجوة (الثقب).



الشكل(5.4.1) قفزات الإلكترون والثقوب عند توليد الأشعة السينية.

عليه، عندما تقفز الإلكترونات من القشور L, M, N.... الى القشرة K، ينبعث سلسلة K من الخطوط الطيفية (M, N, N, N) . وبالمثل، عندما تقفز الإلكترونات من القشور M, N, N, الى القشرة L ، ينبعث سلسلة L من الخطوط الطيفية (M, N, N) . وتظهر الملاحظات بأدوات عالية التفريق ان خطوط السلسلة L من الخطوط الطيفية (L, L, L, L, L) . وتظهر الملاحظات بأدوات عالية التفريق ان خطوط السلسلة K ليست منفردة واما تملط تركيبا دقيقا fine structure ، وكذلك خطوط السلسلة L المسلسلة L السلسلة K

يمكن تفسير وجود هذا التركيب الدقيق في الخطوط الطيفية كالتالي:

تتعين مستويات طاقة الأشعة السينية بأربعة ارقام كمية : n, l, j, m_j . للقشرة K، تكون هذه الأرقام على النحو :

n = 1, l = 0 and $j = l \oplus s = 0 \oplus 1/2 = 1/2$.

ولهذا، يكون مستوى الطاقة K منفردا، ويمكن اشغاله بإلكترونين في حالة $\frac{1}{2}$, $m_j = -\frac{1}{2}$, $m_j = \frac{1}{2}$, $m_j = \frac{1}{2}$ للقشرة L

 $n = 2, l = 0, 1, j = 1 \oplus s = 0 \oplus 1/2$ and $1 \oplus 1/2$ *i.e.*, j = 1/2, 1/2, 3/2.

لهذا ، يوجد ثلاث مستويات للقشرة L ، يشار اليها على النحو: L_I , L_{II} , L_{II} , L_{III} , L_{IIII , L_{III} , L_{IIII} , L_{III} , L_{IIIII , L_{IIII} , L_{IIII} , L_{IIIII , L_{IIII} , L_{IIII} , L_{IIIII , L_{IIII} , L_{IIIII , L_{IIII} , L_{IIIII , L_{IIIIII , L_{IIIIII , L_{IIIII , L_{IIIII , L_{IIIIII , L_{III

| K, 1 ² S _{1/2} | , $2^2 S_{1/2}^{1/2}$, | $L_{II}, 2^2 P_{1/2},$ | L _{III,} 2 ² P _{3/2} , | M_{I} , $3^{2}S_{1/2}$, | M _{II,} 3 ² P _{1/2} , | M _{III,} 3 ² P _{3/2} , | M _{IV,} 3 ² D _{3/2} , | M _V , 3 ² D _{5/2} . |
|---|--|---|--|---|--|--|---|---|
| N _I , 4 ² S _{1/2} | N _{II} , 4 ² P _{1/2} , | N _{III} , 4 ² P _{3/2} , | N _{IV} , 4 ² D _{3/2} , | N _V , 4 ² D _{5/2} , | N _{VI} , 4 ² F _{5/2} , | ${\scriptstyle N_{VII}} 4^2 F_{7/2}$ | | |

كما يبين الجدول (5.4.1) العدد الكلي للإلكترونات التي تملئ هذه القشور وترميز المستويات .

| Shell | 1 | j | mj | Maximum no. of electrons | Level notation |
|----------------------|---|-----|-------------------------------------|--------------------------------|-------------------------------------|
| K (<i>n</i> = 1) | 0 | 1/2 | 1/2 , - 1/2 | 2 | K(1 ² S _{1/2}) |
| L | 0 | 1/2 | 1/2 , - 1/2 | 2 | $L_{I} (2^{2}S_{1/2})$ |
| (n = 2) | 1 | 1/2 | 1/2 , - 1/2 | 2 | $L_{II}(2^2P_{1/2})$ |
| | 1 | 3/2 | 3/2 , 1/2 , - 1/2 , - 3/2 | 4 | $L_{III}(2^2P_{3/2})$ |
| М | 0 | 1/2 | 1/2 , - 1/2 | 2 | $M_{I} (3^{2}S_{1/2})$ |
| (<i>n</i> = 3) | 1 | 1/2 | 1/2 , - 1/2 | 2 | $M_{II}(3^2P_{1/2})$ |
| | 1 | 3/2 | 3/2, 1/2, -1/2, -3/2 | 4 | $M_{III}(3^2P_{3/2})$ |
| | 2 | 3/2 | 3/2, 1/2, -1/2, -3/2 | 4 | $M_{IV}(3^2D_{3/2})$ |
| | 2 | 5/2 | 5/2, 3/2 , 1/2 , - 1/2 , -3/2, -5/2 | 6 | $M_V(3^2D_{5/2})$ |
| | 0 | 1/2 | 1/2 , - 1/2 | 2 | $N_{I} (4^{2}S_{1/2})$ |
| N | 1 | 1/2 | 1/2 , - 1/2 | 2 | $N_{II} (4^2 P_{1/2})$ |
| | 1 | 3/2 | 3/2, 1/2, -1/2, -3/2 | 4 | $N_{III} (4^2 P_{3/2})$ |
| n = 4 | 2 | 3/2 | 3/2, 1/2 , -1/2 , -3/2 | 4 | $N_{IV} (4^2 D_{3/2})$ |
| | 2 | 5/2 | 5/2, 3/2, 1/2, -1/2, 3/2, 5/2 | 6 | |

جدول(5.4.1) التوزيع الإلكتروني في القشور والمستويات الفرعية.

في حالة دراسة أطياف ألأشعة السينية تعتبر الذرة المتعادلة neutral والتي في الحالة الأرضية ذات طاقة صفرية ، كما تعتبر الذرة التي بها فراغ (ثقب) في المستوى الداخلي ذات طاقة موجبة. على سبيل المثال، إذا كان الكترون K مفقودا، تكون الفجوة في هذه القشرة، يفترض ان لهذه الذرة طاقة موجبة تساوي الطاقة المطلوبة لنزع هذا الإلكترون من الذرة. من الواضح، ان الذرة الفاقدة لإلكترون من القشرة K يكون لها اعلى طاقة.

فيما يلي نتناول مستويات الطاقة لذرة عنصر التنجستن (W_{74})

كما مر سابقا ، ينقسم المستوى L الى ثلاث مكونات ، وينقسم المستوى M الى خمس مكونات، كما ينقسم المستوى N الى سبع مكونات ،... وتسمى هذه المكونات التركيب الدقيق (البنية الدقيقة) . عندما يعمل الثقب قفزة من المستوى K الى سبع مكونات ،... وتسمى هذه المكونات التركيب خطوط طيف الأشعة السينية وتشكل السلسلة-K . و هكذا لباقي خطوط السلاسل. كما تكون القفز ات المسموح بها هى التى تحقق قواعد الانتقاء:

 $\Delta l = \pm 1, \Delta j = 0, \pm 1$



الشكل (5.4.2) مستويات طاقة الأشعة السينية لذرة التنجستن.

في ذرة الهيدروجين يتعرض الإلكترون لقوة جذب ناتجة من شحنة النواة الموجبة وتكون طاقة هذا الإلكترون كما يلي:

 $K_{n}L_{n}M_{n}$ او قيمة الحد هي $T_{n} = RZ^{2}/n^{2}$ في الذرة الثقيلة التي تكون فيها القشور $E_{n} = - RchZ^{2}/n^{2}$ مملوءة، يحجب $E_{n} = - RchZ^{2}/n^{2}$

أخرى ، يبدو ان كل الكترون K يختزل الشحنة النووية بمقدار الوحدة . و عليه، يمكن القول ان ثابت الحجب أخرى ، يبدو ان كل الكترون لي لا يرى كل الشحنة النووية بسبب الكترون في L لا يرى كل الشحنة النووية بسبب الكترونات K (يسمى هذا الحجب الداخلي internal screeing) وبسبب الإلكترونات المتبقية في L لحد ما والتي تقع ما بينه وبين النواه (تسمى الحجب الخارجي external screeing) . حيث يندمج هذين النوعين من الحجب لإختز ال شحنة النواة لإلكترون L و عليه، يكون ثابت الحجب الخارجي والتي تقع ما بينه وبين النواه (تسمى الحجب الخارجي external screeing) . حيث يندمج هذين النوعين من الحجب لإختز ال شحنة النواة لإلكترون L و عليه، يكون ثابت الحجب لإلكترون L يساوي 2 تقريبا. اما لاحجب لإلكترون L يساوي 2 تقريبا. اما

باعتبار التفاعل المداري - الغزلي والتصحيح النسبي أعطت نظرية **ديراك** صيغة رياضية لقيمة الحد في طاقة المستوى الذي رقمه الكمي الرئيسي n على النحو التالي

$$T_{n} = \frac{R(Z - \sigma)^{2}}{n^{2}} + \frac{R\alpha^{2}(Z - \sigma)^{4}}{n^{4}} \left\{ \frac{n}{j + \frac{1}{2}} - \frac{3}{4} \right\}$$
$$+ \frac{R\alpha^{4}(Z - \sigma)^{6}}{n^{6}} \left\{ \frac{1}{4} \left(\frac{n}{j + \frac{1}{2}} \right)^{3} + \frac{3}{4} \left(\frac{n}{j + \frac{1}{2}} \right)^{2} - \frac{3}{2} \left(\frac{n}{j + \frac{1}{2}} \right) + \frac{5}{8} \right\} \dots (5.4.1)$$

Moseley's Law قانون موزلي (5.5)

في عام 1913، اجرى العالم البريطاني هنري موزلي دراسة منتظمة للأطياف المميزة لعدد كبير من العناصر. وجد من خلال هذه الدراسة ان ترددات الخطوط المنبعثة هي الخواص المميزة لهذه العناصر. وبين ان الجذر التربيعي لترددات الخطوط الطيفية ، مثلا ، الخط K_α ، تتناسب طرديا مع العدد الذري Z للعنصر (الشكل 5.5.1).



بشكل رياضي ، وضع هذه العلاقة البيانية على صورة قانون رياضي عرف بإسمة :

$$\sqrt{\mathbf{v}} = a(\mathbf{Z} - b) \tag{5.5.1}$$

حيث a, b ثوابت لكل سلسلة خطية معينة.

يعتبر اكتشاف موزلي هذا في غاية الأهمية لأنه أوضح ان العدد الذري يمثل كمية اكثر أساسية من الوزن الذري . و هذه الحقيقة شكلت قاعدة للترتيب الصحيح للعناصر في الجدول الدوري.

حصل اكتشاف موزلي بعد نشر نظرية بور لذرة الهيدروجين، لكن من الملاحظ ان نظرية بور ، المقترحة لذرة وحيدة الإلكترون، كانت قادرة على تفسير قانون موزلي. وفقا لهذه النظرية يكون طول موجة الخط الطيفي كما يلي

$$\frac{1}{\lambda} = \mathrm{RZ}^2 \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right)$$

، لذلك ، $n_f = 1, n_i = 2 : K_{\alpha}$ لخط

$$\frac{1}{\lambda_{\kappa\alpha}} = \frac{3}{4}RZ^2 \qquad \dots (5.5.2)$$

في نظرية بور لذرة الإلكترون الواحد، اشتقت طاقة الإلكترون بإفتراض ان هذا الإلكترون يرى (بدون أي حجب) كل الشحنة النووية. وهذا الفرض يكون صحيحا في حالة وجود الكترون واحد فقط. بينما في حالة الذرات ذات الإلكترونات العديدة نحتاج الى تعديل هذا الفرض. حيث تنشئ ظاهرة الحجب (كما مر معنا في البند السابق) او ظاهرة الحماية shielding effect. وبناء على ذلك ، يجب استبدال العدد الذري Z في المعادلة (5.5.1) بالعدد -Z) (6، حيث b يقيس مقدار الحجب .و عليه ، تصبح هذه المعادلة كالتالي

$$\frac{1}{\lambda_{\kappa\alpha}} = \frac{3}{4} R(Z - b)^2 \qquad ...(5.5.3)$$

لخطوط السلسلة b=1 ، K ، لخطوط السلسلة L ، تكون b=7.4 . لهذا ، نجد ان المعادلة (5.5.3) تصبح كما يلى

$$\frac{1}{\lambda_{K\alpha}} = \frac{3}{4}R(Z-1)^2 \qquad ...(5.5.4)$$

او بدلالة التردد :

$$v_{K\alpha} = \frac{3cR}{4}(Z-1)^2$$

(5.6) مزدوج نسبية – الغزل (مزدوج منتظم) (5.6 مزدوج نسبية – الغزل (مزدوج منتظم) (5.6 مزدوج نسبية الغزل. وهذه الأزواج يسمى زوج مستويات الطاقة الذي له نفس قيم n, L, S ولكن يختلف في قيم J بمزدوج نسبية الغزل. وهذه الأزواج هي

 $(L_{II}, L_{III}), (M_{II}, M_{III}), (M_{IV}, M_V), (N_{II}, N_{III}), (N_{IV}, N_V),$

(N_{VI}, N_{VII}) or $(2^2P_{1/2}, 2^2P_{3/2})$, $(3^2P_{1/2}, 3^2P_{3/2})$, $(3^2D_{3/2}, 3^2D_{5/2})$, $(4^2P_{1/2}, 4^2P_{3/2})$, $(4^2D_{3/2}, 4^2D_{5/2})$, $(4^2F_{5/2}, 4^2F_{7/2})$.

لوحظ ان الفرق بين الأعداد الموجية لهذه المزدوجات يتناسب تقريبا مع القوة الرابعة للعدد الذري. تعرف هذه الحقيقة بقانون مزدوج نسبية الغزل spin-relativity doublet law. يمكن الحصول على هذا القانون من نتيجة ديراك لقيمة الحد. لنحسب التباعد بين العدد الموجي لمزدوج الحجب L_{III} screening doublet و L_{II} .

 $n=2,\,{
m L}=1,\,{
m S}=1/2$, ${
m J}=1/2$: L_{II} : للمستوى

n = 2, L = 2, S = 1/2, J = 3/2. *L_{III}* L_{III}

وعليه ،

$$\begin{split} T_2(L_{II}) &= \frac{R(Z-\sigma)^2}{2^2} + \frac{R\alpha^2(Z-\sigma)^4}{2^4} \Big\{ 2 - \frac{3}{4} \Big\} \\ &+ \frac{R\alpha^4(Z-\sigma)^6}{2^6} \Big\{ \frac{1}{4} \Big(\frac{2}{1} \Big)^3 + \frac{3}{4} \Big(\frac{2}{1} \Big)^2 - \frac{3}{2} \Big(\frac{2}{1} \Big) + \frac{5}{8} \Big\} \qquad \dots (5.6.1) \\ T_2(L_{III}) &= \frac{R(Z-\sigma)^2}{2^2} + \frac{R\alpha^2(Z-\sigma)^4}{2^4} \Big\{ 1 - \frac{3}{4} \Big\} \\ &+ \frac{R\alpha^4(Z-\sigma)^6}{2^6} \Big\{ \frac{1}{4} + \frac{3}{4} - \frac{3}{2} + \frac{5}{8} \Big\} \qquad \dots (5.6.2) \end{split}$$

اذا،

$$T_{2}(L_{II}) - T_{2}(L_{III}) = \frac{R\alpha^{2}(Z - \sigma)^{4}}{16} \left\{ 1 + \frac{5}{8}(Z - \sigma)^{2} \right\}$$

بإهمال الحد الثاني في هذا القوس، نجد ان

$$\Delta \overline{v} = T_2(L_{III}) - T_2(L_{III}) = \frac{R\alpha^2(Z - \sigma)^4}{16}, \quad \sigma = 3.5$$

 $\Delta \overline{v} \propto (Z - \sigma)^4$. بما ان عند قیمة مفروضة من قیم \bot ، تكون ثابت $\sigma = \sigma$ ، لذلك نجد ان :

بالمثل للمستويات M_{II}, M_{III} ، نجد التالي

$$\Delta \overline{v}(M_{\rm H}, M_{\rm HI}) = \frac{R\alpha^2 (Z - \sigma)^4}{81} \left[\frac{3}{2} + \frac{31}{32} \alpha^2 (Z - \sigma)^2 \right], \qquad \sigma = 8.5 \qquad \dots (5.6.3)$$

Screening (Irregular) Doublet (غير المنتظم) مزدوج الحجب (غير المنتظم)

يسمى زوج المستويات الذي له نفس الأرقام الكمية : n, S, J ولكن يختلف في قيم L بمزدوج الحجب . من الأمثلة على هذه الأزواج ما يلي

$$(L_{I}, L_{II}), (M_{I}, M_{II}), (M_{III}, M_{IV}), (N_{I}, N_{II}), (N_{III}, N_{IV}), (N_{V}, N_{VI}) \text{ or } (2^{2}S_{1/2}, 2^{2}P_{1/2}), (3^{2}S_{1/2}, 3^{2}P_{1/2}), (3^{2}S_{1/2}, 3^{2}D_{3/2}), (4^{2}S_{1/2}, 4^{2}P_{1/2}), (4^{2}P_{3/2}, 4^{2}D_{3/2}), (4^{2}D_{5/2}, 4^{2}F_{5/2}).$$

لوحظ ان الفرق في قيم الحد لزوج ثنائي الحجب screening doublet يتناسب مع الفرق بين قيم ثوابت الحجب لمركبتي هذا المزدوج (الثنائي). يسمى هذا **بقانون مزدوج الحجب**(غير المنتظم).

باعتبار الحد الأول من صيغة قيمة الحد ، نحصل على

$$T_n = \frac{R(Z - \sigma)^2}{n^2} \qquad ...(5.7.1)$$

$$\sqrt{\mathrm{T}_n} = \frac{\sqrt{\mathrm{R}}}{n} (\mathrm{Z} - \sigma) \qquad \dots (5.7.2)$$

لمزدوج الحجب L_{II}, L_{I} , n=2 ، نجد ان

$$\sqrt{T_2}(L_1) = \frac{\sqrt{R}}{2}(Z - \sigma_1)$$
 ...(5.7.3)

$$\sqrt{T_2}(L_{II}) = \frac{\sqrt{R}}{2}(Z - \sigma_{II})$$
 ...(5.7.4)

لهذا

$$\sqrt{T_2}(L_1) - \sqrt{T_2}(L_{11}) = \frac{\sqrt{R}}{2} [\sigma_{11} - \sigma_1]$$
 ...(5.7.5)

او

$$\Delta(\sqrt{T}) = \text{const.}(\sigma_{II} - \sigma_I)$$

أي ان الفرق لا يتوقف على Z.

X-Rays Absorption الأشعة السينية (5.8)

اذا مرت حزمة متوازية من الأشعة السينية خلال وسط ما فإن شدة الشعاع المار تتناقص. لنفرض ان I_0 تمثل شدة الشعاع الساقط، I شدة هذا الشعاع بعد قطعه مسافة χ خلال الوسط ، dI مقدار النقصان في شدة الشعاع عند الشعاع الساقط، I شدة هذا الشعاع بعد قطعه مسافة χ خلال الوسط ، dI مقدار النقصان في شدة الشعاع عند الشعاع الماقط، I شدة هذا الشعاع بعد قطعه مسافة χ خلال الوسط ، dI مقدار النقصان في شدة المعاع عند dx من الوسط (الشكل 5.8.1). وجد ان مقدار ضياع الشدة الكسري يتناسب مع dx .

$$-\frac{dI}{I} \approx dx$$
$$-\frac{dI}{I} = \mu dx \qquad \dots (5.8.1)$$

حيث μ ثابت ويسمى معامل الامتصاص الخطي وتكون ابعاده m^{-1} ، وتعتمد قيمته على طول موجة الأشعة السينية و على مادة الوسط الممتص.

عند تكامل معادلة (5.8.1)، نحصل على

$$\int_{I_0}^{I} \frac{dI}{I} = -\mu \int_{0}^{x} dx$$

I = I₀ e^{-µx} ...(5.8.2)



الشكل(5.8.1) امتصاص الأشعة السينية.

نلاحظ من الشكل (5.8.1) ان شدة الأشعة اثناء مرور ها خلال الوسط تتناقص أسيا مع المسافة المخترقة خلال هذا الوسط. عادة ما يعبر عن معادلة (5.8.1) بدلالة ما يعرف بمعامل التوهين attenuation coefficient ويرمز له μ_m ، حيث ρ هي كثافة مادة الوسط. فيزيائيا ، يعبر هذا المعامل عن احتمالية إزالة فوتون الأشعة السينية اثناء مرور ها خلال الوسط المادي.

آلية امتصاص الأشعة السينية

تتلخص العمليات الأولية للتفاعل المسؤول عن امتصاص الإشعاع الكهر ومغناطيسي على النحو التالي:

- (1) التأثير الكهروضوئية photoelectric effect
- (2) تشتت کومبتون Compton scattering
 - pair production (3) إنتاج الزوج

بما ان طاقة فوتون الأشعة السينبة تقع ضمن المدى 100KeV – 1، لذلك، لا يمكن ان يكون هناك عملية توليد الزوج (طاقة البدء تساوي 1.02MeV) . لهذا، يكون النقصان في شدة الاشعة السينية بواسطة التأثيران الأوليان (الكهر وضوئية و تشتت كومبتون)، كما يكون العامل السائد فهو العامل الكهر وضوئي في عملية الامتصاص (لاحظ الشكل 5.8.2). يبين هذا الشكل العلاقة بين الوسط الممتص (العدد الذري) مع طاقة الإشعاع المار خلال الوسط، كما يظهر عوامل الامتصاص السائدة.



الشكل (5.8.2) آلية امتصاص الأشعة خلال المرور في الوسط المادي.

فيما يلى نتناول في البنود التالية مفاهيم هذه الظواهر بالتفصيل.

(a) التأثير الكهروضوئي photoelectric effect

في عملية التأثير الكهروضوئي يتم امتصاص الذرة للفوتون الساقط عليها وانبعاث الكترون . من الطابع الغريب في هذه العملية ان الإلكترونات الحرة لا يمكنها امتصاص او بعث الفوتون بسبب التأثير المرتبط بقانوني حفظ الطاقة والزخم. تكون احتمالية هذه الظاهرة عظمى إذا كانت طاقة الفوتون تقارب لطاقة ربط الإلكترون binding energy. كما يلاحظ ان الزيادة في طاقة الفوتون يرافقها هبوط عنيف في معامل الامتصاص لأن الإلكترونات الذرية تصبح مشابهة للإلكترونات الحرة. تتغير طاقات ربط الكترون - K من 1.56keV لعنصر AI الى 88.10KeV لعنصر الرصاص Pb ، وهذا يقع ضمن مدى طاقة الأشعة السينية. كما ان طاقة ربط الكترون -L تكون اقل من طاقة ربط الامتصاص المتين في المترون -L من المايت الحرة. تتغير الحدوث بإلكترونات -K، الأن يمكن تفسير اعتماد معامل الامتصاص الامتصاص الميين في الشكل (5.8.2) كما يلي

عند ما تكون طاقة فوتون الأشعة السينية عالية (اي قصيرة في طول الموجة)، تزداد احتمالية عملية الامتصاص بالعامل الكهروضوئي وتصبح ذات قيمة عظمى عندما تكون طاقة الفوتون مساوية لطاقة ربط الكترون -K. عند هذه الطاقة ينطلق عدد اعظم من الكترونات -K من المادة الممتصة. يسمى طول موجة الأشعة السينية المقابل في حالة الامتصاص الأعظم بحافة امتصاص K absorption edge K ، ويرمز لطول الموجة بالرمز _K ، من الواضح ان طاقة الربط لإلكترون -K تعطى كما يلى

$$E_{K} = \frac{ch}{\lambda_{K}} \qquad \dots (5.8.3)$$

يوضح الشكل (5.8.3) للعلاقة بين حافة الامتصاص لإلكترون K-, L- في حالة عنصر الرصاص مع معامل الامتصاص الكتلي.



الشكل(5.8.3) الحواف الامتصاصية لإلكترون - K, L لعنصر الرصاص.

عند الطاقة الأقل من E_K او عند طول الموجة الأكبر من λ_K ، يهبط الامتصاص فجأة لأن فوتون الأشعة السينية يكون عاجزا عن اطلاق الكترونات -K. مع ان هذه الطاقة كافية لإطلاق الكترون -L ولكن احتمالية اطلاق هذا الإلكترون تكون صغيرة. ومع التناقص المستمر في هذه الطاقة (زيادة في طول الموجة) يزداد الامتصاص الكهروضوئي(مع ترافق اطلاق الكترون -L) حتى يصبح اعظمي عندما تتساوى طاقة الفوتون مع طاقة ربط الكترون -L. بما انه يوجد ثلاث مستويات من L، لذلك يكون هناك ثلاث حواف امتصاصية

M_I, M_{II,} M_{III,} M_{IV,} M_V (الشكل 5.8.3) هي L_I, L_{II}, L_{II}, L_{II}, في المحمس مستويات M هي :

باستثناء حالة الحواف الامتصاصية ، يمكن وصف اعتماد الامتصاص الكهروضوئي على العدد الذري Z للمادة الممتصة للأشعة السينية وعلى طاقة الفوتون (E) بالعلاقة التالية

$$\mu_{photo} = CZ^4 E^{-3}$$
$$= C'Z^4 \lambda^3 \qquad \dots (5.8.4)$$

(3) امتصاص تشنت کومبتون (3) Absorption due to Compton Scattering

يسمى تشتت فوتون الأشعة السينية بواسطة الإلكترونات الذرية ضعيفة الربط بتأثير كومبتون. ويكون ذلك بسبب انحراف فوتون الأشعة السينية عن اتجاه مسار ها الأصلي بفعل هذا التشتت و عدم وصولها الى الكاشف detector. يعطى معامل الامتصاص المقابل لتأثير كومبتون بالعلاقة التالية:

$$\mu_{\text{Compton}} = C \frac{Z}{E}, \quad C = \text{constant} \qquad ...(5.8.5)$$

يبين الشكل (5.8.4) العلاقة البيانية لمعامل الامتصاص كدالة لطاقة فوتون الأشعة السينية بفعل مساهمة العوامل الامتصاصية الثلاثة (الكهر وضوئي، تشتت كومبتون ، وانتاج الزوج) في عملية الامتصاص للفوتون خلال مرور الأشعة في الوسط المادي (الرصاص). نلاحظ من الشكل ان تأثير كومبتون يخلف supersedes التأثير الكهر وضوئي عند الطاقة E > 0.5MeV.



الشكل(5.8.4) معامل الامتصاص كدالة لطاقة فوتون الأشعة السينية.

Bragg's Law قانون براغ (5.9)

اقترح العالم براغ ان أي بلورة ما crystal تتكون من مستويات متوازية ومتباعدة بالتساوي equidistant parallel planes ويمكن لهذا التصور ان يتكرر لجميع الذرات في البلورة . يوضح الشكل (5.9.1) بعض الأنظمة النمطية لهذه المستويات والمسافات بينها. تسمى هذه المستويات بمستويات براغ Bragg planes وتدعى المسافات بينها بتباعد براغ Bragg spacing.



الشكل(5.9.1) مستويات براغ في البلورات.

لنعتبر مجموعة من المستويات الذرية المتوازية في بلورة ما ، ولنمثل اثنين منهما بالخطوط AA و BB ، حيث المسافة b (الشكل 5.9.2). تكون المستويات الفعلية متعامدة مع مستوى الصفحة . لنفرض ان شعاع احادي اللون من الأشعة السينية يسقط على هذه المستويات بحيث يصنع زاوية θ معها. تسمى هذه بالزاوية التماسيه (القريبة من السطح) glancing angle و هي على هذه المستويات بحيث يصنع زاوية θ معها. تسمى هذه بالزاوية التماسيه (القريبة من السطح) على هذه المستويات بحيث يصنع زاوية θ معها. تسمى هذه بالزاوية التماسيه (القريبة من السطح) على هذه المستويات بحيث يصنع زاوية θ معها. تسمى هذه بالزاوية التماسيه (القريبة من السطح) glancing angle و هي متممة لزاوية التماسيه (القريبة من السطح) على متممة لزاوية ' θ ، متممة لزاوية السقوط. هنا تتشتت الأشعة الساقطة 1,2 بفعل ذرات المستوى العلوي وتنعكس في الاتجاه الذي يصنع زاوية ' θ ، متممة لزاوية تتبع قوانين الانعكاس المعروفة في الضوء و هي ' $\theta = \theta$. لهذا، تعمل المستويات الذرية عمل المرآة. اما الشرط اللازم حيث تتبع قوانين الانعكاس المعروفة في الضوء و هي ' $\theta = \theta$. لهذا، تعمل المستويات الذرية عمل المرآة. اما الشرط اللازم تحيث تتبع قوانين الانعكاس المعروفة في الضوء و هي ' $\theta = \theta$. لهذا، تعمل المستويات الذرية عمل المرآة. اما الشرط اللازم تحقيقه من اجل الحصول على تداخل بناء بين الأشعة المنعكسة من كل المستويات الموازية للمستوى AA هو ان يكون فرق المسار بين هذه الأشعة يساوي عد صحيح من طول موجة هذه الأشعة. من الشكل(5.9.2) نجد ان الصيغة الرياضية لهذا الشرط



الشكل(5.9.2) انعكاس الأشعة السينية عن مستويات براغ.

شرط التداخل البناء:

$$2d\sin\theta = n\lambda, \quad n = 1, 2, 3, \dots$$
 ...(5.9.1)

تعرف هذه المعادلة بقانون براغ

Bragg's Spectrometer مطياف براغ

صمم العالم براغ وابنه جهاز القياس طول موجة الأشعة السينية (الشكل 5.9.3). يتكون هذا الجهاز من بلورة الكلسيت او الميكا مثبتة على منضدة تدور حول محور عمودي ، ومن كاشف للأشعة المنعكسة من تلك البلورة. وعادة يكون الكاشف، وهو عبارة عن غرفة تأين، مثبت مع ذراع يدور حول نفس المحور العمودي السابق. باستخدام شق ضيق يسمح لحزمة ضيقة من الأشعة السينية بالمرور والسقوط على سطح البلورة بزاوية θ ويتم تدوير الكاشف لإستقبال الأشعة المنعكسة بنفس الزاوية . بتغيير وضع الكاشف ، تكون الأشعة المنعكسة التي تصل اليه قد حققت شرط براغ. كما يمكن تغيير الزاوية θ (بتدوير البلورة والكاشف معا) الحصول على العكاسات برتب مختلفة. لنفرض ان βمر والكاشف مي زوايا براغ التي تقابل الرتب البلورة والكاشف معا) الحصول على العكاسات برتب مختلفة. لنفرض ان وم الم الثانية من الثانية ...

وعليه ،

$$2d \sin \theta_1 = \lambda$$

2d sin $\theta_2 = 2\lambda$


الشكل (5.9.3) مخطط مطياف براغ .

بمعرفة تباعد براغ بين المستويات الذرية ، يمكن حساب طول موجة الأشعة السينية.

دعنا نحسب المسافة البينية للمستويات الذرية لبلورة كلوريد الصوديوم وهي بلورات مكعبة الشبكة cubic lattice: الوزن الجزيئي= 58.5 kg/kmol، الكثافة = $kg/m^3 \times 10^3 kg/m^3$ ، عدد افوجادرو = 6.02 × 10²⁶ molecules محبة الشبكة 6.02 × 10²⁶

الحجم المولي molar volume

$$V_m = \frac{M}{\rho}$$
Example 1
Example 1
$$V_m = \frac{M}{\rho N_A}$$
Example 2
Example 2
$$\frac{M}{2\rho N_A}$$

اذا كانت d هي المسافة البينية الذرية فإن

$$d^3 = \frac{M}{2\rho N_A}$$

إذا

$$d = \left(\frac{M}{2\rho N_{\rm A}}\right)^{1/3} = \left(\frac{58.5}{2 \times 2.16 \times 10^3 \times 6.02 \times 10^{26}}\right)^{1/3}$$
$$= 2.82 \times 10^{-10} \,\mathrm{m} = 2.82 \,\mathrm{\AA}.$$

أمثلة (1) جد اعظم جهد كهربي يسلط على انبوبة الأشعة السينية لتوليد هذه الأشعة (i) بطول موجة كومبتون (ii) بطول موجة ¹A⁰ (iii) بطول موجة قادرة على انتاج الزوج؟

الحل

$$\lambda = \lambda_{min} = 0.024 A^0$$
 فول موجة کومبتون (i)

 $\lambda_{\min} = \frac{12400 \text{ eV}\text{\AA}}{x \text{ eV}}$ where x is the numerical value of applied voltage in volt.

$$x = \frac{12400 \text{ eV.} \text{\AA}}{\lambda_{\min}} = \frac{12400 \text{ eV} \text{\AA}}{0.024 \text{ Å}} = 511 \times 10^3 \text{ volt}$$
$$x = \frac{12400 \text{ eV.} \text{\AA}}{\lambda_{\min}} = \frac{12400 \text{ eV.} \text{\AA}}{1 \text{ \AA}} = 12.4 \text{ KV.}$$
(ii)

- (iii) لإنتاج الزوج، تكون القيمة الصغرى لطاقة فوتون الأشعة السينية يساوي 1.02MeV، يجب ان تكون طاقة الإلكترون
 الصدام للهدف في انبوبة الأشعة السينية مساوية لهذه الطاقة على الأقل. ولذلك ، يجب تسليط جهد على الأنبوبة بمقدار
 1.02 × 10³V
- (2) اذا از داد الجهد المسلط على انبوبة الأشعة السينية بمقدار n مرة، ينزاح حد الموجة القصير للإشعة في الطيف المستمر بمقدار (2) اذا از داد الجهد المسلط على الأنبوبة إذا كانت n=3/2 .

الحل

الجهد الإبتدائي :

$$\lambda_m = \frac{ch}{eV}$$

عند الجهد النهائي :

$$\lambda'_{m} = \frac{ch}{eV'}$$

$$d\lambda = \lambda_{m} - \lambda'_{m} = \frac{ch}{e} \left(\frac{1}{V} - \frac{1}{V'} \right) = \frac{ch}{e} \left(\frac{1}{V} - \frac{1}{nV} \right)$$

$$V = \left(\frac{n-1}{n} \right) \frac{ch}{e.d\lambda} = \left(\frac{1}{3} \right) \frac{12400 \text{ eV. } \text{\AA}}{e.(0.26 \text{ Å})} = 15.9 \text{ KV}$$

(3) اذا كانت طول موجة K_{α} لخط طيف لعنصر ما تساوي $1.54A^0$ ، جد العدد الذري لعنصر الهدف في الأنبوبة.

الحل

$$K_{\alpha}$$
 الحل
الحط الطيف K_{α}
 $\frac{1}{\lambda} = \frac{3}{4} R(Z-I)^2$ whence $Z = 1 + \sqrt{\frac{4}{3\lambda R}}$
 $Z = 1 + 28.2 \approx 29.$

(4) جد طول موجة خط الطيف K_{α} للنحاس (2=29) اذا كانت طول موجة هذا الخط في عنصر الحديد تساوي 193*pm*.

الحل

يكون طول موجة خط الطيف K_{\alpha} كما يلي

$$\frac{1}{\lambda} = \frac{3}{4} R (Z_1 - I)^2$$

لعنصر الحديد

$$\frac{1}{\lambda'} = \frac{3}{4} R (Z_2 - 1)^2$$
$$\frac{\lambda'}{\lambda} = \frac{(Z_1 - 1)^2}{(Z_2 - 1)^2} = \left(\frac{28}{27}\right)^2$$
$$\lambda' = \left(\frac{28}{27}\right)^2 (193 \text{ pm}) = 154 \text{ pm}.$$

باستخدام قانون موزلي جد طول موجة خط الطيف K_{α} لعنصري Al, Co باستخدام قانون موزلي جد طول موجة خط الطيف K_{α}

الحل

قانون موزلي

$$\frac{1}{\lambda} = \frac{3}{4} R(Z-1)^2$$
$$\lambda = \frac{4}{3R(Z-1)^2} = \frac{4}{3 \times 1.097 \times 10^7 (13-1)^2}$$
$$= 844 \times 10^{-12} \text{ m} = 844 \text{ pm}$$

: Co لعنصر الكوبلت
$$K_{lpha}$$
لغنصر الطيف K_{lpha} لخط الطيف $({
m Z}=27),\,\lambda=180~{
m pm}.$

(6) جد عدد العناصر الموجودة في صف بين اطوال موجات خط الطيف K_{α} والتي تساوي 250pm ، 250 (6)

الحل

لخط الطيف K_α

$$: \frac{1}{\lambda} = \frac{3}{4}R(Z-1)^2 \implies Z = 1 + \sqrt{\frac{4}{3\lambda R}}$$

بالتعويض بقيم طول الموجات $\lambda_1=250 pm, \lambda_2=179 pm$ لمعطاة في السؤال، نجد ان

$$Z_1 = 23$$
 and $Z_2 = 27$

تكون العناصر المطلوبة : 24,25,26

 $\lambda_L = 2.4 nm$ جد طاقة الربط لإلكترون - K لعنصر الفناديوم (Z=23) الذي يملك L حافة امتصاصية بطول موجة (7)

الحل طاقة الربط لإلكترون L : $E_L = \frac{ch}{\lambda_L}$ $= \frac{12400 \text{ eV}.\text{\AA}}{24 \text{ Å}} = 516 \text{ KeV}$

$$K_{\alpha}$$
 طول موجة خط

$$E_{K} - E_{L} = \frac{ch}{\lambda_{K\alpha}} = \frac{3}{4} Rch(Z-1)^{2}$$
, (Rch = 13.6 eV)

$$=\frac{3\times13.6eV\times(23-1)^2}{4}=4.937\,\text{KeV}$$

- تكون طاقة الربط لإلكترون -K
- $E_{K} = 0.516 \text{ KeV} + 4.937 \text{ KeV}$

= 5.55 KeV.

(8) اذا كانت الحافة الامتصاصية لإلكترون -K لعنصر التنجستن هي $0.178A^0$ وكانت طول موجة خط الطيف K_{lpha} هي $0.210A^0$

جد طول موجة الحافة الإمتصاصية لإلكترون L؟.

حيث ان طول موجة الحافة الإمتصاصية تقيس طاقة الربط لإلكترون المقابل، لذلك تكون طاقة ربط الكترون K هي

$$E_{K} = \frac{ch}{\lambda_{K}} = \frac{12.4 \text{ KeV.} \text{\AA}}{0.178 \text{ \AA}} = 69.67 \text{ KeV}$$

$$\text{zb} \text{ KeV}$$

اذا،

طول موجة الحافة الامتصاصية L هي

$$E_L = \frac{ch}{\lambda_L} \implies \lambda_L = \frac{ch}{E_L} = \frac{12.4 \text{ KeV.Å}}{10.63 \text{ KeV}} = 1.17 \text{ Å}.$$

(9) اذا كانت الحافة الإمتصاصية K لعنصر التنجستن تساوي 18A⁰. 0 ، واسقط عليه اشعة سينية بطول موجي 1A⁰. 0.

الحل

$$E_{\rm K} = \frac{ch}{\lambda_{\rm K}} = \frac{12.4 \text{ KeV.Å}}{0.18 \text{ Å}} = 68.89 \text{ KeV}$$

طاقة الفوتون الساقط هي

$$E = \frac{ch}{\lambda} = \frac{12.4 \text{ KeV Å}}{0.10 \text{ Å}} = 124 \text{ KeV}$$

اذا،

K = (124 - 68.89) KeV = 55.11 KeV.

(10) جد الطاقة الحركية للإلكترون الكهروضوئي المتحرر بواسطة اشعاع K_{α} لعنصر الزنك من القشرة K في عنصر الحديد حيث طول موجة الحافة الإمتصاصية للشريط K تساوي $\lambda_{K} = 174 pm$ ؟

الحل

طاقة ربط الكترون K لعنصر الحديد :

$$E_{\rm K} = \frac{ch}{\lambda_{\rm K}} = \frac{12.4 \,{\rm KeV.}{\rm \ddot{A}}}{1.74 \,{\rm \ddot{A}}} = 7.126 \,{\rm KeV}$$

طاقة فوتون إشعاع K_{lpha} :

$$E = \frac{ch}{\lambda_{K\alpha}} = \frac{3}{4}Rch(Z-1)^2 = 8.578 \text{ KeV}$$

تكون الطاقة الحركية للإلكترون الضوئي المتحرر من الحديد هي

$$K = E - E_K = (8.578 - 7.126) \text{ KeV} = 1.452 \text{ KeV}.$$

تمارين

- ماذا نعني بالاشعة السينية المميزة والمتصله ؟
- (2) اذكر نص قانون موزلي، وبين كيف يمكن اشتقاقه من نظرية بور؟
- (3) اشتق قانون براغ وبين كيف يمكن تحديد طول موجة الاشعة السينية من هذا القانون؟
 - (4) وضح نشوء السلاسل المختلفة للأشعة السينية المميزة?
- (5) اذا كانت نهاية (حد) الطيف المتصل، عندما تعمل انبوبة الأشعة السينية بجهد قدره 50kV، تساوي $0.249 \times 10^{-10} m$
- (6) إذا تم تحري الأشعة السينية ذات الموجة 0.5A عند زاوية 5⁰ للرتبة الأولى في مطياف براغ، جد المسافة البينية للمستويات الذرية في البلورة. ثم جد الزاوية التي تحدث عندها الرتبة الثانية العظمى؟
- (7) اذا حصل حيود للأشعة السينية (λ = 1.6A⁰) في الرتبة الثانية عند زاوية 30⁰ في مطياف الأشعة السينية . احسب المسافة البينية للمستويات الذرية?
 - (8) جد أطول موجة يمكن تحليلها بواسطة بلورة ملح روك (d=2.82A⁰) في حالة الرتبة الأولى والرتبة الثانية ?

References المراجع

(1) R.B. Singh, *Introduction to Modern Physics*, Vol.I, 2nd edit., New Age International(P) Ltd, New delhi (2009).

- (2) Henry Semat, Introduction to Atomic Physics and Nuclear Physics, 4th edit., Holt, Rinehart and Winston, New York (1966).
- (3) Hans Neidderer and Stefan Deylitz, Introduction to Atomic Physics, Institute of Physics Education, University of Bremen, (1998).
- (4) Peter J.Nolan, *Fundamentals of Modern Physics*, 1st edition, USA (2014).
- (5) Kenth S.Krane, *Modern Physics*, 2nd edition, John Wiley &sons, Inc.
- (6) M.Jammer, The Philosphy of Quantum Mechanics, New York (1974).
- (7) B.L.Cline, Men who made a new Physics and Quantum Theory, Chicago, USA (1987).
- (8) David J. Griffiths, Introduction to Quantum Mechanics, Prentice- Hall, Inc., New

Jersey(1995).

- (9) Percy Bridgman, *The Logic of Modern Physics*, MacMillan, New York (1927).
- (10) John C. Morrison, Modern Physics for Scientists and Enginrees, Elsevier B.V., 2nd edit (2015).
- (11) Paul A. Tiper and Ralph A.Liewellyn, *Modern Physics*, Clancy Marsall, 5th edit (2008).
- (12) Serway, Moses, and Moyer, *Modern Physics*, Brooks/Cole, 2nd edit.
- (13) Thornton and Rex, *Modern Physics for Scientists and Engineers*, 3rd ed.