

ایٹم کی ساخت (Structure of Atom)

مختلف عناصر کے ایٹموں کے بہت زیادہ متعدد کیمیائی طرز عمل کی اصل وجہ ان کی اندرونی ساخت میں پایا جانے والا فرق ہے۔

قدیم ہندوستانی اور یونانی فلسفیوں (400ق-م) کے زمانے سے ہی ایٹم کی موجودگی تجویز کی جاتی رہی ہے۔ ان فلسفیوں کا خیال تھا کہ ایٹم مادے کے بنیادی بلڈنگ بلاک ہیں۔ ان کے مطابق، مادے کی مسلسل تقسیم کے نتیجے میں ہمیں بالآخر ایٹم حاصل ہوں گے، جو مزید قابل تقسیم نہیں ہوں گے۔ لفظ ایٹم یونانی لفظ اے۔ٹومیو (a-tomio) سے اخذ کیا گیا ہے، جس کے معنی ہیں ناقابل تراش (un-cutiable) یا ناقابل تقسیم (un-devisable)۔ یہ قدیم تصورات صرف خیالات پر مبنی تھے اور ان کو پر کھنے کا کوئی تجرباتی طریقہ نہیں تھا۔ بہت لمبے عرصے تک یہ تصورات خوابیدہ رہے اور انیسویں صدی میں سائنس دانوں نے انہیں دوبارہ متحرک کیا۔

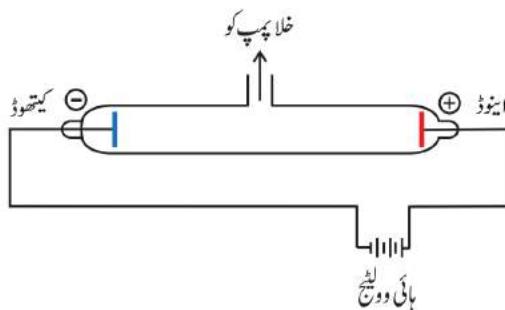
مضبوط سائنسی بنیادوں پر، ایٹمی نظریہ، سب سے پہلے 1808 میں، ایک برطانوی اسکول کے استاد، جان ڈالن نے پیش کیا۔ ان کے نظریہ جو کہ ڈالن کا ایٹمی نظریہ کہلاتا ہے، کے مطابق ایٹم کو مادے کا حصی ذرہ مانا جاتا ہے۔ (اکائی 1)

اس اکائی میں ہم ان تجرباتی مشہدات سے شروعات کریں گے جو سائنس دانوں نے انیسویں صدی کے اوپر اور بیسویں صدی کے اوائل میں کیے تھے۔ ان تجربات سے یہ ثابت ہو گیا کہ ایٹم کو ذیلی ایٹمی ذرات (Sub Atomic Particles) [Sub Atomic Particles] یعنی کہ ایکٹران، پروٹان، اور نیوٹران، میں مزید تقسیم کیا جاسکتا ہے۔ یہ تصور ڈالن کے نظریہ سے بالکل مختلف ہے۔ اس وقت سائنس دانوں کے سامنے اہم مسائل تھے:

مقاصد

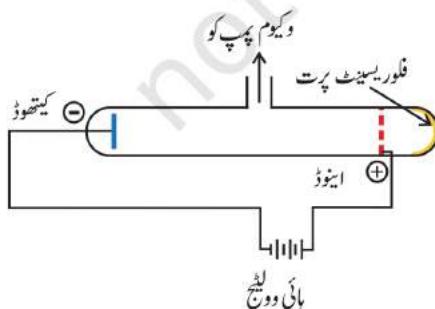
اس سبق کو پڑھنے کے بعد آپ اس لائق ہو جائیں گے کہ:

- ایکٹران، پروٹان اور نیوٹران کی دریافت اور ان کی خصوصیات کے بارے میں جان کیں۔
- تھامن، رووفوڈ اور یوہر کے ایٹمی ماذلوں کو بیان کر سکیں۔
- ایٹم کے کوئی میکائی ماذل کے انہم نکات سمجھ سکیں۔
- برق متناطلیسی اشعاع اور پلاسک کے کوئی نظریہ کی طبع کو سمجھ سکیں۔
- ضیا برقی اثر کی وضاحت کر سکیں اور ایٹمی ایکٹران کے نکات بیان کر سکیں۔
- ذی۔برگی رشتہ اور ہائز نہرگ عدم تینی اصول بیان کر سکیں۔
- کوئی نمبر کی شکل میں ایٹمی ارہل کی تعریف کر سکیں۔
- اوف پاؤ اصول، پالی کا اصول اسٹشی اور ازاد تنازع کا ہٹنڈ کا قاعدہ بتائیں۔
- ایٹموں کا ایکٹرانی تسلیک کر سکیں۔



شکل (a) 2.1 ایک کیتھوڈرے ڈسچارج ٹیوب

1850 ویں صدی کی پانچویں دہائی کے وسط میں کمی سامنہ دنوں، خاص طور پر فیراؤے، نے بڑی طور پر وکیوم شدہ ٹیوب میں جو کہ کیتھوڈرے ڈسچارج ٹیوب (Cathode Ray Discharge Tubes) کہلاتی ہیں، برقی ڈسچارج کا مطالعہ کرنا شروع کیا۔ ایسی ایک ٹیوب شکل 2.1 میں دکھائی گئی ہے۔ ایک کیتھوڈرے ٹیوب کا نتھ کی بنی ہوتی ہے، جس میں دو دھات کے پتلے ٹکڑے میں کیے ہوئے رکھے ہوتے ہیں، جو کہ الیکٹرود (Electrodes) کہلاتے ہیں۔ گیسوں میں برقی ڈسچارج کا مشاہدہ صرف بہت کم دباؤ اور بہت زیادہ وولٹیج (Voltage) پر ہی کیا جاسکتا ہے۔ مختلف گیسوں کے دباؤ کو خلا کاری (Evacuation) کے ذریعے مرتب کیا جاسکتا ہے۔ جب الیکٹرود (Electrodes) پر ضرورت کے مطابق بہت زیادہ وولٹیج لگایا جاتا ہے تو ذرات کی لہر میں سے کرنٹ بننے لگتا ہے، جو کہ ٹیوب میں کیتھوڈ (Cathode) سے اینڈو (Anode) کی طرف حرکت کرتے ہیں۔ انہیں کیتھوڈ شعاعیں (Cathode Rays) یا کیتھوڈ شعاع ذرات (Cathode Ray Particles) کا نام دیا گیا۔ کیتھوڈ سے اینڈو کی سمت میں برقی روکے



شکل (b) 2.1 سوراخ دار اینڈو والی کیتھوڈرے ڈسچارج ٹیوب

- ذیلی ایٹمی ذرات کی دریافت کے بعد ایٹم کے استحکام (stability) کا احاطہ کرنا۔

طبعی اور کیمیائی، دونوں قسم کی خاصیتوں کی شکل میں ایک عصر کے طرز عمل کا دوسرا عصر کے طرز عمل سے مقابلہ کرنا۔

- مختلف ایٹمیں کے اتحاد سے مختلف قسم کے سالمات کی تشکیل کی وضاحت کرنا اور

ایٹمیں کے ذریعے خارج یا جذب کیے جانے والے مقاطیسی اشعاع کے مبدأ (Origin) اور خصوصیات کی طبع کو تجھسن۔

2.1 ذیلی ایٹمی ذرات (Sub-Atomic Particles)

ڈالٹن کا ایٹمی نظریہ (Dalton's Atomic Theory) کیتے کی بنا کے قانون، مستقل تناسب کے قانون اور صفتی تناسب کے قانون کی پڑخوبی وضاحت کرنے میں کامیاب رہا۔ لیکن یہ نظریہ کئی تجربات کے نتائج کی وضاحت نہیں کر سکا۔ مثال کے طور پر، یہ معلوم تھا کہ کاتچ اور آہنوں جیسی اشیا کو جب سلک یا فر سے رگڑا جاتا ہے تو بجلی پیدا ہوتی ہے۔ بیسویں صدی میں ذیلی ایٹمی ذرات کی بہت سی مختلف قسموں کی دریافت ہوئی لیکن اس حصہ میں ہم صرف دو ذرات، الیکٹران اور پروٹان، کی بات کریں گے۔

2.1.1 الیکٹران کی دریافت (Discovery of Electron)

1830 میں ماکیل فیراؤے نے تجربہ کر کے دکھایا کہ جب ایک الیکٹرولائٹ (Electrolyte) کے محلول سے برقی روگزاری جاتی ہے تو الیکٹرود پر کیمیائی تعامل ہوتا ہے جس کے نتیجے میں مادہ خارج ہوتا ہے اور الیکٹرود پر جمع (Deposit) ہو جاتا ہے انہوں نے کچھ قوانین بھی ضابط کی شکل میں پیش کیے، جن کا مطالعہ آپ جماعت XII میں کریں گے۔ ان نتائج نے برق کی ذریتی فطرت (Particulate Nature) تجویز کی۔

ایٹم کی ساخت کے بارے میں کچھ بصیرت ان تجربوں سے حاصل ہوئی جو گیسوں کے اندر سے برقی ڈسچارج گزار کر کیے گئے تھے۔ اس سے پہلے کہ ہم ان نتائج سے بحث کریں، چارج شدہ ذرات کے طرز عمل سے مختلف ایک بنیادی قاعدہ اپنے ذہن میں رکھنا ہوگا: یکساں چارج ایک دوسرے کو دفع کرتے ہیں اور غیر یکساں چارج ایک دوسرے کے تین کشش کا اظہار کرتے ہیں۔“

ہے، اس طرح یہ نتیجہ نکالا جاسکتا ہے کہ کیتوں شعاعیں منفی چارج شدہ ذرات پر مشتمل ہیں، جو الکٹران کھلاتے ہیں۔

(v) کیتوں شعاعیں (الکٹران) کی خصیٰں الکٹروڈ (Electrodes) کے مادے اور کیتوں رے ٹیوب (Cathode Ray Tube) میں موجود گیس کی طبع پر مختص نہیں ہیں۔

اس لئے، ہم یہ نتیجہ اخذ کرسکتے ہیں کہ الکٹران تمام ایتموں کے بنیادی اجزاء ترکیبی ہیں۔

2.1.2 الکٹران کے چارج کی وکیت سے نسبت

(Charge to Mass Ratio of Electron)

1897 میں برطانوی طبیعت داں، بجے۔ تھامسن نے برقی چارج (Mus of Electrical Charge) کی الکٹران کی کمیت (m_e) سے نسبت کی پیمائش کی۔ اس کے لیے انہوں نے کیتوں رے ٹیوب (Cathode Ray Tube) کا استعمال کیا اور برقی اور مقناطیسی میدان اس طرح لگایا کہ دونوں میدان ایک دوسرے کے عمودی ہوں اور ساتھ ہی ساتھ الکٹران کے راستے کے بھی عمودی (Perpendicular) ہوں (شکل 2.2)۔ تھامسن نے تو یہ پیش کی کہ برقی و مقناطیسی میدان کی موجودگی میں، ذرات کا اپنے راستے سے انحراف مندرجہ ذیل پر مختص ہے:

(i) ذرے کے منفی چارج کی عددی قدر پر، ذرے پر منفی چارج کی عددی قدر جتنی زیادہ ہوگی، برقی یا مقناطیسی میدان سے اس کا باہمی

بہاؤ کی مزید جائج کرنے کے لیے اینڈ میں ایک سوراخ کر دیا گیا اینڈ کے پیچے ٹیوب پر فاسفوری مک داٹے مادے (Phosphorescent material) زنک سلفاٹ کی پرت چڑھائی گئی۔ جب یہ شعاعیں اینڈ سے گزرنے کے بعد زنک سلفاٹ کی پرت پر پڑتی ہیں، تو پرت پر ایک چمکدار دھبہ پیدا ہوتا ہے (یہی چیز ٹیلی ویژن سیٹ میں بھی دیکھنے میں آتی ہے) [شکل 2.1(b)]۔

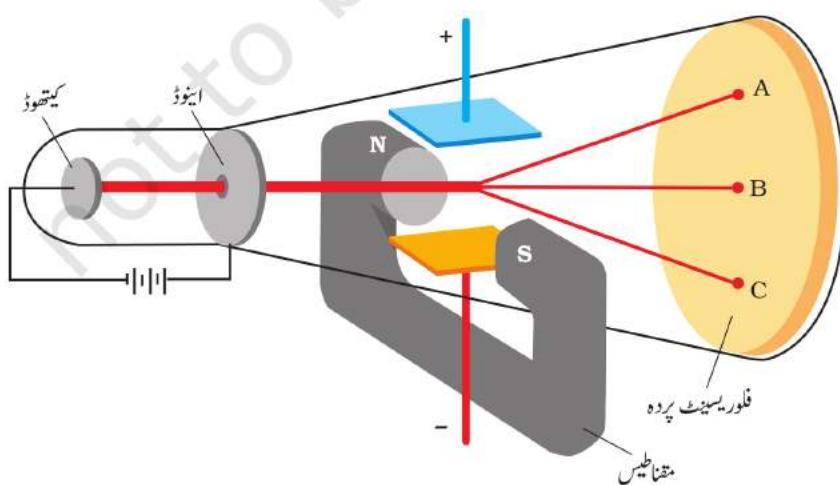
ان تجربات کا خلاصہ ذیل میں پیش کیا جا رہا ہے:

(i) کیتوں شعاعیں، کیتوں سے نکلتی ہیں اور اینڈ کی سمت میں حرکت کرتی ہیں۔

(ii) یہ شعاعیں بذاتِ خود نظر نہیں آتیں، لیکن ان کے طرز عمل کا مشاہدہ خاص قسم کے مادوں کی مدد سے کیا جاسکتا ہے (فلوریسینٹ یا فاسفوریسینٹ) جو ان شعاعوں کے نکرانے سے چمکنے لگتے ہیں۔ ٹیلی ویژن کی پچھر ٹیوب، بھی کیتوں رے ٹیوب ہیں اور ٹیلی ویژن پر تصویریں، اس کے اسکرین (پر دے) پر خاص قسم کے فلوریسینٹ مادوں کی پرت کی وجہ سے نکلتی ہیں۔

(iii) برقی یا مقناطیسی میدان کی غیر موجودگی میں یہ شعاعیں خط مستقیم میں سفر کرتی ہیں (شکل 2.2)۔

(iv) برقی یا مقناطیسی میدان کی موجودگی میں، کیتوں شعاعوں کا طرز عمل بالکل اس طرح ہی ہوتا ہے، جیسا کہ منفی چارج شدہ ذرات (Negatively Charged Particles) سے موقع کی جاتی



شکل 2.2 الکٹران کے برقی چارج و کمیت کی نسبت معلوم کرنے کے لیے آلات

$$(2.2) \quad m_e = \frac{e}{e/m_e} = \frac{1.6022 \times 10^{-19} C}{1.758820 \times 10^{11} C \text{ kg}^{-1}} = 9.1094 \times 10^{-31} \text{ kg}$$

2.1.4 پروٹن اور نیوٹرن کی دریافت (Discovery of Protons and Neutrons)

اصلاح شدہ کیتھوڈ رے ٹیوب میں کیے گئے برقی ڈسچارج نے ثبت چارج شدہ ذرات کی دریافت کی راہ دکھائی، جو کینال شعاعیں (Canal Rays) بھی کہلاتی ہیں۔ ان ثبت چارج شدہ ذرات کی خاصیتوں کی فہرست نیچے دی گئی ہے:

- (i) کیتھوڈ شعاعوں کے برخلاف، ثبت چارج شدہ ذرات، کیتھوڈ رے ٹیوب میں موجود گیس کی فطرت پر منحصر ہیں۔ پر یہ صرف ثبت چارج شدہ گیسی آئین ہیں۔
- (ii) ذرات کے برقی چارج کی ان کی کیمیت سے نبہت اس گیس پر منحصر ہے، جس سے وہ نکتے ہیں۔
- (iii) کچھ ثبت چارج شدہ ذرات پر برقی چارج، برقی چارج کی بنیادی اکائی کے اضعاف (Multiples) ہوتے ہیں۔

(iv) مقناطیسی یا برقی میدان میں ان ذرات کا طرز عمل، الیکٹران یا کیتھوڈ شعاعوں کے مشابہ کیے گئے طرز عمل کے برعکس ہوتا ہے۔

سب سے چھوٹا اور سب سے بڑا ثبت آئین، ہانڈروجن سے حاصل کیا گیا اور اسے پروٹن (Proton) کا نام دیا گیا۔ اس ثبت چارج شدہ ذرے کی خاصیتیں 1919 میں معلوم ہوئیں۔ بعد میں، یہ ضرورت محسوس ہوئی کہ ایٹم کے بنیادی اجزاء ترکیبی کے طور پر ایک برقی تعدادی ذرہ بھی پایا جانا چاہیے۔ یہ ذرات

چاؤک (Chadwick) (1932) نے دریافت کیے۔ انہوں نے اس دریافت کے لیے بیریلیم (Baryllium) کی ایک پتلی چادر پر ذرات کی بوچھار کی۔ جب برقی طور پر تعدادی ذرات، جن کی کیمیت پروٹن کی کیمیت سے معمولی سی زیادہ تھی خارج ہوئے تو انہوں نے ان ذرات کو نیوٹرن (Neutron) کا نام دیا۔ ان بنیادی ذرات کی اہم خاصیتیں جدول 2.1 میں دی گئی ہیں۔

عمل (Interaction) بھی اتنا ہی زیادہ ہوگا اور اس لیے انفراج (Deflection) بھی زیادہ ہوگا۔

- (ii) ذرے کی کیمیت پر— ذرہ جتنا بڑا ہوگا، انفراج اتنا ہی زیادہ ہوگا۔
- (iii) برقی یا مقناطیسی میدان کی قوت (Strength) پر— الیکٹرانوں کا اپنے اصل راستے سے انحراف، الیکٹرون کے درمیان لگائی گئی برقی قوت یا مقناطیسی میدان کی قوت میں اضافہ کے ساتھ بڑھ جاتا ہے۔

جب صرف برقی میدان لگایا جاتا ہے تو الیکٹران اپنے راستے سے انحراف کرتے ہیں اور کیتھوڈ رے ٹیوب سے نقطہ A پر نکراتے ہیں۔ اسی طرح جب صرف مقناطیسی میدان لگایا جاتا ہے، تو الیکٹران، کیتھوڈ رے ٹیوب سے نقطہ C پر نکراتے ہیں۔ ہوشیاری سے برقی اور مقناطیسی میدانوں کی قوتوں کو متوازن کرنے سے یہ ممکن ہے کہ الیکٹرانوں کو اسی راستے پر واپس لایا جاسکے جو وہ برقی یا مقناطیسی میدان کی غیر موجودگی میں اختیار کرتے ہیں۔ الیکٹرانوں کے راستے میں آئے ہوئے انحراف کی مقدار کی اور اس انحراف کو پیدا کرنے والے برقی و مقناطیسی میدانوں کی قوتوں کی درستی کے ساتھ پیمائش کر کے، تھامسن نے e/m_e کی قدر معلوم کی:

$$(2.1) \quad \frac{e}{m_e} = 1.758820 \times 10^{11} \text{ C kg}^{-1}$$

جہاں m_e گلوگرام میں الیکٹران کی کیمیت ہے اور e کولمب (C) میں الیکٹران کے برقی چارج کی عددی قدر ہے۔ کیونکہ الیکٹران منفی چارج شدہ ہوتے ہیں، اس لیے الیکٹران پر برقی چارج $-e$ ہے۔

2.1.3 الیکٹران پر برقی چارج (Charge on the Electron)

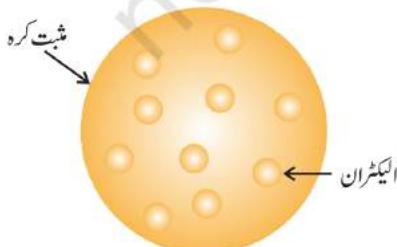
آر۔ اے۔ ملیکن (R.A. Millikan) (1906-1914) الیکٹران کے برقی چارج کو معلوم کرنے کا ایک طریقہ نکالا جو تیل بوند تجربہ (Oil Drop Experiment) کہلاتا ہے۔ انہوں نے معلوم کیا کہ الیکٹران کا برقی چارج $(C) = -1.6 \times 10^{-19}$ ہے۔ برقی چارج کی موجودہ منظور شدہ قدر $C = 1.6022 \times 10^{-19}$ ہے۔ الیکٹران کی کیمیت m_e ، ان نتائج کو تھامسن کے ذریعہ معلوم کی گئی e/m_e نسبت کے ساتھ ملانے پر معلوم کی گئی:

2.2 ایٹمی ماذل (Atomic Models)

پہچھے سیکشن میں بیان کیے گئے تجربات سے حاصل ہونے والے مشاہدات سے یہ نتیجہ اخذ کیا گیا کہ ڈالٹن کا ناقابل تقسیم ایٹم، ذیلی ایٹمی ذرات (Sub Atomic Particles) سے مل کر ہنا ہے، جن پر منفی اور ثابت برقی چارج ہوتا ہے۔ ایک ایٹم میں ان برقی چارج شدہ ذرات کی تقسیم (Distribution) کی وضاحت کرنے کے لیے مختلف ایٹمی ماذل تجویز کیے گئے۔ حالانکہ ان میں سے کچھ ماذل ایٹم کے استحکام (Stability) کی وضاحت نہیں کر سکتے، ہم ذیل میں، ان میں سے جو جے۔ جے۔ تھامسن اور ارنسٹ رورفورڈ کے تجویز کردہ دو ماذلوں سے بحث کر رہے ہیں۔

2.2.1 ایٹم کا تھامسن ماذل (Thomson Model of Atom)

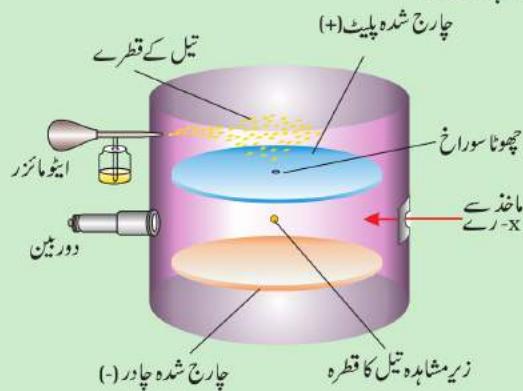
جے۔ جے۔ تھامسن نے 1898ء میں تجویز کیا کہ ایک ایٹم کی شکل کروی (Spherical) ہوتی ہے۔ (نصف قطر، تقریباً 10^{-10}m) جس میں شبست چارج کیساں طور پر تقسیم ہوتا ہے۔ الکٹران اس میں اس طرح پوسٹ ہوتے ہیں کہ زیادہ سے زیادہ مستحکم برقی سکونی ترتیب حاصل ہو سکے (شکل 2.4)۔ اس ماذل کو کئی مختلف نام دیے گئے ہیں، مثال کے طور پر آلو یہ پُنگ (Plum Pudding)، ریزن پُنگ (Raisin Pudding) یا تربوز (Watermillon) ماذل۔ اس ماذل کو ہم شبست چارج کی پُنگ یا شبست چارج کا تربوز تصور کر سکتے ہیں، جس میں آلو یا نیچ (الکٹران) پوسٹ ہوتے ہیں۔ اس ماذل کی اہم خاصیت یہ ہے کہ اس ماذل کے مطابق ایٹم کی کمیت پورے ایٹم میں یکسان طور پر تقسیم ہوتی ہے۔ حالانکہ یہ ماذل ایٹم کی مجموعی تعداد میں



شکل 2.4 ایٹم کا تھامسن ماذل

Milikan's Oil Drop Method

اس طریقہ میں تیل کے چھوٹے چھوٹے قطروں کو کہر (Mist) کی شکل میں، جو کہ اینیماٹر (Atomiser) کے ذریعے پیدا کیے گئے تھے، برقی کنڈنسر (Electrical Condenser) کی اوپری پلیٹ میں ایک چھوٹے سے سوراخ کے ذریعے، داخل ہونے دیا گیا۔ ان قطروں کے ذریعے نیچے کی سمت میں کی گئی حرکت کا مشاہدہ ایک دوربین کے ذریعے کیا گیا جس میں ایک مائیکرومیر چیمیئر (Micrometer Eye) Piece) لگ ہوا تھا۔ ان قطروں کی نیچے گرنے کی شرح کی پیمائش کے ذریعے ملیکن ان قطروں کی کمیت معلوم کر سکے۔ چیمیئر (Chamber) کے اندر کی ہوا میں سے X۔ شعاعوں کو گزار کر، آئین سازی کر دی گئی۔ ان تیل کے قطروں نے گہنی آئندوں سے تصادم (Collision) کے ذریعے برقی چارج حاصل کر لیا۔ ان چارج شدہ تیل کے قطروں کی نیچے گرنے کی رفتار میں ابطا (Retaration) یا اسراع پیدا کیا جاسکتا ہے اور انھیں حالت سکون میں بھی لاایا جاسکتا ہے۔ ایسا کہ سکنا اس پر محصر ہے کہ قطروں پر چارج کتنا ہے، اور پلیٹ پر لگائے گئے ولٹیج کی قطبیت (Polarity) اور قدر کیا ہے ہوشیاری کے ساتھ قطروں کی حرکت پر برقی میدان کی قوت کے تیل کے اثر کی پیمائش کے ذریعے، ملیکن نے یہ نتیجہ اخذ کیا کہ قطروں پر برقی چارج کی عددی قدر Q ہمیشہ برقی چارج کا صحیح عددی ضعف (Integral multiple) ہوتی ہے۔ یعنی کہ:



شکل 2.3 چارج 'Q' کی پیمائش کے لیے ملیکن تیل بوند آلم۔ چیمیئر میں تیل کے قطرے پر کام کر رہی قوتوں ہیں: کشش نقل، برقی میدان کی وجہ سے برق سکونی، اور ایک مزوجی کشید قوت (Viscous Drag Force) جو تیل کے قطرے کے حرکت کرنے کے دوران لگتی ہیں۔

جدول 2.2 نبیادی ذرات کی خاصیتیں

نام	علامت	مطلق بر قی چارج (C)	سنتی بر قی چارج	کیت (کلوگرام)	کیت (u)	تقریبی کیت (u)
ایکیٹران	e	-1.6022×10^{-19}	-1	9.10939×10^{-31}	0.00054	0
پروٹان	p	-1.6022×10^{-19}	+1	1.67262×10^{-27}	1.00727	1
نیوٹران	n	0	0	1.67493×10^{-27}	1.00867	1

ہیں۔ یہ دکھایا گیا کہ تین قسم کی شعاعیں خارج ہوتی ہیں، یعنی کہ α ، β ، γ اور α شعاعیں خارج ہوتی ہیں۔ ردرفورڈ (Rutherford) نے معلوم کیا کہ α -شعاعیں بہت زیادہ تو انہی کے ذرات پر مشتمل ہیں جن پر ۱۲ کامی ثابت بر قی چارج ہوتا ہے اور جن کی کیت ۱۴ ائمی کیت اکامی (a.m.u.) ہوتی ہے۔ انہوں نے نتیجہ اخذ کیا کہ α -ذرات ہیلیم (Helium) کے نیکلیس ہیں کیونکہ یہ α -ذرات، ۱۲ ایکیٹرانوں کے ساتھ مل کر ہیلیم گیس بناتے ہیں۔ β -شعاعیں، منفی چارج شدہ ذرات ہیں جو ایکیٹرانوں جیسی ہی ہیں۔ γ -شعاعیں α -شعاعوں کی طرح اعلیٰ تو انہی وآلے اشاعر ہیں۔ یہ تعدیلی (Neutral) ہیں اور ذرات پر مشتمل نہیں ہوتیں۔ جہاں تک دخوی پاور (Penetrating Power) کا تعلق ہے، α -ذرات کی دخوی پاور سب سے کم ہوتی ہے، اس کے بعد β -شعاعیں آتی ہیں، α -ذرات کی دخوی قوت کی 100 گنا (گنا) اور پھر γ -شعاعیں (α -ذرات کی 1000 گنا)۔

2.2.2 ردرفورڈ کا ایکم کا نیوکلیائی مائل (Rutherford's Nuclear Model of Atom)

Nuclear Model of Atom

ردرفورڈ (Rutherford) اور ان کے شاگردوں ہنس گیگر اور ارنست مارسدن (Hans Geiger and Ernest Morsden) نے سونے کے بہت پتلے ورق پر α -ذرات کی بوجھار کی۔ ردرفورڈ کا مشہور α -ذرات انتشار تجربہ (alpha-particle scattering experiment) شکل 2.5 میں دکھایا گیا ہے۔

ایک تابکار ماغذے سے لکھنے والے بہت زیادہ تو انہی کے α -ذرات کے ایک دھارے کو سونے (دهات) کے ایک پتلے ورق (مونٹانی 100m) پر ڈالا جاتا ہے۔ سونے کے پتلے ورق کے اردوگر ایک دائری فلوریسینٹ زنک سلفاٹ پر دہ لگا ہوتا ہے۔ جب بھی کوئی α -ذرات پر دے سے لکھاتا ہے تو اس نقطے پر روشن کی ایک معمولی سی چمک پیدا ہوتی ہے۔

(Neutrality) کی وضاحت تو کر سکا لیکن بعد میں کیے گئے تجربات کے نتائج سے ہم آہنگ (Consistent) نہیں تھا۔ 1906ء میں تھامن کو گیسوں میں بر قی ایصال کی نظریاتی اور تجرباتی تحقیقات کے لیے نوبل انعام سے نوازا گیا۔

انیسویں صدی کے نصف آخر میں مختلف قسم کی شعاعیں (Rays) دریافت ہوئیں، جوان کے علاوہ ہیں جن کا ذکر اور پر کیا جا چکا ہے۔ ولہم روئنجن (Wilhalm Roentgen) (1845-1923) نے 1895ء میں دکھایا کہ جب ایکیٹران، کیتوڈ رے نیوب (Cathode Ray Tube) میں مادے سے گکراتے ہیں تو ایسی شعاعیں پیدا ہوتی ہیں جو کہ کیتوڈ رے نیوب کے باہر رکھے ہوئے فلوریسینٹ مادے (Fluorescent) میں فلوریسنس (Fluorescence) پیدا کر سکتی ہے۔ کیونکہ روئنجن کو اشاعر (Radiations) کی فطرت کے بارے میں معلوم نہیں تھا، اس نے انہیں α -شعاع کا نام دیا اور یہ نام ابھی بھی رائج ہے۔ یہ مشاہدہ کیا گیا کہ α -شعاعیں موثر طور پر اس وقت پیدا ہوتی ہیں، جب ایکیٹران کلیف دھاتی اینیوڈ (Dense Metal Targets) پر ہدف (Targets) کھلاتے ہیں۔ یہ شعاعیں بر قی اور مقنٹیسی میدانوں سے مخفف نہیں ہوتیں اور ان میں مادے سے گزر سکتے کی بہت زیادہ دخوی طاقت (Penetrating Power) ہوتی ہے اور یہی وجہ ہے کہ ان شعاعوں کا استعمال اشیا کے اندر ون کا مطالعہ کرنے کے لیے کیا جاتا ہے۔ یہ شعاعیں بہت کم طول موج (Wave Length) کی ہوتی ہیں۔ (~0.1nm) اور ان کی برق۔ مقنٹیسی (Electromagnetic) خاصیت ہوتی ہے (سیشن 2.3.1)۔

ہنری بیکوریل (Henri Becquerel) (1852-1908) نے مشاہدہ کیا کہ ایسے عناصر (Elements) میں جو اپنے آپ اشاعر کا اخراج کرتے ہیں اور اس مظہر (Phenomenon) کو تابکاری (Radioactivity) کا نام دیا اور یہ عناصر "تابکار عناصر" کہلاتے

(iii) چند ذرات ہی (20,000 میں سے 1) ٹکرایا کر اسی سمت میں واپس لوٹ آئے، یعنی کہ ان میں تقریباً 180° کا انفراج (Deflection) ہوا۔

ان مشاہدات کی بنیاد پر ردرفورڈ نے اٹیم کی ساخت کے بارے میں مندرجہ ذیل نتائج اخذ کیے:

- اٹیم میں زیادہ تر جگہ خالی ہے، کیونکہ پیشتر α -ذرات ورق سے بنا منفرج ہوئے گزر گئے۔

(ii) چند ثابت چارج شدہ α -ذرات ہی منفرج ہوئے۔ یہ انفراج یقیناً ایک بڑی دافع قوت (Repulsive force) کی وجہ سے ہوا ہوگا، جس سے ظاہر ہوتا ہے کہ اٹیم کا ثابت برقی چارج پورے اٹیم میں یکساں طور پر پھیلا ہوا نہیں تھا، جیسا کہ تھامن نے مانتا تھا۔ یہ ثابت برقی چارج لازمی طور پر ایک بہت چھوٹے جنم میں مرکوز ہونا چاہیے، تبھی وہ ثابت چارج شدہ α -ذرات کودفعہ اور منفرج کر سکتا ہے۔

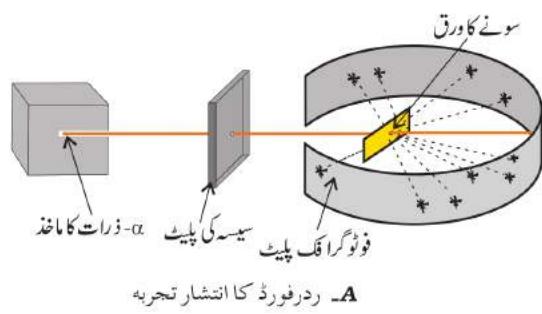
(iii) ردرفورڈ کے ذریعے کی گئی تحسیبات سے ظاہر ہوا کہ نیوکلیس کے ذریعے چھیرا گیا جنم، اٹیم کے کل جنم کے مقابلے میں قابل نظر انداز حد تک کم ہوتا ہے۔

اٹیم کا نصف قطر تقریباً 10^{-10} m ہے، جبکہ نیوکلیس کا نصف قطر 10^{-15} m ہے۔ اٹیم اور نیوکلیس کے سائز میں اس فرق کو ہم مندرجہ ذیل مثال کے ذریعے بہتر طور پر محسوس کر سکتے ہیں۔ اگر ایک کرکٹ کی گیند نیوکلیس کو ظاہر کرتی ہے تو اٹیم کا نصف قطر تقریباً 5km ہوگا۔

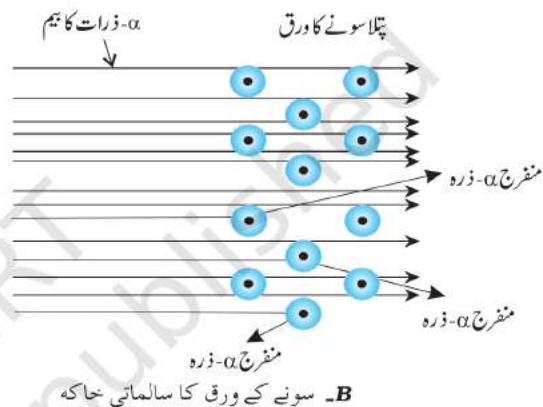
مندرجہ بالا مشاہدات اور نتائج کی بنیاد پر، ردرفورڈ نے اٹیم کی نیوکلیسی تجویز کیا (پروٹاؤں کی دریافت کے بعد)۔ اس ماذل کے مطابق:

- ثابت چارج اور اٹیم کی پیشتر کیتی بہت ہی چھوٹے خطے میں کثیف طور پر مرکوز ہوتی ہے۔ اٹیم کے اس بہت ہی چھوٹے حصے کو ردرفورڈ نے نیوکلیس (Nucleus) کا نام دیا۔

(ii) نیوکلیس ایکٹرانوں سے گھرا ہوتا ہے جو نیوکلیس کے ارد گرد بہت تیز رفتار سے دائری راستوں پر، جنہیں مدار (Orbit) کہتے ہیں، حرکت کرتے ہیں۔ اس طرح، ردرفورڈ کا ماذل شمشی نظام سے مشابہ رکھتا ہے، جس میں نیوکلیس سورج کا کردار ادا کرتا ہے اور ایکٹران چکر لگا رہے ساروں کے روں ادا کرتے ہیں۔



A. ردرفورڈ کا انتشار تجربہ



B. سونے کے ورق کا سالمانی خاکہ

شکل 2.5. ردرفورڈ کے انتشار تجربہ کا خاکہ ۔ جب α -ذرات کا ایک بیم ایک پتلے، سونے کے ورق پر ڈالا جاتا ہے۔ تو پیشتر α -ذرات سونے کے ورق سے متاثر ہوئے بغیر ورق سے گذر جاتے ہیں۔ لیکن کچھ منفرج ہو جاتے ہیں۔

انتشار تجربہ کے نتائج امید کے بہت بخلاف تھے۔ تھامن کے اٹیم کے ماذل کے مطابق، ورق میں سونے کے ہر ایک اٹیم کی کیت، پورے اٹیم میں یکساں طور پر پھیلی ہونی چاہیے تھی اور α -ذرات میں اتنی توانائی تھی جو کیت کی اسی یکساں تیزی سے سیدھے گزر سکنے کے لیے کافی ہوتی۔ امید یہ تھی کہ ورق سے گزرتے ہوئے، ذرات کی چال آہستہ ہو جائے گی اور ان کی سمت میں تبدیلی صرف چھوٹے زاویوں سے ہی ہوگی۔ یہ مشاہدہ کیا گیا کہ

- زیادہ تر α -ذرات سونے کے ورق سے بغیر کسی انفراج کے گزر گئے۔

(ii) α -ذرات کی ایک چھوٹی کسر، چھوٹے زاویوں سے منفرج ہوئی۔

آئُس بارہہ ایٹم میں، جن کا کمیتی عدد یکساں ہوتا ہے لیکن ایٹھی عدد مختلف ہوتا ہے، مثال کے طور پر $^{14}_6\text{C}$ اور $^{14}_7\text{N}$ - دوسری طرف ایسے ایٹم، جن کے ایٹھی عدد یکساں ہوتے ہیں اور کمیتی عدد مختلف ہوتے ہیں، آئُسوٹوپ (Isotopes) کہلاتے ہیں۔ دوسرے لفظوں میں (مساویات کے مطابق)، یہ ظاہر ہے کہ آئُسوٹوپ میں فرق، ان کے نیوکلیس میں 2.4 موجود نیوٹرانوں کی مختلف تعداد کی وجہ سے ہے۔ مثال کے طور پر، اگر ہم ہائڈروجن ایٹم پر ہی دوبارہ غور کریں تو ہائڈروجن کے 99.985% ایٹھوں میں صرف ایک پروٹان ہوتا ہے۔ یہ آئُسوٹوپ پروٹیم ($^{1}_1\text{H}$) کہلاتا ہے۔ ہائڈروجن ایٹم کی باقی بچی فیصد میں دو مزید آئُسوٹوپ ہوتے ہیں۔ ایک وہ جس میں ایک پروٹان اور ایک نیوٹران ہوتا ہے اور جسے ڈیوٹریم (Deuterium) (D, 0.015%) اور دوسرا وہ جس میں ایک پروٹان اور 2 نیوٹران ہوتے ہیں اور جسے ٹریٹیم (Tritium) کہتے ہیں۔ آخرالذکر آئُسوٹوپ زمین پر بہت کم مقدار میں پایا جاتا ہے۔ عام طور سے پائے جانے والے کچھ اور آئُسوٹوپ کی مثالیں ہیں: کاربن کے ایٹم، جن میں 6 پروٹانوں کے ساتھ ساتھ 6 یا 8 نیوٹران پائے جاتے ہیں۔ $^{12}_6\text{C}$, $^{13}_6\text{C}$, $^{14}_6\text{C}$ ۔ کلورین کے ایٹم، جن میں 17 پروٹانوں کے ساتھ 18 اور 20 نیوٹران پائے جاتے ہیں ($^{35}_{17}\text{Cl}$, $^{37}_{17}\text{Cl}$)۔

آخر میں آئُسوٹوپ سے متعلق ایک اہم نکتہ، جس کا ذکر کیا جانا چاہیے، یہ ہے کہ ایشموں کی کیمیائی خاصیتیں الیکٹرانوں کی تعداد سے کثیر و ہوتی ہیں، جو نیوکلیس میں پروٹانوں کی تعداد سے معلوم کی جاسکتے ہیں۔ ایک نیوکلیس میں موجود نیوٹرانوں کی تعداد سے ایک عنصر کی کیمیائی خاصیتوں پر بہت کم اثر پڑتا ہے۔ اس لیے، ایک عنصر کے تمام آئُسوٹوپ یکساں کیمیائی طرز عمل کا اظہار کرتے ہیں۔

2.1 مسئلہ

$^{80}_{35}\text{Br}$ میں پروٹان اور الیکٹرانوں کی تعداد کا حساب لگائیے۔

حل

اس صورت میں:

$$^{80}_{35}\text{Br}, Z = 35, A = 80$$

کیونکہ نوع تعداد میں ہے۔

$= \text{الیکٹرانوں کی تعداد} = \text{پروٹانوں کی تعداد}$

(iii) الیکٹران اور نیوکلیس ایک ساتھ برق سکونی قوتوں کے ذریعے قائم رہتے ہیں۔

2.2.3 ایٹھی عدد اور کمیتی عدد (Atomic Number and Mass Number)

نیوکلیس میں ثابت برتنی چارج کی موجودگی، نیوکلیس میں پائے جانے والے پروٹانوں کی وجہ سے ہوتی ہے۔ جیسا کہ پہلے ثابت کیا جا چکا ہے، پروٹان کا برتنی چارج الیکٹران کے برتنی چارج کے مساوی اور مختلف ہوتا ہے۔ نیوکلیس میں موجود پروٹانوں کی تعداد ایٹھی عدد (Atomic Number) (Z) کے مساوی ہوتی ہے۔ مثال کے طور پر، ہائڈروجن کے نیوکلیس میں پروٹانوں کی تعداد 1 ہے، سوڈیم ایٹم میں 11 ہے، اس لیے ان کے ایٹھی عدد، بالترتیب، 1 اور 11 ہیں۔ برتنی معادلت کو برقرار رکھنے کے لیے، ایک ایٹم میں الیکٹرانوں کی تعداد، پروٹانوں کی تعداد کے مساوی ہوتی ہے (ایٹھی عدد Z)۔ مثلاً ہائڈروجين ایٹم اور سوڈیم ایٹم میں الیکٹرانوں کی تعداد، بالترتیب، 1 اور 11 ہے۔

ایک ایٹم کے نیوکلیس میں پروٹانوں کی تعداد = ایٹھی عدد (Z)

(2.3) ایک تبدیل ایٹم میں الیکٹرانوں کی تعداد =
جبکہ نیوکلیس کا ثابت برتنی چارج پروٹانوں کی وجہ سے ہوتا ہے، نیوکلیس کی کمیت پروٹانوں اور نیوٹرانوں کی وجہ سے ہوتی ہے۔ جیسا کہ پہلے بھی بتایا جا چکا ہے، نیوکلیس میں موجود پروٹانوں اور نیوٹرانوں کو مشترک طور پر نیوکلیان (Nucleons) کہتے ہیں۔ نیوکلیانوں کی کل تعداد کو ایٹھی کمیتی عدد (Mass Number) کہتے ہیں۔

نیوٹرانوں کی تعداد (n) + پروٹانوں کی تعداد (Z) = کمیتی عدد (A)

(2.4)

2.2.4 آئُس بارہہ اور آئُسوٹوپ (Isobars and Isotopes)

کسی بھی ایٹم کی ترکیب (Composition) کو اس کے معیاری عنصر کی علامت (X) کو استعمال کر کے ظاہر کیا جاتا ہے، جس کے اوپر کی جانب بائیں کوئے پر ایٹھی کمیت عدد (A) اور نیچے کی جانب بائیں کوئے پر ایٹھی عدد Z لکھا جاتا ہے (یعنی کہ $^{A}_Z\text{X}$)۔

الیکٹران مقابلاً ہلکے سیاروں کی طرح ہیں۔ مزید الیکٹران اور نیوکلیس کے درمیان کو لمب قوت ($kq_1 q_2 / r^2$)، جہاں q_1 اور q_2 برتنی چارج ہیں، اور برقی چارجوں کے درمیان کا فاصلہ ہے اور k تابعیت کا مستقلہ ہے)، ریاضیاتی طور پر کشش قوت $\left(G \cdot \frac{m_1 m_2}{r^2} \right)$ کے مشابہ ہے، جہاں m_1 اور m_2 کمیتیں ہیں، r کمیتوں کے درمیان کا فاصلہ ہے اور G کشش ثقل کا مستقلہ ہے۔ جب شمسی نظام پر * کلاسیک میکینکس کا اطلاق کیا جاتا ہے تو یہ ظاہر ہوتا ہے کہ سیارے، سورج کے گرد، بخوبی معرف دار ہتے ہیں۔ اس نظریہ (Theory) سے سیاروں کے مدار اور تجرباتی پیمائشوں سے ان کے اتفاق کی درستگی صحت کے ساتھ تحسیب کی جاسکتی ہے۔ شمسی نظام اور نیوکلیائی ماڈل میں مشابہت یہ تجویز کرتی ہے کہ الیکٹرانوں کو بھی نیوکلیس کے گرد بخوبی معرف داروں میں حرکت کرنا چاہیے۔ لیکن، جب کوئی جسم ایک مدار میں گھومتا ہے، تو اس میں اسراع پیدا ہوتا ہے (اگر ایک مدار میں کوئی جسم مستقل چال سے بھی حرکت کر رہا ہو، تو سمت کی تبدیلی کی وجہ سے اس میں اسراع پیدا ہوتا لازمی ہے)۔ اس کا مطلب ہے کہ نیوکلیائی ماڈل کے مطابق ایک الیکٹران جو سیاروں کے جیسے مدار میں حرکت کر رہا ہے، اس پر اسراع کام کر رہا ہے۔ میکسول (Maxwell) کے برق مقتاٹی نظریہ (Electromagnetic Theory) کے مطابق چارج شدہ ذرات، جب اسراع پذیر ہوتے ہیں تو انھیں برق مقتاٹی اشعاع خارج کرنا چاہیے (یہ خاصیت سیاروں میں نہیں پائی جاتی کیونکہ وہ چارج شدہ نہیں ہیں)۔ اس لیے ایک مدار میں حرکت کرتا ہوا ایک الیکٹران اشعار خارج کرے گا، اور اشعار کے ذریعے خارج ہوئی تو انہی، الیکٹرانی حرکت سے حاصل ہوگی۔ اس لیے مدار کا تاریخ سکرتاری بے گا۔ تحسیبات سے ظاہر ہوتا ہے کہ ایک الیکٹران صرف s^{-8} میں چکر کھاتے کھاتے نیوکلیس میں گر پڑے گا۔ لیکن ایسا نہیں ہوتا۔ اس لیے درفورڈ ماڈل ایٹم کی استحکام (Stability) کی وضاحت نہیں کر سکتا۔ اگر ہم الیکٹران کی حرکت کو کلاسیک میکینکس اور برق مقتاٹی نظریہ کی بنیاد پر بیان کرتے ہیں تو آپ سوال کر سکتے ہیں کہ اگر الیکٹرانوں کی حرکت کی وجہ سے ایٹم غیر مستحکم ہو رہا ہے تو کیوں نہ نیوکلیس کے گرد الیکٹرانوں کو ساکت طرح ہے، جس میں نیوکلیس، وزنی سورج کا کروار ادا کرتا ہے اور

$$80 - 35 = 45 = \text{نیوٹرانوں کی تعداد}$$

(مساویات 2.4)

2.2.2 مسئلہ

ایک نوع (Species) میں الیکٹرانوں، پروٹانوں اور نیوٹرانوں کی تعداد بالترتیب 18، 16 اور 16 ہے۔ نوع کو مناسب علامت سے ظاہر کیجئے۔

حل

ایٹمی عدد پروٹانوں کی تعداد کے برابر ہے یعنی 16۔ غصر سلف (S) ہے۔ نیوٹرانوں کی تعداد + پروٹانوں کی تعداد = ایٹمی کمیت عدد

$$= 16 + 16 = 32$$

نوع، تعدادی نہیں ہے، کیونکہ پروٹانوں کی تعداد الیکٹرانوں کی تعداد کے مساوی نہیں ہے۔ یہ این آین (منقی چارج شدہ) ہے، جس کا چارج اضافی الیکٹرانوں کے مساوی ہے، یعنی کہ:

$$18 - 16 = 2$$

علامت ہے $^{32}_{16} S^2$

نوٹ: علامت X^2 استعمال کرنے سے پہلے، معلوم کیجئے کہ نوع معادل ایٹم ہے، ایک ثابت آین ہے یا منقی آین ہے۔ اگر یہ تعدادی ایٹم ہے تو مساوات (2.3) درست ہے، یعنی کہ ایٹمی عدد = الیکٹرانوں کی تعداد + پروٹانوں کی تعداد، اگر نوع ایک آین ہے تو معلوم کیجئے کہ آیا پروٹانوں کی تعداد ایکٹرانوں کی تعداد سے زیادہ ہے (ثبت آین) یا کم (منقی آین)۔ نیوٹرانوں کی تعداد ہمیشہ (A-Z) سے حاصل ہوگی، چاہے نوع تعدادی ہو یا آین ہو۔

2.2.5 رورفورد ماڈل کی خامیاں (Drawbacks of Rutherford Model)

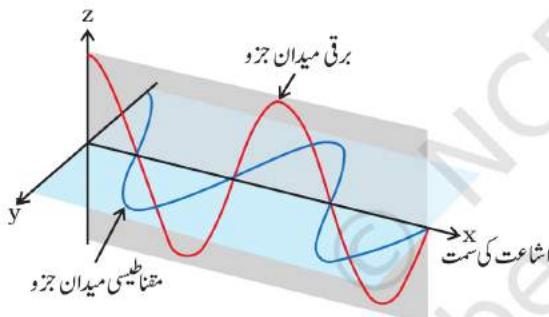
رورفورد کا نیوکلیائی ماڈل برائے ایٹم ایک چھوٹے پیمانے کے شمسی نظام کی طرح ہے، جس میں نیوکلیس، وزنی سورج کا کروار ادا کرتا ہے اور

* کلاسیکی میکینکس ایک نظریاتی سائنس ہے جو نیوٹن کے قوانین پر مبنی ہے۔ یہ کلان اجسام (Macroscopic Bodies) کی حرکت کے قوانین کا تعین کرتی ہے۔

زمانہ قدیم سے یہ معلوم ہے کہ روشنی بھی اشاعع کی ایک شکل ہے اور اس کی طبع کے بارے میں قدیم زمانے سے ہی اندازے لگائے جاتے رہے ہیں۔ پہلے (نیوٹن) سمجھا جاتا تھا کہ روشنی ذرات (ذرپکوں) سے مل کر بنی ہے۔ انیسویں صدی میں ہی روشنی کی لہر فطرت (Wave Nature) تسلیم کی جا سکی۔

میکسولیں ہی پھر وہ پہلے شخص تھے جنہوں نے یہ دکھایا کہ روشنی کی لہریں، اہترازی برقی اور مقناطیسی کردار کی حامل ہیں (شکل 2.6)۔ حالانکہ برق مقناطیسی لہر حرکت اپنی طبع کے لحاظ سے پیچیدہ ہے یہاں ہم کچھ سادہ خصیتیں ہی ملاحظہ کریں گے۔

(i) اہتراز کر رہے چارج شدہ ذرات سے پیدا ہونے والے اہترازی برقی و مقناطیسی میدان، ایک دوسرے پر عمودی ہوتے ہیں اور یہ دونوں موج کی اشاعت کی سمت پر عمودی ہوتے ہیں۔ برق مقناطیسی لہر کی ایک سادہ تصویر شکل 2.6 میں دکھائی گئی ہے۔



شکل 2.6 ایک برق مقناطیسی لہر کے برقی و مقناطیسی جزو۔ ان اجزاء کی طول موج، سرعت، چال اور وسعت یکسان ہوتی ہی، لیکن یہ دو باہم عمودی مستويوں میں ارتعاش کرتے ہیں۔

(ii) آواز کی لہروں اور پانی کی لہروں کے برعکس، برق مقناطیسی لہروں کو میڈیم (Medium) کی ضرورت نہیں ہوتی اور یہ وکیم (Vacuum) میں حرکت کر سکتی ہیں۔

(iii) یہ اب اچھی طرح ثابت ہو چکا ہے کہ برق مقناطیسی اشاعع کی کئی قسمیں ہیں، جو ایک دوسرے سے طول موج یا سرعت میں مختلف ہوتی ہیں۔ یہ برق مقناطیسی طیف (Electromagnetic Spectrum) میں تسلیم دیتی ہیں (شکل 2.7)۔ طیف کے مختلف

نیوکلیس اور الیکٹرانوں کے مابین برق سکونی کشش، الیکٹرانوں کو نیوکلیس کی طرف کھینچ لے گی اور ہمیں تھامن ماؤل کی ایک چھوٹی شکل ہی حاصل ہو گی۔ درفورڈ ماؤل کی ایک اور بڑی خامی یہ ہے کہ یہ ایٹم کی الیکٹرانی بنادت کے بارے میں کچھ نہیں بتاتا۔ یعنی کہ نیوکلیس کے گرد الیکٹرانوں کی ترقی کس طرح ہے اور ان الیکٹرانوں کی توانائیاں کیا ہوتی ہیں۔

2.3 ایٹم کے بوہر ماؤل کی راہ دکھانے والے اکشافات (Developments Leading to the Bohr's Model of Atom)

تاریخی طور پر، اشاعع کے مادے کے ساتھ ہونے والے باہمی علاووں کے مطالعے سے حاصل کیے گئے نتائج نے سالمات اور ایٹموں کی ساخت کے بارے میں بہت معلومات مہیا کی ہے۔ نیلس بوہر (Neils Bohr) نے ان نتائج کو استعمال کر کے، درفورڈ کے تجویز کردہ ماؤل کو بہتر بنایا۔ ایٹم کے بوہر ماؤل کی تسلیم میں دو اکشافات نے بڑا روں ادا کیا۔ یہ ہیں:

(i) برق مقناطیسی اشاعع کا ہرا کردار (Dual Character) (Particle) اور ڈرہ (Wave) (Wave) اور ڈرہ (Wave) (Particle) کا مطلب ہے کہ اشاعع میں موج (Wave) اور ڈرہ (Wave) (Particle) جیسی دونوں خصیتیں پائی جاتی ہیں۔

(ii) ایٹمی طیف (Atomic Spectra) سے متعلق تحریج باتی نتائج، جن کی وضاحت، ایٹم میں صرف کوئی (کیشن 2.4) الیکٹرانی انرژی یوں (Quantised Electronic Energy Levels) فرض کر کے ہی کی جاسکتی ہے۔

2.31 برق مقناطیسی اشاعع کی لہر فطرت (Wave Nature of Electromagnetic Radiation)

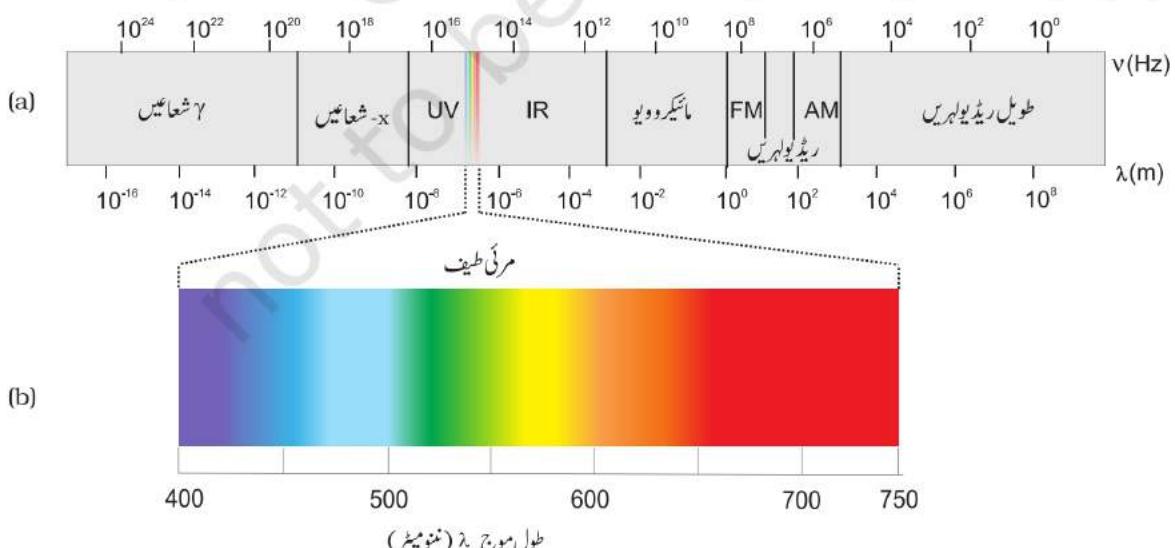
جیس میکسول (James Maxwell) (1870) وہ پہلے شخص تھے جنہوں نے چارج شدہ اجسام کے مابین باہمی عمل اور برقی و مقناطیسی میدانوں کے طرز عمل کی میکرو اسکوپ سطح پر تفصیلی وضاحت کی۔ انہوں نے تجویز کیا کہ جب برقی چارج شدہ ذرات، اسراع کے ساتھ حرکت کرتے ہیں تو تبادل (Alternating) برقی اور مقناطیسی میدان پیدا ہوتے ہیں اور تسلیم ہوتے ہیں۔ یہ میدان، لہروں کی شکل میں تسلیم ہوتے ہیں جو برق۔ مقناطیسی لہریں (Electromagnetic Waves) (Electromagnetic Radiation) یا برق مقناطیسی اشاعع (Electromagnetic Radiation) کہلاتی ہیں۔

طول موج کی اکائی، لمبائی کی اکائی ہونا چاہیے اور جیسا کہ آپ جانتے ہیں لمبائی کی اکائی میٹر (m) ہے۔ کیونکہ برق مقناطیسی اہریں مختلف قسم کی لہروں پر مشتمل ہوتی ہیں، جن کی طول موج میٹر سے بہت کم ہوتی ہے، اس لیے چھوٹی اکائیاں استعمال کی جاتی ہیں۔ شکل 2.7 میں برق مقناطیسی اشاعر کی مختلف قسمیں دکھائی گئی ہیں، جو ایک دوسرے سے طولی موج اور فریکوئنسی میں مختلف ہیں۔

وکیوم میں ہر قسم کی برق مقناطیسی اہریں، طول موج سے قطع نظر، یکساں چال سے سفر کرتی ہیں، یعنی کہ $3.0 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}$ (درستی صحت کے ساتھ، $(2.997925 \times 10^8 \text{ m s}^{-1})$ یہ روشنی کی چال کہلاتی ہے اور اسے علامت 'c' دی گئی ہے۔ فریکوئنسی (v) طول موج (λ) اور روشنی کی رفتار (c)، مساوات 2.5 کے مطابق ایک دوسرے سے منسلک ہیں:

$$(2.5) \quad c = v \lambda$$

اسپکٹر اسکوپی (Spectroscopy) میں عام طور سے استعمال ہونے والی ایک اور مقدار ہے، لہر عدد (Wave Number) اس کی تعریف اس طرح کی جاتی ہے کہ لہر عدد طول موج کی تعداد فی اکائی لمبائی ہے۔ اس کی اکائی طول موج کی اکائی کا مقابلہ ہونے والی اکائی cm^{-1} ہے (جو SI اکائی نہیں ہے)۔



شکل 2.7 (a) برقی مقناطیسی اشاعر کا طیف (b) مرئی طیف۔ مرئی حصہ کل طیف کا صرف ایک چھوٹا حصہ ہے۔

علاقوے مختلف ناموں سے شناخت کیے جاتے ہیں۔ کچھ مثالیں ہیں: ریڈیو فریکوئنس نطہ جو 10^6 Hz کے آس پاس ہوتا ہے اور جس کا استعمال نشریات میں کیا جاتا ہے، مانیکرو ویو (Microwave) نطہ، جو 10^3 Hz کے آس پاس ہوتا ہے اور رادار (Radar) میں استعمال ہوتا ہے، انفاریڈ (Infrared) نطہ جو 10^{13} Hz کے آس پاس ہوتا ہے اور جس کا استعمال گرم کرنے میں ہوتا ہے، الٹروائلٹ (Ultraviolet) نطہ جو 10^6 Hz کے آس پاس ہے اور سورج کی شعاعوں کا ایک جزو ہے۔ 10^{16} Hz کے آس پاس ایک چھوٹا سا خطہ وہ ہے جو عام طور سے مرئی روشنی (Visible Region) کہلاتا ہے۔ صرف یہی وہ حصہ ہے جسے ہماری آنکھیں دیکھ سکتی ہیں (یا شناس کر سکتی ہیں)۔ غیر مرئی اشاعر کی شناس کے لیے خاص آلات درکار ہوتے ہیں۔

(iv) برق مقناطیسی اشاعر کو ظاہر کرنے کے لیے مختلف قسم کی اکائیاں استعمال ہوتی ہیں۔

ان اشاعر کی خاصیتیں ہیں: فریکوئنسی (v) اور طول موج (λ) فریکوئنسی کی SI اکائی ہر ثیز (s^{-1}) ہے جو ہیزک ہر ثیز کے نام پر رکھی گئی ہے۔

ایک ہر ثیز کی تعریف اس طرح کی جاتی ہے کہ یہ لہروں کی وہ تعداد ہے جو ایک دیے ہوئے نقطے سے ایک سینڈ میں گزرتی ہیں۔

$$\nu = \frac{c}{\lambda} = \frac{3.00 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}}{750 \times 10^{-9} \text{ m}} = 4.00 \times 10^{14} \text{ Hz}$$

فریکوئنسی اکائیوں کے اعتبار سے مرئی طیف کی رشیخ $\times 4.0$ $7.5 \times 10^{14} \text{ Hz} \leq 10^{14} \text{ Hz}$ تک ہے۔

مسئلہ 2.5

حساب لگائیے: (a) لمبہ عدد اور (b) فریکوئنسی کا، اس پہلی اشعاع کے لیے جس کا طول موج 5800 \AA ہے

حل

(a) لمبہ عدد ($\bar{\nu}$) کی تحسیب:

$$\begin{aligned}\lambda &= 5800 \text{ \AA} = 5800 \times 10^{-8} \text{ cm} \\ &= 5800 \times 10^{-10} \text{ m} \\ \bar{\nu} &= \frac{1}{\lambda} = \frac{1}{5800 \times 10^{-10} \text{ m}} \\ &= 1.724 \times 10^6 \text{ m}^{-1} \\ &= 1.724 \times 10^4 \text{ cm}^{-1}\end{aligned}$$

(b) فریکوئنسی (ν) کی تحسیب:

$$\nu = \frac{c}{\lambda} = \frac{3 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}}{5800 \times 10^{-10} \text{ m}} = 5.172 \times 10^{14} \text{ s}^{-1}$$

2.3.2 برق مقناطیسی اشعاع کی ذرا تی فطرت: پلانک کا کوئٹم نظریہ

(Particle Nature of Electromagnetic Radiation: Planck's Quantum Theory)

کچھ تجرباتی مظاہر، جیسے انصراف (Diffraction) اور تداخل (Interference) وغیرہ کی، وضاحت برق مقناطیسی اشعاع کی لمبہ فطرت کے ذریعے کی جاسکتی ہے۔ لیکن ذیل میں جو مشاہدات دیے جارہے ہیں، وہ ان میں سے چند مشاہدات میں جن کی انیسویں صدی کی

مسئلہ 2.3

آل انڈیا ریڈیو دبلی کا وودھ بھارتی اسٹیشن 1.368 kHz کی فریکوئنسی پر نشر ہوتا ہے۔ ٹرمیٹر سے خارج ہونے والے برق مقناطیسی اشعاع کی طول موج کا حساب لگائیے۔ یہ برق مقناطیسی طیف کے کس نظرے سے تعلق رکھتا ہے۔

حل

طول موج λ c/ν کے مساوی ہے جہاں c وکیوم میں برق مقناطیسی اشعاع کی رفتار ہے اور ν فریکوئنسی ہے۔ دی ہوئی قیمتیوں کو رکھنے پر، ہمیں حاصل ہوتا ہے:

$$\begin{aligned}\lambda &= \frac{c}{\nu} \\ &= \frac{3.00 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}}{1368 \text{ kHz}} \\ &= \frac{3.00 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}}{1368 \times 10^3 \text{ s}^{-1}} \\ &= 219.3 \text{ m}\end{aligned}$$

پریڈیو لبر طول موج کی نمائندہ طول موج ہے۔

مسئلہ 2.4

مرئی طیف کی طول موج کی رشیخ واٹک (Violet) (400nm) سے سرخ (750 nm) تک ہے۔ ان طول موج کو فریکوئنسی میں ظاہر کیجئے۔ ($1 \text{ nm} = 10^{-9} \text{ m}$) ($\text{Hz} = \text{m}^{-1}$)

حل

مساوات 2.5 استعمال کرتے ہوئے، واٹک روشنی کی فریکوئنسی

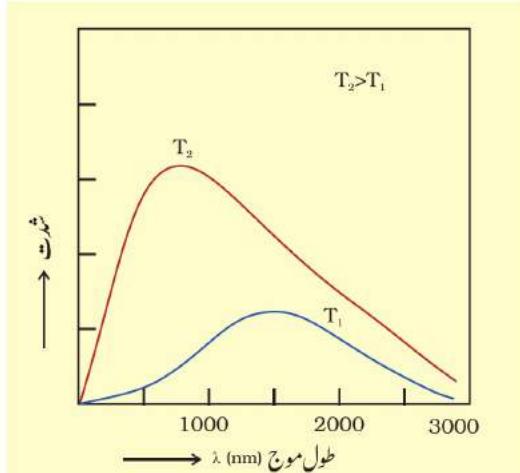
$$\begin{aligned}\nu &= \frac{c}{\lambda} = \frac{3.00 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}}{400 \times 10^{-9} \text{ m}} \\ &= 7.50 \times 10^{14} \text{ Hz}\end{aligned}$$

سرخ روشنی کی فریکوئنسی

* انصراف، ایک رکاوٹ کے ارد گرد موج کا مزاہ ہے۔

** تداخل، یکسان یا مختلف فریکوئنسی کی دو لمبہوں کا ایسا اتحاد (combination) ہے جو ایک ایسی موج دینتا ہے جس کا اسپسیس میں ہر ایک نقطے پر بنا تو اس نقطے پر ہر ایک تداخلی موج کے ذریعہ پیدا ہونے والے حلول کا الجبرا یا ویکٹر حاصل جمع ہوتا ہے۔

کی قدر بہت زیادہ (Maximum) ہو جاتی ہے اور پھر طول موج میں مزید کمی کے ساتھ یہ بھی کم ہونے لگتی ہے جیسا کہ شکل 2.8 میں کھا یا کیا ہے۔



شکل 2.8 طول موج - شد رشتہ

مندرجہ بالا تجرباتی نتائج کی، روشنی کے لہر نظریہ کی بنیاد پر خاطر خواہ وضاحت نہیں کی جاسکی۔ پلانک نے تجویز کیا کہ ایم اس سالات صرف مجرم مقداروں (Discrete quantities) میں ہی تو انائی خارج یا جذب کر سکتے ہیں اور ایک لگاتار سلسلے کی شکل میں نہیں، جیسا کہ اس وقت مقبول تصور تھا۔ پلانک نے تو انائی کی اس کم ترین مقدار کو جو برق مقتاٹی اشاعر کی شکل میں خارج یا جذب ہو سکتی ہے، کو انتم (Quantum) کا نام دیا۔ اشاعر کے ایک کو انتم کی تو انائی (E) اس کی فریکوئنسی (v) کے متناسب ہے اور اس اسات 6.2 سے ظاہر کی جاتی ہے:

$$(2.6) \quad E = hv$$

تباہیت مستقلہ 'h' پلانک مستقلہ (Plank's Constant)

کہلاتا ہے اور اس کی قدر ہے: $6.626 \times 10^{-34} \text{ Js}$

اس نظریہ کے ذریعے پلانک، مختلف درجہ حرارت پر، سیاہ جسم سے خارج ہونے والے اشاعر کی شدت کی تقییم کی فریکوئنسی یا طول موج کے تفاعل کے طور پر وضاحت کرنے میں کامیاب ہوئے۔

ضیا برقی اثر (Photoelectric Effect)

1887ء میں، ایچ۔ ہریز (H-Hertz) نے ایک بہت دلچسپ تجربہ کیا۔ اس تجربہ میں، جب کچھ خاص دھاتوں (مثال کے طور پر پوتاشیم، رو بیڈیم،

طیعیات (جو کلاسیکی طیعیات کہلاتی ہے) کے برق مقتاٹی نظریہ کی مدد سے بھی وضاحت نہیں کی جاسکتی۔

(i) گرم اجسام سے خارج ہونے والے اشاعر کی طبع (سیاہ جسم اشاعر)۔

(ii) دھاتی سطح سے اشاعر کے لکرانے پر، الیکٹرانوں کا خارج ہونا (ضیا Photo Electric Effect)۔

(iii) درجہ حرارت کے تفاعل کے طور پر ٹھوس اشیا کی حرارتی گنجائش میں تغیر۔

(iv) ایٹموں کے خطی طیف (Line Spectra)، خاص طور سے ہاندروجن کے حوالے سے۔

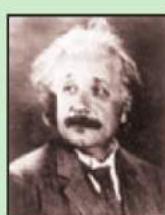
یہ بات قابل توجہ ہے کہ سیاہ جسم اشاعر کے مظہر کی ٹھوس وضاحت سب سے پہلے میکس پلانک (Max Planck) نے 1900 میں کی۔ یہ مظہر ذیل میں بیان کیا جا رہا ہے۔

جب ٹھوس اشیا کو گرم کیا جاتا ہے تو وہ اشاعر خارج کرتی ہیں، جس کی طول موج کی ریخ بہت زیادہ ہوتی ہے۔ مثال کے طور پر، جب ایک لوہے کی چھڑ کو ایک بھتی میں گرم کیا جاتا ہے، تو پہلے اس کا رنگ ہلاک سرخ ہوتا ہے اور پھر جیسے جیسے درجہ حرارت میں اضافہ ہوتا ہے، سرخ بھی بذریعہ بڑھتی جاتی ہے۔ پھر جب چھڑ کو مزید گرم کیا جاتا ہے، تو خارج ہونے والی شعاع میں سفید ہو جاتی ہے۔ اور پھر درجہ حرارت بہت زیادہ ہو جاتا ہے تو نیل ہو جاتی ہے۔ فریکوئنسی (Frequency) کے لحاظ سے ہم کہہ سکتے ہیں کہ اس کا مطلب ہے خارج ہونے والی شعاعوں کی فریکوئنسی بھی، درجہ حرارت میں اضافہ کے ساتھ، کم فریکوئنسی خطے میں آتا ہے۔

جبکہ نیل رنگ کا تعلق مقابلاً زیادہ فریکوئنسی خطے سے ہے۔ وہ "مثالي جسم" (Ideal body) جو تمام فریکوئنسی کو خارج کرتا ہے اور جذب کرتا ہے، سیاہ جسم کہلاتا ہے اور ایسے جسم کے ذریعے خارج کیا گیا اشاعر، سیاہ جسم اشاعر کہلاتا ہے۔ سیاہ جسم سے خارج ہونے اشاعر کی بالکل صحیح فریکوئنسی تقسیم (یعنی اشاعر کی شدت بمقابلہ فریکوئنسی مختصر) صرف اس کے درجہ حرارت پر مختص ہے۔ ایک دیے ہوئے درجہ حرارت پر، خارج ہونے والے اشاعر کی شدت میں طول موج میں کمی کے ساتھ اضافہ ہوتا ہے، پھر ایک دیے ہوئے طول موج پر اس

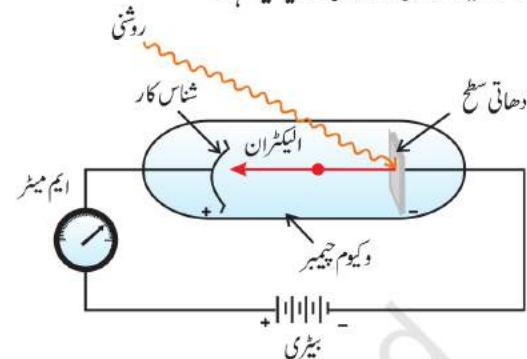
(iii) ہر دھات کے لیے ایک مخصوص کم سے کم فریکوئنسی (جسے دہیز فریکوئنسی Threshold Frequency) پر ضیابر قی اثر نہیں دیکھا جائتا۔ $v_0 > v$ پر خارج ہوئے الکٹران کسی حرکی توانائی کے ساتھ باہر آتے ہیں۔ ان الکٹرانوں کی حرکی توانائیوں میں استعمال کی جانے والی روشنی کی فریکوئنسی میں اضافہ کے ساتھ اضافہ ہوتا ہے۔

اوپر دیے ہوئے تمام نتائج کی، کلائیکل طبیعتیات کے قوانین کی بنیاد پر وضاحت نہیں کی جاسکی۔ کلائیکل طبیعتیات کے مطابق روشنی کی شعاع کی توانائی روشنی کی چمک پر منحصر ہے۔ یہ مشاہدہ کیا گیا کہ حالانکہ خارج ہوئے الکٹرانوں کی فریکوئنسی روشنی کی چمک پر منحصر ہے، لیکن خارج ہوئے الکٹرانوں کی حرکی توانائی چمک پر منحصر نہیں ہے۔ مثال کے طور پر سرخ روشنی $[v = 4.3 \text{ to } 4.6 \times 10^{14} \text{ Hz}]$ کی بھی چمک (شدت) کی ہو، اگر اسے پوشاہم دھات پر گھنٹوں بھی ڈالا جائے، تب بھی کوئی فوٹو الکٹران خارج نہیں ہوتا، لیکن جیسے ہی بہت کمزور پیلی روشنی $[v = 5.1 \text{ to } 5.2 \times 10^{14} \text{ Hz}]$ اسی پوشاہم چادر پر ڈالی جاتی ہے، ضیا بر قی اثر دکھائی دینے لگتا ہے۔ پوشاہم دھات کے لیے دہیز فریکوئنسی (Threshold Frequency) $5.0 \times 10^{14} \text{ Hz}$ ہے۔



البرٹ آئنسٹائن، جو کہ جرمی میں پیدا ہوئے امریکی طبیعتیات دان تھے، بہت سے لوگ انہیں آج تک کے دو سب سے بڑے طبیعتیات دانوں میں شمار کرتے ہیں (دوسرے اسحاق نیوٹن ہیں)۔ ان کے تین تحقیقی مقالوں نے، [جو مخصوص اضافت (Special Relativity)، برانوئن حرکت (Brownian Motions) اور ضیابر قی اثر، پر مبنی تھے] جنہیں انہوں نے 1905 میں شائع کرایا، جبکہ وہ برن (Berne) میں سوئی پیٹنٹ آفس (Swiss Patent Office) میں بے طور نیکنیکل اسٹنٹ ملازم تھے، طبیعتیات کی ارتقا پر گھرا اثر ڈالا۔ انہیں 1921 میں، ضیا بر قی اثر کی وضاحت کرنے کے لیے نوبل انعام سے نوازا گیا۔

سینیم وغیرہ) پر روشنی کا ایک بیم ڈالا گیا تو الکٹران (یا بر قی کرنٹ) خارج ہوئے، جیسا کہ شکل 2.9 میں دکھایا گیا ہے۔



شکل 2.9 ضیا بر قی اثر کا مطالعہ کرنے کے لیے آلات۔ ایک مخصوص فریکوئنسی کی روشنی، وکیوم چمپبیر میں رکھی ہوئی صاف دھاتی سطح سے نکراتی ہی، دھات سے الکٹران خارج ہوتے ہیں اور ایک شناس کار کے ذریعے ان کو شمار کیا جاتا ہے جو ان کی حرکتی توانائی کی پیمائش کرتا ہے۔

میکس پلانک (1858-1947)

میکس پلانک، ایک جرمن طبیعتیات دان، نے 1879 میں میونخ یونیورسٹی (Munich University) سے نظریاتی طبیعتیات میں ڈاکٹریٹ حاصل کی۔ 1888 میں انہیں برلن یونیورسٹی میں انسٹی ٹیوٹ آف تھیوریشکل فرکس کا ڈائریکٹر مقرر کیا گیا۔ پلانک کو 1918 میں ان کے کوائلم نظریہ کے لیے طبیعتیات کا نوبل انعام دیا گیا۔ پلانک نے تھرمودائیمکس (Thermodynamics) اور طبیعتیات کی دوسری شاخوں میں بھی اہم تعاون کیا۔

- یہ مظہر ضیابر قی اثر کہلاتا ہے اس تجربہ میں مشاہدہ کیے گئے نتائج ہیں:
- دھات کی سطح سے الکٹران، روشنی کی شعاع کے سطح سے ٹکراتے ہی نکلنے لگتے ہیں، یعنی کہ، روشنی کی شعاع کے دھات کی سطح سے ٹکرانے اور سطح سے الکٹرانوں کے خارج ہونے میں کوئی درمیانی وقفہ نہیں ہوتا۔
 - خارج ہونے والے الکٹرانوں کی تعداد روشنی کی شدت یا چمک (Brightness) کے متناسب ہے۔

جدول 2.2 کچھ دھاتوں کے لیے کام فنکشن (W_0) کی قدریں

دھات	Li	Na	K	Mg	Cu	Ag
W_0/ev	2.42	2.3	2.25	3.7	4.8	4.3

فطرت سے ہم آہنگ نہیں تھی، جو تداخل (Interference) اور انصاف (Diffraction) جیسے مظاہر کی وضاحت کر سکتی تھی۔ اس دوہری شکل کو حل کرنے کا واحد طریقہ یہ تھا کہ یہ تسلیم کر لیا جائے کہ روشنی، لمبواں اور ذرات جیسی، دونوں طرح کی خاصیتوں رکھتی ہے، یعنی کہ، روشنی کا دھرا طرز عمل ہوتا ہے۔ تجربہ پر انہصار کرتے ہوئے، ہم پاتے ہیں کہ روشنی یا تو ایک کافی توانائی کا فوٹان، دھات کے ایم کے ایک الیکٹران سے نکلتا ہے، تو وہ، فوری طور پر نکلاو کے دوران، اپنی توانائی کا الیکٹران کو منتقل کر دیتا ہے اور الیکٹران فوراً، بغیر کسی درمیانی وقفہ کے، خارج ہو جاتا ہے۔ فوٹان کی توانائی جتنی زیادہ ہوگی، الیکٹران کو اتنی ہی زیادہ توانائی منتقل ہوگی اور خارج ہوئے الیکٹران کی حرکی توانائی اتنی ہی زیادہ ہوگی۔ دوسرے لفظوں میں، خارج ہوئے الیکٹران کی حرکی توانائی، برق مقناطیسی اشعاع کی فریکوننسی کے متناسب ہے۔ کیونکہ نکرانے والے فوٹان کی توانائی $h\nu$ کے مساوی ہے اور الیکٹران خارج کرنے کے لیے کم ترین درکار توانائی $h\nu_0$ ہے (جسے ورک فنکشن، W_0) (Work Function) کہتے ہیں) (جدول 2.2)، تب توانائی کا فرق: $(h\nu - h\nu_0)$ بطور فوٹو الیکٹران کی حرکی توانائی کے طور پر منتقل ہوتا ہے۔ توانائی کی بھاکے اصول کے مطابق خارج ہوئے الیکٹران کی حرکی توانائی مساوات (2.7) سے دی جاتی ہے۔

مسئلہ 2.6

اس اشعاع کے فوٹانوں کے ایک مول کی توانائی کا حساب لگائیے جس کی فریکوننسی $Hz \times 10^{14} = 5$ ہے۔

حل

ایک فوٹان کی توانائی (E) عبارت سے ظاہر کی جاتی ہے۔

$$E = h\nu$$

$$(دیا ہوا ہے) v = 5 \times 10^{14} \text{ s}^{-1}$$

$$h = 6.626 \times 10^{-34} \text{ J s}$$

$$E = (6.626 \times 10^{-34} \text{ J s}) \times (5 \times 10^{14} \text{ s}^{-1})$$

$$= 3.313 \times 10^{-19} \text{ J}$$

فوٹانوں کے ایک مول کی توانائی

آنٹھائیں (1905) نے، پلائک کے، برقی و مقناطیسی اشعاع کے، کو اٹھ نظریہ کو آغازی نکتہ مانتے ہوئے، ضیا برقی اثر کی وضاحت کرنے میں کامیابی حاصل کی۔

ایک دھات کی سطح پر روشنی کے ایم کے ڈالنے کو سمجھا جاسکتا ہے کہ ذرات کا ایک نیم ڈالا جا رہا ہے، جو کہ فوٹان (Photons) ہیں۔ جب ایک کافی توانائی کا فوٹان، دھات کے ایم کے ایک الیکٹران سے نکلتا ہے، تو وہ، فوری طور پر نکلاو کے دوران، اپنی توانائی کا الیکٹران کو منتقل کر دیتا ہے اور الیکٹران فوراً، بغیر کسی درمیانی وقفہ کے، خارج ہو جاتا ہے۔ فوٹان کی توانائی جتنی زیادہ ہوگی، الیکٹران کو اتنی ہی زیادہ توانائی منتقل ہوگی اور خارج ہوئے الیکٹران کی حرکی توانائی اتنی ہی زیادہ ہوگی۔ دوسرے لفظوں میں، خارج ہوئے الیکٹران کی حرکی توانائی، برق مقناطیسی اشعاع کی فریکوننسی کے متناسب ہے۔ کیونکہ نکلانے والے فوٹان کی توانائی $h\nu$ کے مساوی ہے اور الیکٹران خارج کرنے کے لیے کم ترین درکار توانائی $h\nu_0$ ہے (جسے ورک فنکشن، W_0) (Work Function) کہتے ہیں) (جدول 2.2)، تب توانائی کا فرق: $(h\nu - h\nu_0)$ بطور فوٹو الیکٹران کی حرکی توانائی کے طور پر منتقل ہوتا ہے۔ توانائی کی بھاکے اصول کے مطابق خارج ہوئے الیکٹران کی حرکی توانائی مساوات (2.7) سے دی جاتی ہے۔

$$h\nu = h\nu_0 + \frac{1}{2}m_e v^2$$

جہاں m_e الیکٹران کی کیمیت ہے اور v خارج ہوئے الیکٹران کی رفتار ہے۔ آخر میں، روشنی کی ایک زیادہ شدت والی شعاع، فوٹانوں کی زیادہ تعداد پر مشتمل ہوتی ہے۔ اس لیے بمقابلے اس تجربے کے جس میں کمزور شدت کی شعاع استعمال کی گئی ہو، زیادہ شدت والی شعاع سے الیکٹرانوں کی مقابلتاً زیادہ تعداد خارج ہوتی ہے۔

برق- مقناطیسی اشعاع کا دھرا طرز عمل
روشنی کی ذراتی فطرت نے سائنسدانوں کے لیے ایک دوہری شکل پیدا کر دی۔ ایک طرف، اس کے ذریعے سیاہ جسم اشعاع اور ضیا برقی اثر کی قابل اطمینان وضاحت کی جاسکتی تھی تو دوسری طرف یہ روشنی کی معلوم اہر

سوڈیم سے الیکٹرانوں کا ایک مول خارج کرنے کے لیے درکار کم ترین توانائی

$$= (3.99 - 1.68) \times 10^5 \text{ J mol}^{-1}$$

$$= 2.31 \times 10^5 \text{ J mol}^{-1}$$

ایک الیکٹران کے لیے کم ترین توانائی۔

$$= \frac{2.31 \times 10^5 \text{ J mol}^{-1}}{6.022 \times 10^{23} \text{ electrons mol}^{-1}}$$

$$= 3.84 \times 10^{-19} \text{ J}$$

یہ مطابقت رکھتی ہے، طول موج λ سے:

$$\therefore \lambda = \frac{hc}{E}$$

$$= \frac{6.626 \times 10^{-34} \text{ J s} \times 3.0 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}}{3.84 \times 10^{-19} \text{ J}}$$

(یہ ہری روشنی سے مطابقت رکھتی ہے)

مسئلہ 2.9

ایک دھات کے لیے دلیل فریکوئنسی $v_0 = 7.0 \times 10^{14} \text{ s}^{-1}$ ہے۔ اس الیکٹران کی حرکی توانائی کا حساب لگائیے۔ جو $v = 1.0 \times 10^{15} \text{ s}^{-1}$ ہے۔ فریکوئنسی کے اشعاع کے دھات پر پڑنے سے خارج ہوتا ہے۔

حل

آنکھائی مساوات کے مطابق:

$$\frac{1}{2} m_e v^2 = h(v - v_0)$$

$$\begin{aligned} &= (6.626 \times 10^{-34} \text{ Js}) \times (1.0 \times 10^{15} \text{ s}^{-1} - 7.0 \times 10^{14} \text{ s}^{-1}) \\ &= (6.626 \times 10^{-34} \text{ Js}) (10.0 \times 10^{14} \text{ s}^{-1} - 7.0 \times 10^{14} \text{ s}^{-1}) \\ &= (6.626 \times 10^{-34} \text{ Js}) \times (3.0 \times 10^{14} \text{ s}^{-1}) \\ &= 1.988 \times 10^{-19} \text{ J} \end{aligned}$$

2.3.3 * کوئٹی الیکٹرانی انرجنی یول کے لیے شہادتیں: ایٹمی طیف

(Evidence for the Quantized Electronic Energy Levels: Atomic Spectra)

روشنی کی رفتار اس میدیم کی نظرت پر منحصر ہے، جس سے وہ گزرتی ہے۔ اس کے نتیجے میں، روشنی جب ایک میدیم سے دوسرے میدیم میں داخل

$$\begin{aligned} &= (3.313 \times 10^{-19} \text{ J}) \times (6.022 \times 10^{23} \text{ mol}^{-1}) \\ &= 199.51 \text{ kJ mol}^{-1} \end{aligned}$$

مسئلہ 2.7

ایک 100 وات کا بلب، 400 nm طول موج کی یک رنگ (monochromatic) روشنی خارج کرتا ہے۔ ایک سینٹر میں بلب سے خارج ہو رہے فوٹانوں کی تعداد معلوم کیجئے۔

حل

$$\text{بلب کی پاور} = 100 \text{ Watt} = 100 \text{ Js}^{-1}$$

$$E = h\nu = hc/\lambda$$

$$\begin{aligned} &= \frac{6.626 \times 10^{-34} \text{ J s} \times 3 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}}{400 \times 10^{-9} \text{ m}} \\ &= 4.969 \times 10^{-19} \text{ J} \end{aligned}$$

خارج ہونے والے فوٹانوں کی تعداد

$$\frac{100 \text{ J s}^{-1}}{4.969 \times 10^{-19} \text{ J}} = 2.012 \times 10^{20} \text{ s}^{-1}$$

مسئلہ 2.8

جب 300 nm طول موج کا برق متناطی اشاعع سوڈیم کی سطح پر پڑتا ہے۔ تو $1.68 \times 10^5 \text{ J mol}^{-1}$ کی حرکی توانائی کے ساتھ الیکٹران خارج ہوتے ہیں۔ سوڈیم سے ایک الیکٹران خارج کرنے کے لیے کم از کم کتنی توانائی درکار ہوگی؟ وہ زیادہ سے زیادہ طول موج کیا ہوگی جو ایک فوٹو الیکٹران کو خارج کر سکے۔

حل

ایک 300 nm فوٹان کی توانائی (E)

$$h\nu = hc/\lambda$$

$$\begin{aligned} &= \frac{6.626 \times 10^{-34} \text{ J s} \times 3.0 \times 10^8 \text{ m s}^{-1}}{300 \times 10^{-9} \text{ m}} \\ &= 6.625 \times 10^{-19} \text{ J} \end{aligned}$$

فوٹانوں کے ایک مول کی توانائی

$$\begin{aligned} &= 6.626 \times 10^{-19} \text{ J} \times 6.022 \times 10^{23} \text{ mol}^{-1} \\ &= 3.99 \times 10^5 \text{ J mol}^{-1} \end{aligned}$$

* کسی بھی خاصیت کو مجرد قدر ہون کا پابند کر دینا، کو انس سازی کھلاتا ہے

کرتا ہے تو خارج ہونے والے اشعاع کی طول موج (یا فریکوئنسی) کو ریکارڈ کر لیا جاتا ہے۔

ایک انجدابی طیف اخراجی طیف کے فوٹوگراف فیلٹروں کی طرح ہے۔ ایک نمونے سے اشعاع کا ایک سلسلہ (Continuum) گزارا جاتا ہے جو مخصوص طول موج کا اشعاع جذب کر لیتا ہے۔ غائب ہوئے طول موج، جو مادہ کے ذریعے جذب کیے گئے اشعاع سے مطابقت رکھتے ہیں، چمکدار مسلسل طیف میں سیاہ خالی جگہیں چھوڑ دیتے ہیں۔

اخراجی یا انجدابی طیف کا مطالعہ طیف پیائی (Spectroscopy) کہلاتا ہے۔ مریٰ روشنی کا طیف، جیسا کہ اوپر بیان کیا جا پکا ہے، مسلسل تھا، کیونکہ اس طیف میں مریٰ روشنی کے تمام طول موج (سرخ سے والٹ تک) کی نمائندگی ہو رہی تھی۔ گیسی حالت (Gas Phase) میں ایٹموں کے انجدابی طیف، اس کے برخلاف، سرخ سے والٹ تک تمام طول موج کا مسلسل چھیلا دنیں ظاہر کرتا بلکہ یہ صرف مخصوص طول موج کی روشنیاں ہی خارج کرتے ہیں اور ان کے درمیان سیاہ خالی جگہیں ہوتی ہیں۔ ایسے طیف، خطی طیف (Line Spectra) یا ایٹمی طیف کہلاتے ہیں کیونکہ خارج ہوئے اشعاع کی شناخت طیف میں چمکدار خطوط کے ظاہر ہونے کے ذریعے کی جاتی ہے (شکل 2.10)۔

ایکثر انی ساخت کے مطالعے میں خطی اخراجی طیف (Line spectra) ہے۔ مطالعہ میں ایک طیف کے حال ہے۔ ہر عصر کا یکتا (emission spectra) بہت پچھی کے حال ہے۔ ایک طیف کے حال ہے۔ ایک طیف میں مخصوص خطوط کیمیائی تجزیہ میں غیر معلوم عناصر کو شناخت کرنے کے لیے استعمال کیے جاسکتے ہیں۔ جس طرح ایگزیوں کے نشانات کسی شخص کی شناخت کرنے میں استعمال ہوتے ہیں۔ ایک معلوم ایٹم کے اخراجی طیف کے خطوط کا ایک غیر معلوم نمونے کے خطوط سے درست مقابله کر کے آخر الذکر کی شناخت کی جاسکتی ہے۔ روبرٹ بنسن (Rober Bunsen) (1811-1899)، ایک جرم کیمیا داں، وہ پہلے شخص تھے جنہوں نے خطی طیف کو عناصر کی شناخت کے لیے استعمال کیا۔

روہیڈیم (Rubidium's Rb)، سینزیم (Cs)، گالیم (Gallium's Ga) اور اسکینڈیم (Sc) جیسے عناصر اس وقت دریافت ہوئے جب ان کی معدنیات (Minerals) کا ایکٹر، اسکو پک طریقوں

ہوتی یہ تو اپنے اصل راستے سے محرف ہو جاتی ہے۔ یہ مشاہدہ کیا گیا ہے کہ جب سفید روشنی کی ایک شعاع اکسی پرزم (Prism) میں سے گزاری جاتی ہے، تو مقابلاً کم طول موج کی لہر زیادہ طول موج والی لہر کے مقابلے میں زیادہ محرف ہوتی ہے۔ کیونکہ عام سفید روشنی، مریٰ ریخ کی تمام طول موج پر مشتمل ہوتی ہے، اس لیے سفید روشنی کی ایک شعاع، پرزم میں سے گرفتہ پر نگینہ پیوں (Coloured Bands) کے ایک سلسلے کی شکل میں پھیل جاتی ہے، جسے طیف (Spectrum) کہتے ہیں۔ سرخ رنگ کی روشنی، جس کا طول موج سب سے زیادہ ہے، سب سے کم محرف ہوتی ہے، جبکہ والٹ (Violet) روشنی، جس کا طول موج سب سے کم ہے، سب سے زیادہ محرف ہوتی ہے۔ سفید روشنی کے طیف کی ریخ جسے ہم دیکھ سکتے ہیں، والٹ (Violet) سے (تعداد: $7.50 \times 10^{14} \text{ Hz}$) سے سرخ (تعداد: $4 \times 10^{14} \text{ Hz}$) تک ہوتی ہے۔ ایسے طیف کو مسلسل طیف (Continuous Spectrum) کہتے ہیں۔ مسلسل اس لیے کہتے ہیں کیونکہ والٹ، نیلے میں ضم ہو جاتا ہے، نیلا، ہرے میں اور اسی طرح اور آگے بھی۔ اسی طرح کا ایک طیف اس وقت بھی بتاتے جب آسمان میں قوس و قرح بنتی ہے۔ یاد رکھیے کہ مریٰ روشنی، برق مقناطیسی اشعاع کا ایک چھوٹا سا حصہ ہے (شکل 2.7)۔ جب برق مقناطیسی اشعاع، مادے سے باہمی گرعل کرتا ہے تو ایٹم اور سالمات تو انہی جذب کر سکتے ہیں اور تو انہی کی مقابلاً اوپری حالت (High Energy State) پر پہنچ سکتے ہیں۔ مقابلاً زیادہ تو انہی کے ساتھ، یہ غیر مشتمل حالت میں ہوتے ہیں۔ اپنی عام حالت (مقابلاً، زیادہ مشتمل، مقابلاً کم تو انہی کی حالتیں) پر واپس آنے کے لیے، ایٹم اور سالمات، اشعاع خارج کرتے ہیں، جو برق مقناطیسی طیف کے مختلف خطوط سے تعلق رکھتا ہے۔

اخراج اور انجداب طیف (Emission and Absorption spectrum)

ایسی شے کے ذریعے خارج کیا گیا طیف جس نے تو انہی جذب کی ہے، اخراج طیف (Emission Spectrum) کہلاتا ہے۔ ایٹم، سالمات اور آئین، جنہوں نے تو انہی جذب کی ہوتی ہے، مشتعل (Excited) کہلاتے ہیں۔ ایک اخراج طیف پیدا کرنے کے لیے، ایک نمونے (Sample) کو گرم کر کے یا اشعاع ریزی (Irradiated) کر کے، تو انہی مہیا کی جاتی ہے اور جب نمونہ جذب شدہ تو انہی خارج

کے ناموں پر رکھے گئے ہیں۔ بالمر (Balmer) نے 1885 میں تجرباتی مشاہدات کی بنا پر دکھایا کہ اگر اسکیٹر وا سکوپ خطوط کو لہر عدد (\bar{v}) کی شکل میں ظاہر کیا جائے، تو ہائڈروجن طیف کے مرئی خطوط (Visible Line) (Visible Line Spectrum of Hydrogen) کے نام سے ہائڈروجن کے فارمولے کے طابع ہوتے ہیں:

$$(2.8) \quad \bar{v} = 109,677 \left(\frac{1}{2^2} - \frac{1}{n^2} \right) \text{ cm}^{-1}$$

جہاں n ایک صحیح عدد (Integer) ہے جو 3 کے مساوی یا اس سے بڑا ہو سکتا ہے۔ یعنی کہ: $n = 3, 4, 5, \dots$

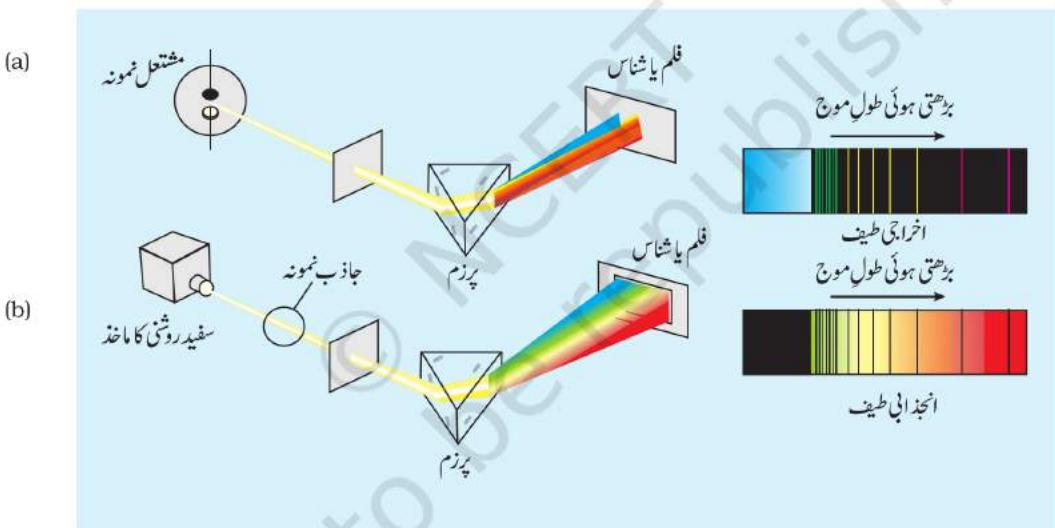
اس فارمولہ سے بیان کیے جانے والے خطوط کا سلسہ بالمر سلسہ (Balmer Series) کہلاتا ہے۔ ہائڈروجن کے طیف میں خطوط کا

(Spectroscopic Methods) سے تجربہ کیا گیا۔ عنصر ہیلیم (Helium'He) کی سورج میں موجودگی کی دریافت بھی اسکیٹر وا سکوپ طریقوں سے ہوئی۔

ہائڈروجن کا خطی طیف (Line Spectrum of Hydrogen)

Hydrogen)

جب گیسی ہائڈروجن سے ایک برقی ڈیچارج گزرا جاتا ہے، تو ${}_2\text{H}_2$ سالمہ کا افتراق (Dissociation) ہو جاتا ہے اور تو انائی کے اعتبار سے مشتعل ہائڈروجن ایٹم، مجرد فریکوئنسی (Discrete Frequencies) کا برق مقناطیسی اشعاع خارج کرتے ہیں۔ ہائڈروجن طیف خطوط کے کئی سلسوں پر مشتمل ہوتا ہے۔ جن کے نام انھیں دریافت کرنے والوں

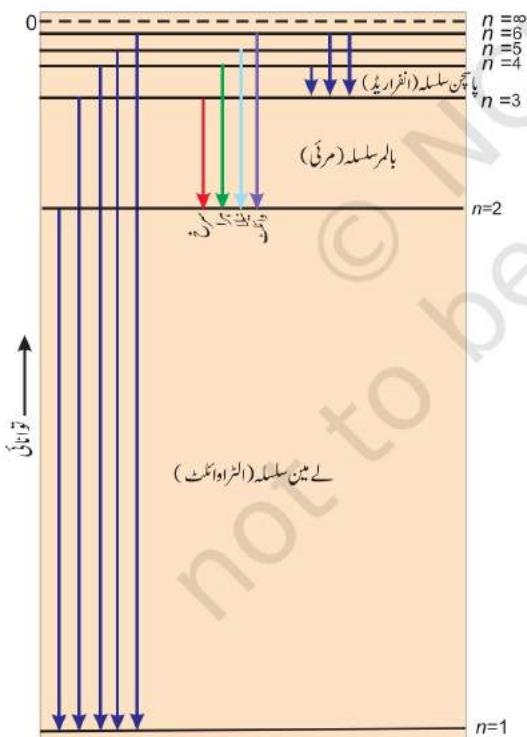


شکل 2.10 (a) ایٹمی اخراج مشتعل ہائڈروجن اینمون (یا کسی دوسرے عنصر) کے نمونے سے خارج ہوئی روشنی کو ایک پرزم سے گذارا جاتا ہے اور مخصوص مجرد طول موج میں علیحدہ کر لیا جاتا ہے۔ اس طرح ایک طیف، جو علیحدہ ہوئی طول موج کی فوٹو گرافلک ریکارڈنگ ہے، حاصل ہوتا ہے جو خطی طیف کہلاتا ہے۔ ایک مناسب سائز کے کسی بھی نمونے میں اینمون کی بہت بڑی تعداد ہوتی ہے۔ حالانکہ ایک واحد ایٹم کسی ایک خاص وقت پر صرف کسی ایک مشتعل حالت میں ہو سکتا ہے، اینمون کے مجموعہ میں تمام ممکنہ مشتعل حالتیں شامل ہوتی ہیں۔ ان اینمون کے مقابلہ کم توانائی حالتوں میں گرنے سے خارج ہونے والی روشنی طیف کے لیے ذمہ دار ہے۔ (b) ایٹمی انجداب جب سفید روشنی غیر مشتعل ایٹمی ہائڈروجن سے گذاری جاتی ہے اور پھر ایک جھری (Prism) اور پرزم (Slit) سے گذاری جاتی ہے تو ترسیل شدہ روشنی (Transmitted Light) کی شدت (Intensity)، انہیں طولِ موج پر جو (a) میں خارج ہوئی تھیں، کے مقابلے میں کم ہوتی ہے۔ ریکارڈ کیا ہوا انجدابی طیف بھی ایک خطی طیف ہوتا ہے اور اخراجی طیف کا فوٹو گرافلک نگینہ ہوتا ہے۔

(i) ہائڈروجن ایم میں الیکٹران، نیکلیس کے گرد ایک معین نصف قطر اور توائی کے دائری راستے پر حرکت کر سکتے ہیں۔ یہ راستے مدار (Orbits)، سکونی حالتیں (Stationary States) یا منظور شدہ توائی حالتیں (Allowed Energy States) کہلاتے ہیں۔ یہ مدار نیکلیس کے گرد ہم مرکز شکل کہلاتے ہیں۔ یہ مدار نیکلیس (Concentrically) میں مرتب ہوتے ہیں۔

جدول 2.3: اشی ہائڈروجن کے لیے اپکیٹر وا سکوپ خطوط

اپکیٹر وا سکوپ خط	n_2	n_1	سلسلہ
الٹر اوائلٹ	2,3, ...	1	لے مین
مرنی	3,4, ...	2	بالمر
انفراریڈ	4,5, ...	3	پاسچن
انفراریڈ	5,6, ...	4	بریکٹ
انفراریڈ	6,7, ...	5	پی فنڈ



شکل 2.11 ہائڈروجن ایم میں الیکٹران کا عبور (Transitions) (ڈائیگرام میں ترانزیشن کے لیے مین، بالمر اور پاسچن سلسلے دکھاتے گئے ہیں)

بالمر سلسلہ ہی وہ واحد خطوط ہیں جو برق مقناطیسی طیف کے مرئی نطے میں ظاہر ہوتے ہیں۔ سوئن کے ماہر طیف پیانا جوہن رڈبرگ (Johannes Rydberg) نے بتایا کہ ہائڈروجن طیف کے تمام خطوط کے سلسلے مندرجہ ذیل عبارت سے بیان کیے جاسکتے ہیں:

$$(2.9) \quad \bar{v} = 109,677 \left(\frac{1}{n_1^2} - \frac{1}{n_2^2} \right) \text{ cm}^{-1}$$

$$n_1 = 1, 2, \dots ;$$

$$n_2 = n_1 + 1, n_1 + 2, \dots$$

قدر $109,677 \text{ cm}^{-1}$ ہائڈروجن کے لیے رڈبرگ مستقلہ کہلاتی ہے۔ خطوط کے پہلے پانچ سلسلے، جو $n_1 = 1, 2, 3, 4, 5$ سے مطابقت رکھتے ہیں، بالتریب لین (Lyman)، بالمر (Balmer)، پاسچن (Paschen)، بریکٹ (Bracket) اور پی فنڈ (Paschen) سلسلے کہلاتے ہیں۔ جدول 2.3 میں ہائڈروجن طیف کے لیے تریل کے یہ سلسلے دکھائے گئے ہیں۔

تمام عناظر میں ہائڈروجن ایم کا خطی طیف سب سے سادہ ہوتا ہے۔ بھاری ایٹموں کے لیے خطی طیف زیادہ سے زیادہ پیچیدہ ہوتا جاتا ہے۔ لیکن کچھ خاصیتیں ہیں جو تمام خطی طیف میں مشترک ہیں: (i) ہر عنصر کا خطی طیف دیکھا جاتا ہے۔ اور (ii) ہر عضر کے خطی طیف میں ایک باقاعدگی (Regularity) پائی جاتی ہے۔ اب جو سوال پیدا ہوتے ہیں، وہ ہیں: ان مشترک خاصیتوں کی کیا وجہات ہیں؟ کیا اس کا کچھ تعلق ایم کی الیکٹرانی ساخت سے ہے؟ یہ وہ سوال ہیں، جن کے جواب حاصل کرنے کی ضرورت ہے۔ ہم بعد میں معلوم کریں گے کہ ان سوالوں کے جواب ان عناظر کی الیکٹرانی ساخت کو سمجھنے کی بخش فراہم کرتے ہیں۔

2.4 ہائڈروجن ایم کے لیے بوہر ماذل

نیل بوہر (Neils Bohr) وہ پہلے شخص تھے، جنہوں نے ہائڈروجن ایم کی ساخت اور اس کے طیف کی مقداری شکل میں وضاحت کی۔ حالانکہ ان کا نظریہ، جدید کوائم میکینکس نہیں ہے، پھر بھی یہ ایم کی ساخت اور طیف کے کئی نکتوں کو استدلائی بنانے کے لیے استعمال کیا جاسکتا ہے۔ ہائڈروجن ایم کے لیے بوہر ماذل مندرجہ ذیل بنیادی مفروضات (Postulates) پڑھنی ہے:



نیلس بوہر (Neils Bohr)
(1885-1962)

نیلس بوہر نے، ڈنمارک کے طبیعت دان تھے، 1911 میں کوپن ہیگن یونیورسٹی (University of Copenhagen) سے ڈاکٹریٹ حاصل کی۔ اس کے بعد انہوں نے ایک سال انگلینڈ میں جسے جسے تھامسن اور ارنیست ردرفورڈ کے ساتھ گزارا۔ 1913 میں وہ کوپن ہیگن واپس آگئے اور پھر زندگی کا بقیہ حصہ وہیں گزارا۔ 1920 میں انہیں انسٹی ٹیوٹ آف تھہوریکل فرکس کا ڈائرکٹر نامزد کیا گیا۔ پہلی عالمی جنگ کے بعد بوہر نے اپنی توانائی کے پرامن استعمال کے لئے بڑی محنت سے کام کیا۔ 1957 میں انہیں پہلا "Atoms for Peace" (امن کے لئے ایتم) انعام ملا۔ بوہر کو 1922 میں طبیعت کا نوبل انعام دیا گیا۔

شہد ہیں۔ اسی لیے صرف کچھ متعین مداری مختصر شدہ ہیں۔

سکونی حالتوں کی توانائی کو وضع (Derive) کرنے کی، بوہر کے ذریعے استعمال کی گئی، تفصیلات کافی پچیدہ ہیں اور ان سے اعلیٰ درجات میں بحث جائے گی۔ پھر بھی، ہائڈروجن ایتم کے بوہر کے نظریے کے مطابق:

(a) الیکٹران کی سکونی حالتوں کو عدد دیے جاتے ہیں: ...
n = 1, 2, 3, ...
یہ صحیح اعداد (Integral Numbers) پر پہل کوائم نمبر (Principal Quantum Numbers) کہلاتے ہیں
(سیکشن 2.6.2)۔

(b) سکونی حالتوں کے صفت قدر مندرجہ ذیل طریقے سے ظاہر کیے جاتے ہیں:

$$r_n = n^2 a_0$$

جہاں: $a_0 = 52.9 \text{ pm}$ اس لیے پہلی سکونی حالت کا نصف قطر بوہر نصف قطر کہلاتا ہے جو کہ 52.9 pm ہے۔ عام طور سے ہائڈروجن ایتم میں الیکٹران اس مدار میں پایا جاتا ہے (یعنی $n = 1$)۔ جیسے جیسے n بڑھتا جاتا ہے، r بھی بڑھتا جائے گا۔ دوسرے لفظوں میں الیکٹران نیوکلیس سے دور پایا جائے گا۔

(c) الیکٹران سے مسلک سب سے اہم خاصیت، اس کی سکونی حالت کی توانائی ہے۔ یہ مندرجہ ذیل عبارت سے ظاہر کی جاتی ہے:

(ii) ایک مدار میں الیکٹران کی توانائی وقت کے ساتھ تبدیل نہیں ہوتی۔ لیکن ایک الیکٹران، ایک پھلی سکونی حالت سے اوپری سکونی حالت میں حرکت کرے گا، جب وہ توانائی کی مطلوبہ مقدار جذب کرے گا یا جب الیکٹران اوپری سکونی حالت سے پھلی سکونی حالت میں حرکت کرتا ہے تو توانائی خارج ہوتی ہے (مساوی 2.6)۔ توانائی کی تبدیلی مسلسل طور پر نہیں ہوتی۔

زاویائی معیار حرکت

جس طرح خطی تحرک (Linear Momentum) کیت 'm' اور خطی رفتار 'v' کا حاصل ضرب ہے، بالکل اسی طرح زاویائی تحرک، استمراری گردش (Moment of Inertia) اور زاویائی رفتار (Angular Velocity) کا حاصل ضرب ہے۔ ایک m_e کمیت کے الیکٹران کے لیے، جو نیوکلیس کے گرد، r نصف قطر کے دائری راستے پر حرکت کر رہا ہے،

(Angular Momentum) $I = I \times \omega$

$$(جہاں v \text{ خطی رفتار ہے})$$

$$I = m_e r^2, \omega = v/r = m_e r^2 \times v / r = m_e v r$$

(iii) ”سکونی حالتوں کے درمیان، جن کا توانائی کا فرق ΔE ہے، جب ٹرانزیشن (Transition) ہوتا ہے تو جذب یا خارج ہونے والے اشعاع کی فریکوئنسی کو اس طرح ظاہر کیا جاتا ہے:

$$(2.10) \quad v = \frac{\Delta E}{h} = \frac{E_2 - E_1}{h}$$

جہاں E_1 اور E_2 ، پھلی اور اوپری مختصر شدہ توانائی حالتوں کی توانائیاں ہیں۔ یہ عبارت عام طور سے بوہر کے فریکوئنسی کے قاعدے کے طور پر جانی جاتی ہے۔

(iv) ایک دی ہوئی سکونی حالت میں ایک الیکٹران کا زاویائی معیار حرکت مساوات (2.11) کے ذریعے ظاہر کیا جاسکتا ہے۔

$$(2.11) \quad m_e v r = n \cdot \frac{h}{2\pi} \quad n = 1, 2, 3, \dots$$

اس طرح ایک الیکٹران صرف انہیں مداروں میں حرکت کر سکتا ہے، جن کے لیے اس کا زاویائی معیار حرکت $h/2\pi$ کا صحیح عددی ضعف

(d) بوجہ نظریہ کا اطلاق ان آئیونوں پر بھی ہو سکتا ہے، جن میں ہائڈروجن ایئم کی طرح صرف ایک الیکٹران ہوتا ہے۔ مثال کے طور پر He^+ , Li^{2+} , Be^{3+} اور اسی طرح اور اس قسم کے آئیون سے مسلک (جو ہائڈروجن جیسی انواع بھی کھلاتے ہیں)، سکونی حالتوں کی تو انہیاں مندرجہ ذیل عبارت کے ذریعے ظاہر کی جاتی ہیں:

$$(2.14) \quad E_n = -2.18 \times 10^{-18} \left(\frac{Z^2}{n^2} \right) \text{J}$$

اور نصف قطر اس عبارت سے ظاہر کیے جاتے ہیں:

$$(2.15) \quad r_n = \frac{52.9(n^2)}{Z} \text{ pm}$$

جہاں Z ایٹھی عدد ہے اور ہیلیم و ینٹھیم ایٹھوں کے لیے اس کی قدر، بالترتیب، 2 اور 3 ہے۔ مندرجہ بالا مساوات سے یہ ظاہر ہو جاتا ہے کہ Z میں اضافے کے ساتھ تو انہی کی قدر اور زیادہ منفی ہو جاتی ہے اور نصف قطر کی قدر اور کم ہو جاتی ہے۔ جس کا مطلب ہے کہ الیکٹران نیوکلیس کے ساتھ زیادہ مضبوطی سے بندھا ہوا ہوگا۔

(e) ان مداروں میں حرکت کر رہے الیکٹرانوں کی رفتاروں کا حساب لگانا بھی ممکن ہے۔ حالانکہ بالکل درست مساوات یہاں نہیں دی جا رہی ہے، کیفیتی طور پر، الیکٹران کی رفتار کی عددي قدر میں، نیوکلیس پر ثابت بر قی چارج میں اضافہ کے ساتھ، اضافہ ہوتا ہے اور پرپل کوائم نمبر میں اضافہ کے ساتھ، کمی ہوتی ہے۔

2.4.1 ہائڈروجن کے خطی طیف کی وضاحت

(Explanation of Line Spectrum of Hydrogen)

ہائڈروجن ایئم کے مشابہ کے گئے خطی طیف کی (جسے سیشن 2.3.3 میں بیان کیا گیا ہے) بوجہ ماؤں استعمال کرتے ہوئے، مقداری شکل میں وضاحت کی جاسکتی ہے۔ مفروضہ 2 کے مطابق، اشعاع (تو انہی) کا انجداب ہوتا ہے اگر الیکٹران مقابلنہ چھوٹے پرپل کوائم نمبر کے مدار سے بڑے پرپل کوائم نمبر کے مدار میں حرکت کرے، جبکہ اشاعع (تو انہی) خارج ہوتی ہے اگر الیکٹران مقابلنہ اوچے مدار سے خلپے مدار میں حرکت کرتا ہے۔ دونوں مداروں کے درمیان تو انہی فصل (Energy Gap) کے مساوات (2.16) سے ظاہر کیا جاتا ہے:

$$(2.13) \quad E_n = -R_H \left(\frac{1}{n^2} \right) \quad n = 1, 2, 3, \dots$$

جہاں R_H روڈبرگ مستقلہ کھلاتا ہے اور اس کی قدر $2.18 \times 10^{-18} \text{ J}$ ہے۔ سب سے بچھی حالت، (جو کہ گراونڈ اسٹیٹ (Ground State) بھی کھلاتی ہے) کی تو انہی ہے:

$$E_1 = -2.18 \times 10^{-18} \left(\frac{1}{1^2} \right) = -2.18 \times 10^{-18} \text{ J}$$

کے لیے سکونی حالت کی تو انہی ہوگی:

$$E_2 = -2.18 \times 10^{-18} \left(\frac{1}{2^2} \right) = -0.545 \times 10^{-18} \text{ J}$$

شکل 11 میں ہائڈروجن ایئم کی مختلف سکونی حالتوں کی تو انہیاں یا انہی لیول دھائے گئے ہیں۔ یہ اظہار انہی لیول ڈائیگرام کھلاتا ہے۔

ہائڈروجن ایئم کے لیے منفی الیکٹرانی تو انہی (E_n) کا کیا مطلب ہے؟ باہڈروجن ایئم میں الیکٹران کی تو انہی کی علامت تمام مکانہ مدار کے لیے منفی ہے (مساویات 2.13)۔ یہ منفی علامت کیا ظاہر کرتی ہے؟ اس منفی علامت کا مطلب ہے کہ ایئم میں الیکٹران کی تو انہی، ایک حالت سکون (rest) میں آزاد الیکٹران کی تو انہی کے مقابلے میں کم ہوتی ہے۔ حالت سکون میں ایک آزاد (free) الیکٹران، نیوکلیس سے لاتسائی فاصلے پر ہوتا ہے اور اس کے لیے تو انہی کی قدر صفر، مخصوص کی گئی ہے۔ ریاضیاتی طور پر، یہ مساوات (2.13) میں $n = \infty$ رکھنے سے مطابقت رکھتا ہے، اس طرح کہ $E_{\infty} = 0$ الیکٹران جیسے جیسے نیوکلیس کے قریب تر ہوتا جاتا ہے (جیسے جیسے $n = \infty$ کم ہوتا جاتا ہے) اپنی مطلق قدر (Absolute Value) میں بڑھتی جاتی ہے اور مزید منفی ہوتی جاتی ہے۔ سب سے زیادہ منفی تو انہی کی قدر $n = 1$ سے دی جاتی ہے، جو سب سے زیادہ منظم مدار سے مطابقت رکھتی ہے۔ ہم اسے گراونڈ اسٹیٹ (Ground State) کہتے ہیں۔

جب الیکٹران نیوکلیس کے اڑ سے آزاد ہوتا ہے تو تو انہی کو صفر لیا جاتا ہے۔ اس صورت میں الیکٹران سے، $n = \infty$ پرپل کوائم نمبر کی سکونی حالت مسلک کی جاتی ہے۔ جب الیکٹران نیوکلیس کے زیر کش ہوتا ہے اور مدار n میں پایا جاتا ہے، تو تو انہی خارج ہوتی ہے اور اس کی تو انہی کم ہو جاتی ہے۔ مساوات (2.13) میں منفی علامت کی موجودگی کی یہی وجہ ہے اور یہ صفر تو انہی کی حوالہ حالت اور $n = \infty$ کی مناسبت سے اس کے استحکام (Stability) کو ظاہر کرتی ہے۔

بہت بڑی تعداد حاصل ہوتی ہے۔ اپنیکٹر و اسکوپ کخطوط کی چمک یا شدت، جذب ہونے یا خارج ہونے والے، یکساں طول موج یا فریکوئنسی کے فونانوں کی تعداد پر مختص ہے۔

مسئلہ 2.10

ہائڈروجن ایٹم میں $n=5$ حالت سے $n=2$ حالت میں ٹرانزیشن کے دوران خارج ہونے والے فونان کی طول موج اور فریکوئنسی کیا ہوں گے؟

حل

کیونکہ، $n_i = 5$ اور $n_f = 2$ اس لیے یہ ٹرانزیشن، بالمرسلہ کے مرئی خط میں اپنیکٹر و اسکوپ خط دیتا ہے۔ مساوات (2.17) سے

$$\Delta E = 2.18 \times 10^{-18} J \left[\frac{1}{5^2} - \frac{1}{2^2} \right] \\ = -4.58 \times 10^{-19} J$$

یہ ایک اخراجی توانائی ہے۔

فونان کی فریکوئنسی (توانائی کو اس کی عددی قدر کی شکل میں لیتے ہوئے) مندرجہ ذیل طریقے سے ظاہر کی جاتی ہے۔

$$v = \frac{\Delta E}{h} \\ = \frac{4.58 \times 10^{-19} J}{6.626 \times 10^{-34} Js} \\ = 6.91 \times 10^{14} Hz$$

$$\lambda = \frac{c}{v} = \frac{3.0 \times 10^8 m s^{-1}}{6.91 \times 10^{14} Hz} = 434 nm$$

مسئلہ 2.11

He^+ کے پہلے مدار سے نسلک توانائی کا حساب لگائیے۔ اس مدار کا نصف قطر کیا ہے؟

حل

$$E_n = -\frac{(2.18 \times 10^{-18} J)Z^2}{n^2} atom^{-1}$$

$$E = 1, Z = 2: He^+$$

$$E_1 = -\frac{(2.18 \times 10^{-18} J)(2^2)}{1^2} = -8.72 \times 10^{-18} J$$

$$(2.16) \quad \Delta E = E_f - E_i$$

مساویات (2.13) اور (2.16) کو ملانے پر

$$(2.17) \quad \Delta E = \left(-\frac{R_H}{n_i^2} \right) - \left(-\frac{R_H}{n_f^2} \right)$$

اور اختتامی (Final) مداروں کو ظاہر کرتے ہیں۔

$$\Delta E = R_H \left(\frac{1}{n_i^2} - \frac{1}{n_f^2} \right) = 2.18 \times 10^{-18} J \left(\frac{1}{n_i^2} - \frac{1}{n_f^2} \right)$$

$$(2.17)$$

فونان کے انجداب اور اخراج سے نسلک فریکوئنسی (v) کو مساوات (2.18) کی مدد سے معلوم کیا جاسکتا ہے۔

$$(2.18) \quad v = \frac{\Delta E}{h} = \frac{R_H}{h} \left(\frac{1}{n_i^2} - \frac{1}{n_f^2} \right) \\ = \frac{2.18 \times 10^{-18} J}{6.626 \times 10^{-34} Js} \left(\frac{1}{n_i^2} - \frac{1}{n_f^2} \right)$$

$$(2.19) \quad = 3.29 \times 10^{15} \left(\frac{1}{n_i^2} - \frac{1}{n_f^2} \right) Hz$$

اور اہم عدد (\bar{v}) کی شکل میں:

$$(2.20) \quad \bar{v} = \frac{v}{c} = \frac{R_H}{hc} \left(\frac{1}{n_i^2} - \frac{1}{n_f^2} \right) \\ = \frac{3.29 \times 10^{15} s^{-1}}{3 \times 10^8 ms^{-1}} \left(\frac{1}{n_i^2} - \frac{1}{n_f^2} \right)$$

$$(2.21) \quad = 1.09677 \times 10^7 \left(\frac{1}{n_i^2} - \frac{1}{n_f^2} \right) m^{-1}$$

انجدابی طیف کی صورت میں $n_f > n_i$ اور تو سین (Paranthesis) میں دیا ہوا رکن (Term) مثبت ہے اور تو انائی جذب ہو رہی ہے۔ دوسرا طرف، اخراجی طیف کی صورت میں: $n_i > n_f$ ، ΔE منفی ہے اور تو انائی خارج ہو رہی ہے۔

عبارت (2.17) اس عبارت جیسی ہے جو رذبرگ نے اس وقت دستیاب تجرباتی اعداد و شمار کو استعمال کر کے آزمائشی طور (empirically) پر وضع (Derive) کی تھی (مساویات 2.9)۔ مزید، ہر ایک اپنیکٹر و اسکوپ خط، چاہے وہ انجدابی طیف میں ہو یا اخراجی طیف میں، ہائڈروجن ایٹم میں ہونے والے کسی مخصوص ٹرانزیشن (Transition) سے نسلک کیا جاسکتا ہے۔ اگر ہائڈروجن ایٹم کی بہت بڑی تعداد ہو تو مختلف ممکنہ ٹرانزیشن کا مشاہدہ کیا جاسکتا ہے اور اس لیے اپنیکٹر و اسکوپ خطوط کی بھی

- 1 - مادہ کا دھرا طرز عمل
- 2 - ہائزنبرگ کا عدم یقینی اصول

2.5.1 مادہ کا دھرا طرز عمل (Dual Behaviour of Matter)

1924ء میں فرانسیسی طبیعتیات داں، ڈی۔ برائلی (De Broglie) نے تجویز پیش کی کہ اشعاع کی طرح، مادے کو بھی وہرے طرز عمل کا اظہار کرنا چاہیے، یعنی کہ ذرہ اور لہر جیسی، دونوں قسم کی خاصیتیں ظاہر کرنا چاہیے۔ اس کا مطلب ہے کہ جیسے فوتان کا معیار حرکت بھی ہوتا ہے اور طول موج بھی، اسی طرح الیکٹرونوں کا معیار حرکت بھی ہونا چاہیے اور طول موج بھی۔ اس مماثلت (Analogy) سے، ڈی۔ برائلی نے ایک مادی ذرہ کے طول موج (λ) اور معیار حرکت (p) کے درمیان مندرجہ ذیل رشتہ دیا:

$$(2.22) \quad \lambda = \frac{h}{mv} = \frac{h}{p}$$

جہاں m ذرہ کی کیمیت ہے، v اس کی رفتار ہے اور p اس کا معیار حرکت ہے۔ ڈی۔ برائلی کی پیشین گوئی تجربہ سے اس وقت ثابت ہوئی جب ایک الیکٹران ہم کے انصراف (Diffraction) کا مشاہدہ کیا گیا۔ اس معلومات کا استعمال الیکٹران مائیکروسکوپ بنانے میں کیا گیا، جو بالکل اسی طرح الیکٹران کی لہریائی خصوصیت پر منحصر ہے، جس طرح کہ عام

مدار کا نصف قطر مساوات (2.15) سے دیا جاتا ہے:

$$r_n = \frac{(0.0529 \text{ nm})n^2}{Z}$$

کیونکہ: $n = 1, Z = 2$

$$r_1 = \frac{(0.0529 \text{ nm})l^2}{2} = 0.02645 \text{ nm}$$

2.4.2 بوہر ماڈل کی حدود (Limitations of Bohr's Model)

بوہر کا ہائدروجن ایم کا ماڈل یقیناً دروغور ڈ کے نیکیائی ماڈل سے بہتر تھا، کیونکہ یہ ایم کے استحکام اور ہائدروجن ایم کے دو نزدیکی خطوط کے خطي طفیلوں کی وضاحت کرنے میں کامیاب تھا۔ لیکن بوہر ماڈل اتنا سادہ تھا کہ مندرجہ ذیل نکات کی وضاحت نہیں کرسکتا:

(i) یہ ہائدروجن ایم طفیل کی ان باریک تفصیلات کی وضاحت کرنے میں ناکام رہا ڈبلیٹ (Doublet) یعنی کہ دو نزدیکی خطوط جو طفیل پیکائی کی اور بہتر تکنیکوں کے استعمال سے سامنے آئیں۔ یہ ماڈل، ہائدروجن کے علاوہ اور کسی عضر کے طفیل کی وضاحت کر سکتے میں کامیاب نہیں رہا، جیسے ہیکیم ایم، جس میں صرف 12 الیکٹران ہوتے ہیں۔ مزید، بوہر کا نظریہ، مقناطیسی میدان کی موجودگی میں (Zeeman Effect) یا بر قی میدان (Stark Effect) کی موجودگی میں اپکیٹ واکوپ خطوط کی علیحدگی (Splitting) کی بھی وضاحت بھی نہیں کرسکتا۔

(ii) یہ ایمتوں کی کیمیائی بندشوں کے ذریعے، سالمات تشکیل دینے کی صلاحیتوں کی وضاحت نہیں کرسکتا۔

دوسرے لفظوں میں، اوپر دیے ہوئے نکات کو سامنے رکھتے ہوئے، ہمیں ایک بہتر نظریہ کی ضرورت ہے جو یقیدہ ایمتوں کی ساخت کی اہم خاصیتوں کی وضاحت کر سکے۔

2.5 ایم کے کوائم میکانیکی ماڈل کی سمت (Towards Quantum Mechanical Model of the Atom)

بوہر ماڈل کی خامیوں کے پیش نظر، ایمتوں کے لیے ایک زیادہ مناسب اور عمومی ماڈل تیار کرنے کی کوششیں کی گئیں۔ دو اہم اکتشافات، جنہوں نے ایسے ماڈل کی تشکیل میں اہم حصہ لیا وہ تھے:



لوئیس ڈی برائلی (1892-1987)

لوئیس ڈی برائلی (Louis de Broglie)، ایک فرانسیسی طبیعتیات دان نے 1910ء کے شروعاتی یورپ میں بی۔ اے کے طالب علم کی حیثیت سے تاریخ کا مطالعہ کیا۔ پہلی عالمی جنگ 1914ء کے دوران جب ان کی تقرری ریڈیو

ترسیل میں ہوئی تو انہیں سائنس میں دلچسپی پیدا ہوئی۔ انہوں نے پیرس یونیورسٹی (Paris University) سے 1924ء میں سائنس میں ڈاکٹریٹ کی ڈگری (Dr. Sc) حاصل کی۔ وہ 1932ء سے ملازمت سے سبکدوش ہونے تک (1962)، پیرس یونیورسٹی میں نظریاتی طبیعتیات کے پروفیسر رہے۔ انہیں 1929ء میں طبیعتیات کا نوبل انعام دیا گیا۔

$$= 812 \text{ ms}^{-1}$$

$$\lambda = \frac{h}{m v} = \frac{6.626 \times 10^{-34} \text{ Js}}{(9.1 \times 10^{-31} \text{ kg})(812 \text{ m s}^{-1})}$$

$$= 8967 \times 10^{-10} \text{ m} = 896.7 \text{ nm}$$

مسئلہ 2.14

ایک فوٹان کی کمیت معلوم کیجیے، جس کا طول موج 3.6\AA ہے

$$\text{حل: } \lambda = 3.6\text{\AA} = 3.6 \times 10^{-10} \text{ m}$$

روشنی کی رفتار = فوٹان کی رفتار

$$m = \frac{h}{\lambda v} = \frac{6.626 \times 10^{-34} \text{ Js}}{(3.6 \times 10^{-10} \text{ m})(3 \times 10^8 \text{ m s}^{-1})}$$

$$= 6.135 \times 10^{-29} \text{ kg}$$

2.5.2 ہائزنبرگ کا عدم یقینی اصول (Heisenberg's Uncertainty Principle)

ایک جرمن طبیعتیات داں، ورنر ہائزنبرگ (Werner Heisenberg) نے 1927 میں عدم یقینی اصول (Uncertainty Principle) پیاں کیا، جو مادے اور اشاعع کی دھری طبع کا نتیجہ ہے۔ اس کا بیان ہے کہ ”ایک الیکٹران کا بالکل درست مقام اور بالکل درست معیار حرکت (یا رفتار)، ہمہ وقت (simultaneously) معلوم کرنا ناممکن ہے：“

ریاضیاتی شکل میں اسے مساوات (2.23) کے ذریعے بیان کیا جاسکتا ہے۔

$$(2.23) \quad \Delta x \times \Delta p_x \geq \frac{h}{4\pi}$$

$$\Delta x \times \Delta(mv_x) \geq \frac{h}{4\pi} \quad \text{یا}$$

$$\Delta x \times \Delta v_x \geq \frac{h}{4\pi m} \quad \text{یا}$$

جہاں Δx ذرے کے مقام میں عدم یقینی ہے اور Δp_x (یا Δv_x) ذرے کے معیار حرکت (یا رفتار) میں عدم یقینی ہے۔ اگر ایک الیکٹران کا مقام زیادہ درجہ کی درستی صحت کے ساتھ معلوم ہے (Δx چھوٹا ہے)، تو

ماکسکرو سکوپ (خودہیں) میں روشنی کی لہر فطرت کا استعمال کیا جاتا ہے۔ ایک الیکٹران ماکسکرو سکوپ، جدید سائنسی تحقیق میں استعمال ہونے والا ایک موثر آلہ ہے کیونکہ اس کے ذریعے تقریباً 15 ملین گناہکبیر (Magnification) حاصل کی جاسکتی ہے۔

یہ نوٹ کرنا بہت اہم ہے کہ ڈی۔ برالگی کے مطابق، حرکت کرتی ہوئی ہر ایک شے میں لہر خاصیت پائی جاتی ہے۔ عام اشیاء سے مسلک طول موج اتنے چھوٹے ہیں (ان کی زیادہ کیت کی وجہ سے) کہ ان کی لہر خاصیت شناس نہیں کی جاسکتی۔ الیکٹران اور دوسرے ذیلی ایئمی ذرات (جن کی کمیت بہت کم ہوتی ہے) سے مسلک طول موج کو تجربات کے ذریعے شناس کیا جاسکتا ہے۔ مندرجہ ذیل مسئلہ سے حاصل ہونے والے نتائج اس عکتہ کو یقینی طور سے ثابت کرتے ہیں۔

مسئلہ 2.12

کمیت کی ایک گیند کی طول موج کیا ہوگی، جبکہ وہ 10 ms^{-1} کی رفتار سے حرکت کر رہی ہو۔

حل

ڈی۔ برالگی مساوات (2.22) کے مطابق

$$\lambda = \frac{h}{mv} = \frac{(6.626 \times 10^{-34} \text{ Js})}{(0.1 \text{ kg})(10 \text{ m s}^{-1})}$$

$$= 6.626 \times 10^{-34} \text{ m} \quad (\text{J} = \text{kg m}^2 \text{ s}^{-2})$$

مسئلہ 2.13

ایک الیکٹران کی کمیت $9.1 \times 10^{-31} \text{ kg}$ ہے۔ اگر اس کی حرکی توانائی $3.0 \times 10^{-25} \text{ J}$ ہے تو اس کے طول موج کا حساب لگائیے۔

حل

کیونکہ

$$\text{K.E.} = \frac{1}{2} mv^2$$

$$v = \left(\frac{2 \text{ K.E.}}{m} \right)^{1/2} = \left[\frac{2 \times 3.0 \times 10^{-25} \text{ kg m}^2 \text{ s}^{-2}}{(9.1 \times 10^{-31} \text{ kg})} \right]^{1/2}$$

اور اگر ہمیں یہ بھی معلوم ہو کہ اُس لمحہ وقت پر اس کی رفتار کیا ہے اور اس پر کون سی قوتیں کام کر رہی ہیں، تو ہم بتا سکتے ہیں کہ کچھ دیر بعد، ایک دوسرے لمحہ وقت پر، وہ جسم کہاں ہو گا۔ اس لیے ہم یہ نتیجہ اخذ کرتے ہیں کہ ایک شے کا مقام اور اس کی رفتار، اس شے کا خطِ حرکت متعین کرنے ہیں۔ کیونکہ ایک ذیلی ایمنی شے جیسے ایک الیکٹران، کے لیے یہ ممکن نہیں ہے، کہ کسی دیے ہوئے لمحہ وقت پر، اس کا مقام اور اس کی رفتار، ہمہ وقت (Simultaneously) ایک اختیاری (Arbitrary) درستگی صحت (Precision) کے ساتھ معلوم کی جاسکے، اس لیے ایک الیکٹران کے خطِ حرکت کی بات کرنا بھی ممکن نہیں ہے۔

ہائزربرگ کے عدم یقینی اصول کا اثر صرف خود مبنی اشیا (Microscopic Objects) کے لیے ہی اہم ہے اور کلاں اشیا (Macro Objects) کے لیے قابل نظر انداز ہے۔ اسے مندرجہ ذیل مثال سے سمجھا جاسکتا ہے۔

اگر عدم یقینی اصول کا اطلاق ایک ایسی شے پر کیا جائے، جس کی کمیت، مان لیجیے، ایک ملی گرام (10^{-6} kg) کے قریب ہے، تو

$$\Delta v \cdot \Delta x = \frac{h}{4\pi \cdot m}$$

$$\Delta v \cdot \Delta x = \frac{6.626 \times 10^{-34} \text{ Js}}{4 \times 3.1416 \times 10^{-6} \text{ kg}} = 10^{-28} \text{ m}^2 \text{s}^{-1}$$

حاصل ہوئی $\Delta v \cdot \Delta x$ کی قدر بہت زیادہ چھوٹی ہے لہذا غیر اہم ہے۔ اس لیے ہم کہہ سکتے ہیں کہ ملی گرام ناپ کی یا اس سے بھاری اشیا کے ساتھ فسلک عدم یقینی حقیقی قابل لحاظ اثر نہیں ڈالتیں۔

دوسری طرف، ایک الیکٹران جیسے خود مبنی ذرہ کے لیے، حاصل ہونے والی $\Delta v \cdot \Delta x$ کی قدر اس سے کہیں زیادہ ہے اور عدم یقینی حقیقت میں موثر ہیں۔ مثال کے طور پر، ایک الیکٹران، جس کی کمیت 9.11×10^{-31} kg ہے، کے لیے، ہائزربرگ عدم یقینی اصول کے مطابق:

$$\Delta v \cdot \Delta x = \frac{h}{4\pi \cdot m}$$

$$= \frac{6.626 \times 10^{-34} \text{ Js}}{4 \times 3.1416 \times 9.11 \times 10^{-31} \text{ kg}} \\ = 10^{-4} \text{ m}^2 \text{s}^{-1}$$

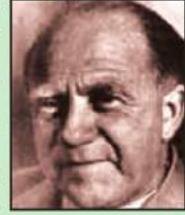
الیکٹران کی رفتار غیر یقینی ہو گی [$(v_x)_x \Delta$ بڑا ہو گا]۔ دوسری طرف اگر الیکٹران کی رفتار درستگی صحت کے ساتھ معلوم ہے، [$(v_x)_x \Delta$ چھوٹا ہے] تو الیکٹران کا مقام غیر یقینی ہو گا [Δx بڑا ہو گا]۔ اس لیے اگر ہم الیکٹران کا مقام اور اس کی رفتار معلوم کرنے کے لیے کوئی طبعی پیمائش کریں تو نتیجہ میں حاصل ہونے والی تصویر ہمیشہ دھنڈلی اور غیر واضح ہو گی۔

عدم یقینی اصول کو ایک مثال کے ذریعے سب سے اچھی طرح سمجھا جاسکتا ہے۔ فرض کیجیے کہ آپ کو ایک کاغذ کی موٹائی ایسی میٹر چھڑ سے نشانات کے لیے کہا گیا ہے، جس پر نشانات لگے ہوئے نہیں ہیں۔ ظاہر ہے کہ آپ جو نتائج حاصل کریں گے وہ بہت زیادہ غیر درست اور بے معنی ہوں گے۔ کچھ بھی درستگی صحت حاصل کرنے کے لیے، آپ کو چاہیے کہ آپ ایسا آلہ استعمال کریں، جس پر کاغذ کی موٹائی سے چھوٹی اکائیوں کے نشانات لگے ہوں۔ اس مماثلت کے مطابق، ایک الیکٹران کا مقام معلوم کرنے کے لیے ہمیں ایسی میٹر چھڑ استعمال کرنا لازمی ہے جس میں لگے ہوئے نشانات کی اکائیاں، الیکٹران کے ابعاد (Dimension) سے چھوٹی ہوں۔ (یہ بات ذہن میں رکھیں کہ الیکٹران کو ایک نقطہ چارج مانا جاتا ہے اور اس لیے اس کا کوئی ابعاد نہیں ہیں۔) ایک الیکٹران کا مشاہدہ کرنے کے لیے ہمیں اسے روشنی یا برقت مقناطیسی اشعاع سے منور کرنا پڑے گا۔ ضروری ہے کہ استعمال کی جانے والی روشنی کا طول موج الیکٹران کے ابعاد سے چھوٹا ہو۔ ایسی روشنی کے زیادہ معیار حرکت والے فوتان $\frac{h}{\lambda} = p$ ، الیکٹرانوں سے تکرا کر ان کی توانائی تبدیل کر دیں گے۔ اس عمل کے دوران، ہم بے شک، الیکٹران کے مقام کا حساب تو لگا سکیں گے، لیکن تصادم کے بعد الیکٹران کی رفتار کے بارے میں بہت کم جان سکیں گے۔

عدم یقینی کے اصول کی اہمیت (Significance of Uncertainty Principle)

ہائزربرگ کے عدم یقینی کے اصول کا ایک اہم نتیجہ یہ ہے کہ یہ الیکٹران اور اس جیسے دوسرے ذرات کے متعین راستوں اور خطوطِ حرکت (Trajectories) کی موجودگی کو خارج کرتا ہے۔ ایک شے کا خطِ حرکت، مختلف لمحات پر، اس کے مقام اور اس کی رفتار کے ذریعے معلوم کیا جاتا ہے۔ اگر ہمیں یہ معلوم ہو کہ ایک خاص لمحہ وقت پر ایک جسم کہاں ہے

ورنر ہائز نبرگ (1901-1976) نے 1923 میں میونخ یونیورسٹی سے طبیعتیات میں بھی ایچ-ڈی۔ کی سند حاصل کی۔ اس کے بعد انہوں نے ایک برس گوتینجن (Gottingen) میں میکس بورن کے ساتھ اور تین برس کوپن ہیگن میں نیلس بوہر کے ساتھ کام کرتے ہوئے گزارے۔ وہ 1927 سے 1941 تک لیپزیگ (Leipzig) یونیورسٹی میں طبیعتیات کے پروفیسر رہے۔ عالمی جنگ II کے دوران ہائز نبرگ کی ایتم بم پر جرمن ریسرچ کے انچارج رہے۔ جنگ کے بعد انہیں گوتینجن میں میکس پلانٹ انسٹی ٹیوٹ فار فرکس کا ڈائیرکٹر نامزد کیا گیا۔ وہ ایک ماہر کوہ پیما بھی تھے۔ ہائز نبرگ کو 1932 میں طبیعتیات کا نوبل انعام دیا گیا۔



مسئلہ 2.16

ایک گولف گینڈ کی میٹ 40g اور چال 45 m/s ہے۔ اگر چال 2% کی درستی صحت کے ساتھ تابی جاسکتی ہے، تو اس کے مقام میں عدم قیمتی کا حساب لگائیے۔

حل

چال میں عدم قیمتی 2% ہے، یعنی کہ

$$45 \times \frac{2}{100} = 0.9 \text{ m s}^{-1}$$

مساوات: (2.2) استعمال کرتے ہوئے

$$\Delta x = \frac{h}{4\pi m \Delta v}$$

$$= \frac{6.626 \times 10^{-34} \text{ Js}}{4 \times 3.14 \times 40 \text{ g} \times 10^{-3} \text{ kg g}^{-1} (0.9 \text{ m s}^{-1})} \\ = 1.46 \times 10^{-3} \text{ m}$$

یقینیاً ایک ایٹم نیوکلیس کے قطر سے تقریباً 10^{18} گناہ چھوٹی ہے۔ جیسا کہ اوپر بیان کیا جا چکا ہے، بڑے ذرات کے لیے، عدم قیمتی اصول، پیاٹھوں کی درستی صحت کے لیے کوئی بامعنی حد و نہیں قائم کرتا۔

بوہر ماؤل کی ناکامی کے اسباب (Reasons for the Failure of the Bohr Model)

اب ہم بوہر ماؤل کی ناکامی کے اسباب سمجھ سکتے ہیں۔ بوہر ماؤل میں ایک ایکٹران کو ایک چارج شدہ ذرہ مانا جاتا ہے۔ جو نیوکلیس کے گرد دائری مداروں میں حرکت کر رہا ہے۔ بوہر ماؤل میں ایکٹران کی لہر فطرت کا لامٹا نہیں رکھا جاتا۔ مزید یہ کہ مدار ایک بخوبی معرف راستہ ہے اور اس

اس کا مطلب ہے کہ اگر کوئی شخص ایکٹران کا مقام، صرف 10^{-8} m کی عدم قیمتی کے ساتھ، معلوم کرنا چاہتا ہے، تو اس کی رفتار میں عدم قیمتی Δv ہوگی:

$$\frac{10^{-4} \text{ m}^2 \text{s}^{-1}}{10^{-8} \text{ m}} \approx 10^{+4} \text{ m s}^{-1}$$

جو اتنی زیادہ ہے کہ بوہر کے مداروں (معین) میں گھومتے ہوئے ایکٹرانوں کی کالائیکی تصوری درست نہیں ہو سکتی۔ اس کا مطلب ہے کہ ایکٹرانوں کے مقام اور ان کی رفتار کے بالکل درست پیاٹوں کو، اختلال (Probability) کے ان بیانات سے تبدیل کرنا ہوگا۔ جو ایکٹران کے لیے دیے ہوئے مقام یا معیار حرکت کا ہے۔ ایتم کے کوئی میکانیکی ماؤل میں بھی ہوتا ہے۔

مسئلہ 2.15

ایک ایٹم میں 0.1 \AA کے فاصلے کے اندر ایک ایکٹران کا مقام متعین کرنے کے لیے ایک خود میں استعمال کیا جاتا ہے، جس میں مناسب فوٹان استعمال کیے جاتے ہیں۔ اس کی رفتار کی پیمائش میں کتنی عدم قیمتی شامل ہوگی؟

حل

$$\Delta x \Delta p = \frac{h}{4\pi} \quad \text{or} \quad \Delta x m \Delta v = \frac{h}{4\pi}$$

$$\Delta v = \frac{h}{4\pi \Delta x m}$$

$$\Delta v = \frac{6.626 \times 10^{-34} \text{ Js}}{4 \times 3.14 \times 0.1 \times 10^{-10} \text{ m} \times 9.11 \times 10^{-31} \text{ kg}} \\ = 0.579 \times 10^7 \text{ m s}^{-1} \quad (1 \text{ J} = 1 \text{ kg m}^2 \text{ s}^{-2}) \\ = 5.79 \times 10^6 \text{ m s}^{-1}$$

ایک اسٹریانی طبیعتی دان، ارون شرو ڈنگر (Erwin Schrodinger) نے 1910 میں نظریاتی طبیعتی میں وینا یونیورسٹی (University of Vienna) سے پی-ایچ-ڈی کی سند حاصل کی۔ 1927 میں شرو ڈنگرنے برلن یونیورسٹی میں میکس پالٹنک (Max Planck) کی درخواست پر ان کی جگہ لی۔ 1933 میں شرو ڈنگرنے برلن چھوڑ دیا کیونکہ وہ هتلر اور نازی پالیسیوں کے خلاف تھے اور 1936 میں آسٹریا واپس لوٹ آئے۔ آسٹریا میں حرمی کی فوجی ٹروروائی کے بعد شرو ڈنگر کو زبردستی پروفیسر شپ سے ہٹا دیا گیا۔ وہ پھر ڈبلن، آئرلینڈ (Dublin-Ireland) چلے گئے اور وہاں 7 سال تک رہے۔ 1933 میں انہیں بی۔ اے۔ ایم۔ ڈرالک (P.A.M. Dirac) کے ساتھ نہ کہ طور پر طبیعتیات کے نوبل انعام سے نوازا گیا۔ کر



aron shiroodon
1857-1961

کو اٹم میکنیکس کی بنیادی مساوات شرو ڈنگر نے دی اور اس کے لیے انہیں 1933 میں نوبل انعام سے نوازا گیا۔ یہ مساوات جس میں، جیسا کہ ڈی بر الگی نے تجویز کیا تھا، مادے کی لہر ذرہ دوئی (Duality) شامل ہے، کافی پیچیدہ ہے اور اسے حل کرنے کے لیے اعلیٰ ریاضی کی معلومات درکار ہے۔ آپ مختلف نظماں کے لیے اس کے حل اعلیٰ جماعتوں میں یکیں گے۔

ایک اپے نظام کے لیے (جیسا کہ ایک ایٹم یا ایک سالمہ، جس کی توانائی وقت کے ساتھ تبدیل نہیں ہوتی)، شرو ڈنگر مساوات اس طرح لکھی جاتی ہے: $E = \hat{H}$ جہاں \hat{H} ایک ریاضیاتی آپریٹر (Operator) ہے جو ہمیلٹونین (Hamiltonian) کہلاتا ہے۔ شرو ڈنگر نے اس آپریٹر کو نظام کی کل توانائی کی عبارت سے تکمیل دینے کی ایک ترکیب بتائی۔ نظام کی کل توانائی میں تمام ذیلی ذرات (ایکٹران، نیوکلیس) کی حرکی توانائیاں، ایکٹرانوں اور نیوکلیوں کے درمیان کشش مضمر (Attractive Potential) اور ایکٹرانوں نیز نیوکلیوں کے درمیان، علیحدہ علیحدہ، دافع مضمر (Repulsive Potential) شامل ہیں۔ اس مساوات کا حل $E = \hat{H}$ دیتا ہے۔

راستہ کی مکمل طور پر تعریف صرف اسی وقت کی جاسکتی ہے، جبکہ بالکل ایک ہی وقت پر ایکٹران کا مقام اور اس کی رفتار دونوں معلوم ہوں۔ یہ ہائزنبرگ کے عدم یقینی اصول کے مطابق ممکن نہیں ہے۔ اس لئے ہائزو جن ایٹم کا بوہر ماذل نہ صرف مادے کے دھرے طرز عمل کو نظر انداز کرتا ہے، بلکہ ہائزنبرگ کے عدم یقینی اصول کی تغییریں بھی کرتا ہے۔ بوہر ماذل کی ان بنیادی خامیوں کے پیش نظر، بوہر ماذل کی توسعہ دوسرے عناصر کے لیے کرنے کی کوئی وجہ نہیں تھی۔ دراصل، ایٹم کی ساخت کے اس اور اک کی ضرورت تھی جو مادہ کے لہر ذرہ دھرے پن کو سمجھا سکے اور ہائزنبرگ کے عدم یقینی اصول سے ہم آہنگ ہو۔ یہ کو اٹم میکنیکس (Quantum Mechanics) کے ظہور سے ممکن ہو سکا۔

2.6 ایٹم کا کو اٹم میکنیکس ماذل (Quantum Mechanical Model of Atom)

کلاسیکل مکانک، جو نیوٹن کے حرکت کے قوانین پر مبنی ہے، تمام کلاں اشیا جیسے گرتا ہوا پتھر، مدار میں چکر لگاتے ہوئے سیارے، وغیرہ کی حرکت کو کامیابی کے ساتھ بیان کرتی ہے، جن کا طرز عمل صرف ذرات کی طرح کا ہوتا ہے، جیسا کہ پچھلے باب میں بیان کیا گیا ہے۔ لیکن کلاسیکل میکنیکس اس وقت ناکام ہو جاتی ہے، جب اس کا اطلاق خورد مبنی اشیا جیسے ایکٹران، ایٹم، سالمات وغیرہ پر کیا جاتا ہے۔ اس کی خاص وجہ یہ ہے کہ کلاسیکل مکانک، خاص طور پر ذیلی اشیا ذرات کے لیے مادہ کے دھرے طرز عمل اور عدم یقینی اصول کو نظر انداز کر دیتی ہے۔ سائنس کی وہ شاخ جو مادے کے اس دھرے طرز عمل کا لاحاظہ کرتی ہے، کو اٹم میکنیکس کہلاتی ہے۔ کو اٹم میکنیکس ایک نظریاتی سائنس ہے، جس میں ان خورد مبنی اشیا کا، جو موج اور ذرہ دونوں طرح کی خاصیتوں کا اظہار کرتی ہیں، مطالعہ کیا جاتا ہے۔ یہ حرکت کے ان قوانین کو معین کرتی ہے جو ان اشیا پر لاگو ہوتے ہیں۔ جب کو اٹم کا اطلاق کلاں اشیا پر کیا جاتا ہے۔ (جن کے لیے اہمیتی خاصیتیں غیر اہم ہیں) تو وہی نتائج حاصل ہوتے ہیں جو کلاسیکل مکانک سے حاصل ہوتے ہیں۔

کو اٹم میکنیکس کو 1926 میں ورنز ہائزنبرگ اور ارون شرو ڈنگر نے، علیحدہ علیحدہ کام کرتے ہوئے فروغ دیا۔ لیکن یہاں ہم اس کو اٹم میکنیکس سے بحث کریں گے جو موج حرکت کے نصوصات پر مبنی ہے۔

سکشن 2.6.3 اور 2.6.4 میں)، ہائڈروجن یا ہائڈروجن جیسی انواع کے بخلاف، جن کی توانائیاں صرف کوئی عدد پر مختص ہیں، کیش ایکٹران ایٹھوں کی توانائیاں کوئی اعداد پر مختص ہیں۔

- ایٹھ کے کوئی میکانیکی ماڈل کی اہم خاصیتیں**
- ایٹھ کا کوئی میکانیکی ماڈل، ایٹھ کی ساخت کی وہ تصور ہے۔ جو ایٹھوں پر شروڈنگر مساوات کے اطلاق سے ابھرتی ہے۔ ایٹھ کے کوئی میکانیکی ماڈل کی اہم خاصیتیں مندرجہ ذیل ہیں:
- 1- ایٹھوں میں ایکٹرانوں کی توانائی کوئی ہوتی ہے (یعنی کہ اس کی صرف کچھ مخصوص قدریں ہو سکتی ہیں)، جبکہ ایٹھ میں ایکٹران نیکلیں سے بندھتے ہوتے ہیں۔
 - 2- کوئی ایکٹرانی انجی لیول کی موجودگی ایکٹرانوں کی لہر جیسی خاصیتوں کا براہ راست نتیجہ ہے اور یہ شروڈنگر لہر مساوات کے تسلیم شدہ حل (Allowed Solutions) ہیں۔
 - 3- ایک ایٹھ میں ایک ایکٹران کا قطعی مقام (Exact Position) اور اس کی قطعی رفتار، دونوں ہم وقت (Simultaneously) نہیں معلوم کیے جاسکتے (پائزیرگ عدم مبنی اصول)۔ اس لیے، ایٹھ میں ایک ایکٹران کا راستہ بھی بھی درستگی صحت کے ساتھ نہیں معلوم کیا جاسکتا۔ اسی وجہ سے، جیسا کہ آپ آگے دیکھیں گے، ہم صرف ایک ایٹھ میں، اس کے مختلف نقاط پر ایکٹران کے پائے جانے کے اختال کی بات کرتے ہیں۔
 - 4- ایک ایٹھی ارٹل، کسی ایٹھ میں ایکٹران کے لیے لہر تفاضل ۷۶ ہے۔ جب بھی کسی ایکٹران کو ایک لہر تفاضل کے ذریعے بیان کیا جاتا ہے، تو ہم کہتے ہیں کہ ایکٹران اس ارٹل کو گھیرے ہوئے یا اس ارٹل میں ہے۔ کیونکہ ایک ایکٹران کے لیے ایسے بہت سے لہر تفاضلات ممکن ہیں، اس لیے ایک ایٹھ میں کئی ایٹھی ارٹل ہوتے ہیں۔ یہ ”ایک ایکٹران ارٹل لہر تفاضل“ یا ارٹل ایٹھوں کی ایکٹرانی ساخت کی بنیاد تفاضل دیتے ہیں۔ ہر ارٹل میں، ایکٹران کی ایک متعین توانائی ہوتی ہے۔ ایک ارٹل میں دوسرے زیادہ ایکٹران نہیں ہو سکتے۔ ایک کیش ایکٹرانی ایٹھ میں ایکٹران مختلف ارٹل میں، توانائی کی بڑھتی ہوئی ترتیب میں، بھرے ہوتے ہیں۔ اس لیے ایک کیش ایکٹرانی ایٹھ کے ہر ایکٹران کے لیے ایک ارٹل لہر۔ تفاضل ہونا چاہیے جو اس ارٹل کی خاصیت ہو جس میں ایکٹران پایا

ہائڈروجن ایٹھ اور شروڈنگر مساوات (Hydrogen Atom and the Schrodinger Equation)

جب ہائڈروجن ایٹھ کے لیے شروڈنگر مساوات حل کی جاتی ہے، تو حل وہ تمام ممکنہ انرجی لیول مہیا کرتا ہے جہاں ایکٹران پائے جاسکتے ہیں اور ہر انرجی لیول سے مسئلک ایکٹران سے مطابقت رکھنے والا لہر۔ تفاضل (Wave Function) بھی حاصل ہوتا ہے۔ یہ کوئی توانائی حالتیں اور ان کے نظریہ لہر۔ تفاضل، جن کی خاصیتیں تین کوئی اعداد کے ایک سیٹ سے بیان کی جاتی ہیں (پہلی کوئی نمبر، سمت راستی (Azimuthal) کوئی عدد اور مکانیکی کوئی عدد، m_l) جو شروڈنگر مساوات کے حل میں قدرتی نتائج کے طور پر حاصل ہوتے ہیں۔ جب ایک ایکٹران کسی بھی توانائی حالت میں ہوتا ہے، تو اس توانائی حالت کے نظریہ لہر تفاضل ایکٹران کے بارے میں تمام معلومات رکھتا ہے۔ لہر تفاضل ایک ریاضیاتی تفاضل ہے، جس کی قدر ایٹھ میں ایکٹران کے کوئی مینیٹ (Coordinates) پر مبنی ہے اور اس کے کوئی طبعی معنی نہیں ہوتے۔ ہائڈروجن یا ہائڈروجن جیسی انواع (جن میں ایک ایکٹران ہوتا ہے) کے یہ لہر تفاضل ایٹھی ارٹل (Atomic Orbitals) کہلاتے ہیں۔ ایسے موج۔ تفاضلات جو ایک ایکٹران نوع سے متعلق ہوتے ہیں، ایک ایکٹران نظام کہلاتے ہیں۔ ایک ایٹھ کے اندر کسی ایک نقطے پر ایکٹران کے پائے جانے کا احتمال، اس نقطے پر $\frac{1}{l+1}$ کے تناسب ہوتا ہے۔ ہائڈروجن ایٹھ کے کوئی میکانیکی نتائج، کامیابی کے ساتھ، ہائڈروجن ایٹھ طیف کے تمام پہلوؤں کی پیشین گوئی کرتے ہیں اور ساتھ ہی ان مظاہر کی وضاحت بھی کرتے ہیں جن کی وضاحت یوہر ماڈل نہیں کر سکتا۔

کیش۔ ایکٹرانی ایٹھوں پر شروڈنگر مساوات کے اطلاق میں ایک دشواری پیش آتی ہے: کیش ایکٹرانی ایٹھ کے لیے شروڈنگر مساوات کو بالکل درستگی کے ساتھ حل نہیں کیا جاسکتا۔ اس مشکل پر تقریبی طریقوں (Approximate Methods) کو استعمال کر کے قابو پایا جاسکتا ہے۔ جدید کمپیوٹروں کی مدد سے کی گئی ایسی تجھیسات سے ظاہر ہوتا ہے کہ ہائڈروجن کے علاوہ دوسرے ایٹھوں کے ارٹل، اوپر بیان کیے گئے ہائڈروجن ارٹل سے بنیادی طور پر مختلف نہیں ہوتے۔ خاص فرق نیکلیائی چارچ میں اضافے کے نتائج کی وجہ سے ہوتا ہے۔ اس کی وجہ سے تمام ارٹل کچھ سکڑ جاتے ہیں۔ مزید، جیسا کہ آپ آگے دیکھیں گے (ذیلی

$$n = 1 \ 2 \ 3 \ 4 \ \dots\dots\dots$$

$$\text{شیل} = K \ L \ M \ N \ \dots\dots\dots$$

n میں اضافہ کے ساتھ ارٹل کے سائز میں اضافہ ہوتا ہے۔ دوسرے لفظوں میں ایکٹران نیوکلیس سے زیادہ فاصلے پر پایا جائے گا۔ کیونکہ منقی چارج شدہ ایکٹران کو ثابت چارج شدہ نیوکلیس سے دور لے جانے میں تو انائی درکار ہو گی، اس لیے n میں اضافہ کے ساتھ، ارٹل کی تو انائی میں، اضافہ ہو گا۔

سمت راس کوئنٹی عدو 'l' (Azimuthal Quantum Number) ارٹل زاویائی معیار حرکت (Orbital Angular Number) یا ذیلی کوئنٹی عدو (Momentum Subsidiary Quantum Number) بھی کہلاتا ہے۔

یہ مدرجہ کی سہ ابعادی شکل کو معرف کرتا ہے۔ n کی ایک دی ہوئی قدر کے لیے، l کی n قدریں ہو سکتی ہیں، جن کی وسعت 0 سے $(n-1)$ تک ہوتی ہے۔ یعنی n کی ایک دی ہوئی قدر کے لیے l کی ممکنہ قدریں ہیں: $(n-1), 1, 2, \dots, n-1$ ۔

مثال کے طور پر، اگر $n = 1$ ہے تو l کی قدر صرف 0 ہے۔ $n=2$ کے لیے، l کی ممکنہ قدریں 0 اور 1 ہیں $n=3$ کے لیے، l کی ممکنہ قدریں $0, 1$ اور 2 ہیں۔

ہر ایک شیل ایک یا اس سے زیادہ ذیلی شیل یا سب لیول (Sub Level) پر مشتمل ہوتا ہے۔ ایک پرنسپل شیل (Principal Shell) میں ذیلی شیل کی تعداد n کے مساوی ہوتی ہے۔ مثال کے طور پر پہلے شیل (n=1) میں صرف ایک تخت شیل ہوتا ہے، جو $l=1$ سے مطابقت رکھتا ہے۔ دوسرے شیل (n=2) میں دو ذیلی شیل ($l=0, 1$) ہوتے ہیں، تیسرا شیل (n=3) میں 3 ذیلی شیل ($l=0, 1, 2$) ہوتے ہیں، اور اسی طرح ہر ذیلی شیل کو ایک راس سمت کوئنٹی عدو (l) دیا جاتا ہے۔ l کی مختلف قدریوں سے مطابقت رکھنے والے ذیلی شیل ذیل علامتوں سے ظاہر کیے جاتے ہیں۔

$$\dots\dots\dots \quad 5 \quad 4 \quad 3 \quad 2 \quad 1 \quad 0 : l \quad \text{کی قدر}$$

s p d f g h

جدول 2.4 میں ایک دیے ہوئے پرنسپل کوئنٹم نمبر کے لیے l کی ممکنہ (Permissible) الگار اور نظری ذیلی شیل کی علامت

جائے۔ ایک ایم میں ایکٹران کے بارے میں تمام معلومات اس کے ارٹل اور تفاعل پر محفوظ ہوتی ہے اور کوئنٹم میکینکس کی مدد سے اس معلومات کو پر حاصل کرنا ممکن ہو جاتا ہے۔

5۔ ایک ایم کے اندر کسی ایک نقطہ پر ایکٹران کے پائے جانے کا احتمال، اس نقطہ پر ارٹل موجود تفاعل کے مرتع کے راست متناسب ہے، یعنی کہ $|l|$ کو بے طور احتمال کثافت (Probability density) جانا جاتا ہے اور یہ ہمیشہ ثابت ہوتی ہے۔ ایک ایم میں مختلف نقاط پر $|l|$ کی قدر کے ذریعے، نیوکلیس کے ارگرد اس خط کی پیشین گوئی کرنا ممکن ہے جہاں ایکٹران کے پائے جانے کا احتمال سب سے زیادہ ہے۔

2.6.1 ارٹل اور کوئنٹم نمبر (Orbitals and Quantum Number)

Numbers)

ایک ایم میں ارٹل کی ایک بڑی تعداد ممکن ہے۔ کیفیت طور پر (Qualitatively) ان ارٹل میں امتیاز ان کے سائز، شکل اور تشریق (Orientation) کے ذریعے کیا جاسکتا ہے۔ ایک مقابلاً کم سائز کے ارٹل کا مطلب ہے کہ ایکٹران کا نیوکلیس کے نزدیک پائے جانے کا امکان زیادہ ہے۔ اسی طرح سے شکل اور تشریق کا مطلب ہے کہ ایکٹران کا کسی ایک سمت میں، دوسری سمتوں کے مقابلے میں، پائے جانے کا احتمال زیادہ ہے۔ ایئٹھی ارٹل میں امتیاز، کوئنٹی اعداد کے ذریعے کیا جاتا ہے۔ ہر ارٹل کو تین کوئنٹی عدود دیے جاتے ہیں، جنہیں n, l اور m_l نام دیے جاتے ہیں۔

پرنسپل کوئنٹم نمبر n ، ایک ثابت صحیح عدد ہے اور اس کی قدریں ہیں! $n = 1, 2, 3, \dots$ پرنسپل کوئنٹم نمبر ارٹل کا سائز اور بڑی حد تک اس کی تو انائی کا تعین کرتا ہے۔ ہانڈروجن ایم اور ہانڈروجن جیسے انواع کے لیے ($\text{Li}^{2+}, \text{He}^+, \dots$ وغیرہ) ارٹل کی تو انائی اور اس کا سائز صرف ' n ' پر مختص ہے۔

پرنسپل کوئنٹم نمبر، شیل (Shell) کی بھی شناخت کرتا ہے۔ n کی قدر میں اضافہ کے ساتھ، تسلیم شدہ ارٹل کی تعداد میں اضافہ ہوتا ہے۔ اور یہ تعداد n^2 سے ظاہر کی جاتی ہے۔ n کی ایک دی ہوئی قدر کے تمام ارٹل ایم کا ایک واحد شیل تشکیل دیتے ہیں اور یہ مندرجہ ذیل حروف سے ظاہر کیے جاتے ہیں:

اس لیے $l=0$ کے لیے m_l کی مبالغہ قدر صرف 0 $m_l = 0$ ہے۔
 $m_l = -2, -1, 0, +1$ ایک ارٹل (Arithm) کے لیے: $2(0)+1=2$
 2 پانچ ارٹل ایسے نوٹ کرنا چاہیے کہ m_l کی قدریں اسے
 اخذ کی جاتی ہیں اور اس کی قدر n سے اخذ کی جاتی ہے۔
 اس لیے، ایتم میں ہر ارٹل n اور m_l کی قدریں کے ایک سیٹ
 کے ذریعے معرف کیا جاتا ہے۔ ایک ارٹل جو: $m_l = 1, n=2, l=1$,
 0 سے بیان کیا جاتا ہے وہ دوسرے شیل کے p ذیلی شیل میں ایک ارٹل
 ہے۔ مندرجہ ذیل چارٹ ذیلی۔ شیل اور اس سے متعلق ارٹل کی تعداد
 کے درمیان رشتہ ظاہر کرتا ہے۔

5	4	3	2	1	0	اکے لیے قدر
h	g	f	d	p	s	ذیلی شیل تریم
11	9	7	5	3	1	ارٹل کی تعداد

الیکٹران اسپن 's': ایک ایشی ارٹل کو لیبل کرنے والے یہ تین کوائٹی اعداد (n, l, m_l)، اس کی توائی، اور تشریق (Orientation) کی تعریف کرنے کے لیے بھی بخوبی استعمال کیے جاسکتے ہیں۔ لیکن یہ تینوں اعداد، کثیر الیکٹرانی نظاموں میں حاصل ہونے والے خطی طیف کی وضاحت کرنے کے لیے کافی نہیں ہیں، کیونکہ کچھ خطوط دراصل ڈپلیٹ (Doublet) (دو خطوط جو ایک دوسرے کے بہت قریب ہیں)، ٹریپلیٹ

جدول 2.4 ذیلی شیل علامتیں

ذیلی شیل تریم	l	n
1s	0	1
2s	0	2
2p	1	2
3s	0	3
3p	1	3
3d	2	3
4s	0	4
4p	1	4
4d	2	4
4f	3	4

مagnetیک ارٹل کوائٹم نمبر (Magnetic Orbital Quantum Number) m_l کو آڈینیٹ مجموعوں کے معیاری سیٹ (Standard Set of Orientation) کے لحاظ سے ارٹل کی مکانی تشریق (Coordinate Axes) کے بارے میں معلومات فراہم کرتا ہے۔ کسی بھی ذیلی شیل کے لیے (جو اسے معرف کیا جاتا ہے)، $l+1$ قدریں ممکن ہیں اور یہ دی جاتی ہیں:

$$m_l = -l, -(l-1), -(l-2) \dots 0, 1 \dots (l-2), (l-1), l$$

ارٹ، ارٹل اور اس کی اہمیت

ارٹ اور ارٹل ہم معنی نہیں ہیں۔ ایک ارٹ، جیسا کہ بوہر نے تجویز کیا تھا، بیکلیس کے گرد ایک واڑی راستہ ہے، جس پر الیکٹران حرکت کرتا ہے۔ ہائزبرگ کے عدم یقینی قانون کے مطابق الیکٹران کے اس راستے کو بالکل درست طور پر بیان کرنا ناممکن ہے۔ بوہر کے ارٹ، کا، اس لیے کوئی اصل معنی نہیں ہے اور ان کی موجودگی کا بھی بھی تجربے کے ذریعے مظاہرہ نہیں کیا جاسکتا۔ دوسری طرف، ایک ایشی ارٹل ایک کوائٹ میکانی تصور ہے اور ایک ایتم میں الیکٹران کے لہرناقل سے متعلق ہے۔ اس کی خاصیتیں تین کوائٹی اعداد (n, l, m_l) سے ظاہر کی جاتی ہیں اور اس کی قدر الیکٹران کے کوآڈی نیٹ پر منحصر ہے۔ بذات خود اس کے کوئی طبعی معنی نہیں ہوتے۔ یہ لہرناقل کا مریخ، یعنی کہ $| \psi |^2$ ہے، جس کے طبعی معنی ہیں۔ ایک ایتم میں کسی بھی نقطے پر $| \psi |^2$ ، اس نقطہ پر احتمال کشافت کی قدر ہے۔ احتمال فی اکائی جنم ہے اور $| \psi |^2$ اور ایک چھوٹے جنم (جو جنم عضر کہلاتا ہے) کا حاصل ضرب ہے جس سے اس جنم میں الیکٹران کے پائے جانے کا احتمال حاصل ہوتا ہے (ایک چھوٹے جنم عضر کو تعمین کرنے کی وجہ یہ ہے کہ اسپس (Space) میں ایک نظر سے دوسرے خطے تک $| \psi |^2$ تبدیل ہوتا رہتا ہے لیکن ایک چھوٹے جنم عضر میں اس کی قدر کو مستقل مانا جاسکتا ہے۔) پھر دیے ہوئے جنم میں الیکٹران کے پائے جانے کے کل احتمال کا حساب $| \psi |^2$ اور اس سے مطابقت رکھنے والے جنم عضر کے تمام حاصل ضرب کو جمع کر کے لگایا جاسکتا ہے۔ اس طرح سے ایک ارٹل میں الیکٹران کی احتمال تریم (Probable Distribution) حاصل کرنا ممکن ہے۔

(iii) m_l اربٹل کی تشریق مقرر کرتا ہے۔ l کی ایک دی ہوئی قدر کے لیے m_l کی $2l + 1$ قدریں ہوتی ہیں، اتنی ہی بحثی کہ اربٹل کی تعداد فی ذیلی شیل ہوتی ہے۔ اس کا مطلب ہے کہ اربٹل کی تعداد ان طریقوں کی تعداد کے مساوی ہے جتنی طرح سے ان کی تشریق کی جاسکتی ہے۔

(iv) m_s الیکٹران کی اپنی کی تشریق سے متعلق ہے۔

(Triplets) (تین خطوط جو بہت قریب قریب ہیں) وغیرہ کی شکل میں ظاہر ہوتے ہیں۔ یہ ان چند مزید انرجی لیول کی موجودگی تجویز کرتا ہے، جن کی پیشین گوئی تین کوائٹی اعداد کرتے ہیں۔

1925ء میں، جارج اوہلن بیک (George Uhlenbeck) اور سیمویل گاؤڈ اسمٹ (Samuel Goudsmit) نے ایک چوتھے کوائٹی عدد کی موجودگی تجویز کی، جو الیکٹران اپنی کوائٹی عدد (m_s) کے طور پر جانا جاتا ہے۔ ایک الیکٹران اپنے محور پر گھومتا ہے، بالکل اسی طرح، جس طرح زمین سورج کے گرد چکر لگاتے ہوئے، اپنے محور پر گھومتی ہے۔ دوسرے لفظوں میں ایک الیکٹران کا برتنی چارج اور کمیت کے ساتھ ساتھ ذاتی اپنی زاویائی کوائٹم نمبر (Intrinsic Spin Angular Quantum Number) بھی ہوتا ہے۔ الیکٹران کا اپنی زاویائی معيار ایک سمیتیہ مقدار، ہے جس کی منتخب کیے گئے، محور کی نسبت سے، دو تشریقیں (Orientations) ہو سکتی ہیں۔ ان دو تشریقیوں میں امتیاز، اپنی کوائٹی عدد m_s کے ذریعے کیا جاتا ہے، جس کی دو قدریں $+1/2$ اور $-1/2$ ہو سکتی ہیں۔ یہ الیکٹران کی دو اپنی حالتیں (Spin States) کہلاتی ہیں اور عام طور سے دو تیروں کے ذریعے ظاہر کی جاتی ہیں: \uparrow (اپنی اوپر) اور \downarrow (اپنی نیچے)۔ ایسے دو الیکٹران جن کی m_s قدریں مختلف ہوں (ایک $+1/2$ اور دوسرا $-1/2$) مخالف اپنے Spin کے الیکٹران کہلاتے ہیں۔ ایک اربٹل میں دو سے زیادہ الیکٹران نہیں پائے جاسکتے اور ان دونوں الیکٹرانوں کی اپنی بھی ایک دوسرے کے مخالف ہونا چاہیے۔

خلاصہ کے طور پر، یہ چار کوائٹی اعداد مندرجہ ذیل اطلاعات فراہم کرتے ہیں:

(i) n شیل کی تعریف بیان کرتا ہے اربٹل کا سائز متعین کرتا ہے اور بڑی حد تک اربٹل کی تو انائی بھی متعین کرتا ہے۔

(ii) n^{th} شیل میں ذیلی شیل ہوتے ہیں۔ ذیلی شیل کی شناخت کرتا ہے اور اربٹل کی شکل متعین کرتا ہے (دیکھیے سیشن 2.6.2)۔ ایک ذیلی شیل میں ہر ایک قسم کے $2l + 1$ اربٹل ہوتے ہیں، یعنی کہ، ایک s اربٹل ($l = 0$)، تین p اربٹل ($l = 1$) اور پانچ d اربٹل ($l = 2$)، فی ذیلی شیل کچھ حد تک ابھی، ایک کشیر الیکٹرانی ایم میں، اربٹل کی تو انائی متعین کرتا ہے۔

مسئلہ 2.17

پرنسپل کوائٹم نمبر $= n$ سے متعلق اربٹل کی کل تعداد کیا ہوگی؟

حل

$n = 3$ کے لیے 1 کی ممکنہ قدریں: 0, 1, 2۔ اس لیے ایک اربٹل ($l = 0$) اور $n = 3$, $l = 0$ اور $n = 3$, $l = 1$ اور $n = 3$, $l = 2$ اور پانچ $m_l = -2, -1, 0, +1, +2$ اور $n = 3$, $l = 2$ 3d ہوں گے۔

اس لیے اربٹل کی کل تعداد: $9 = 1 + 3 + 5$

یہی قدر مندرجہ ذیل رشتے کو استعمال کر کے بھی حاصل کی جاسکتی ہے:

$$n^2 = 3^2 = 9$$

اربٹل کی تعداد

مسئلہ 2.18

f, g علامتوں کو استعمال کرتے ہوئے مندرجہ ذیل کوائٹی اعداد کے اربٹل بیان کیجیے۔

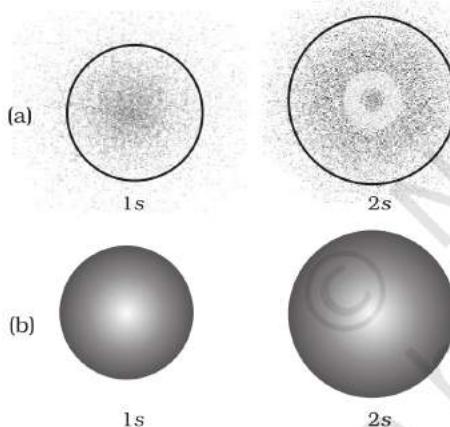
- (a) $n = 2, l = 1$,
- (b) $n = 4, l = 0$,
- (c) $n = 5, l = 3$,
- (d) $n = 3, l = 2$

حل

اربٹل	l	n	
2p	1	2	(a)
4s	0	4	(b)
5f	3	5	(c)
3d	2	3	(d)

بڑھنا شروع کر دیتی ہے۔ ایک چھوٹے میکسیما (Maxima) پر پہنچنے کے بعد، اس کی قدر میں مزید اضافہ ہونے پر، یہ پھر کم ہونے لگتی ہے اور صفر کے قریب پہنچ جاتی ہے۔ وہ خط جس میں احتمال کثافت تقاضہ کم ہو کر صفر ہو جاتا ہے، تو ذلیل سطحیں (Nodal Surface) یا صرف نوڈ کہلاتا ہے۔ عمومی شکل میں، یہ معلوم ہوا ہے کہ ns-اربیٹل کے $(n - 1)$ نوڈ ہوتے ہیں، یعنی کہ نوڈ کی تعداد میں، پرنسپل کوائم نمبر n میں اضافے کے ساتھ اضافہ ہوتا ہے۔ دوسرے لفظوں میں، $2s$ -اربیٹل کے لیے نوڈ کی تعداد ایک ہوگی، $3s$ کے لیے دو ہوگی اور اسی طرح آگے بھی۔

اس احتمال کثافت تغیر کو چارچ ۔ بادل ڈائیگراموں [شکل 2.13(a)] کے ذریعے سمجھا جاسکتا ہے۔ ان ڈائیگراموں میں، ایک نقطوں (Dots) کی کثافت اس نقطے میں الیکٹران احتمال کثافت کو ظاہر کرتی ہے۔

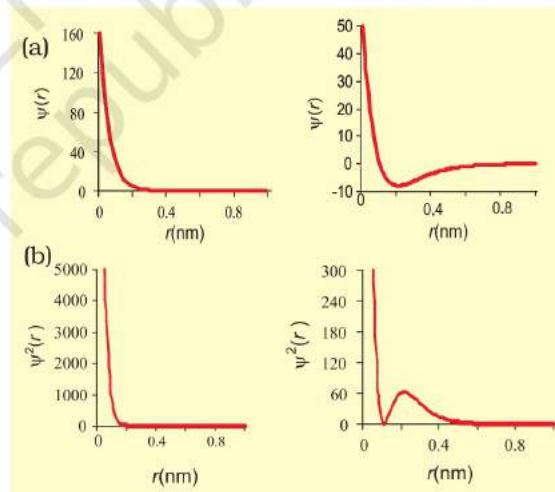


شکل 2.13 (a) اور 2s ایسی اربیٹل کے احتمال کثافت پلاٹ نقطوں کی کثافت، اس خطے میں الیکٹران کے پائی جانے کی احتمال کثافت کو ظاہر کرتی ہے (b) 2s اور 1s (a) کے بازوں تری سطح ڈائیگرام اربیٹل کے لیے بازوں تری سطح ڈائیگرام

مختلف اربیٹل کے لیے مستقل احتمال کثافت کے بازوں تری۔ سطح ڈائیگرام (Boundary Surface Diagrams) اربیٹل کی شکل کو بہتر طریقے سے ظاہر کرتے ہیں۔ اس اظہار میں ایک اربیٹل کے لیے اسیں (Space) میں ایک ایسی بازوں تری سطح یا حدود نامانget (Contour Surface) کہی جاتی ہے، جس پر احتمال کثافت $|ψ|^2$ کی قدر مستقل ہوتی ہے۔ اصولی طور پر ایسی کئی بازوں تری سطحیں ممکن ہو سکتی ہیں۔ لیکن،

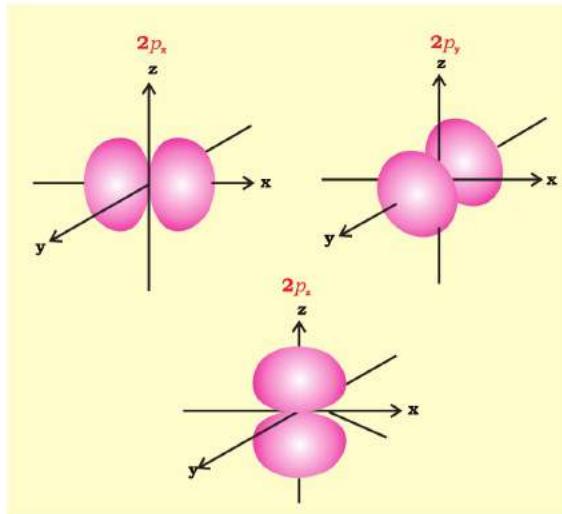
2.6.2 ایسی اربیٹل کی شکلیں (Shapes of Atomic Orbitals)

کسی ایتم میں ایک الیکٹران کے لیے اربیٹل لہر تفاضل ψ کے کوئی طبعی معنی نہیں ہیں۔ یہ صرف الیکٹران کے کوآرڈینیٹ کا ایک ریاضیاتی تفاضل ہے۔ تاہم مختلف اربیٹل کے لیے، ان سے مطابقت رکھنے والے لہر تفاضلات کے گراف ψ کے تفاضل کے طور پر (نیوکلیس سے فاصلے) مختلف ہوتے ہیں۔ [شکل (a) [2.12(a)] میں $2s (n=2, l=0)$ اور 1s ($n=1, l=0$) کے لیے ایسے گراف دیے گئے ہیں۔ اربیٹل کے لیے ایسے گراف دیے گئے ہیں۔] جرم طبیعتیات وال، میکس بورن کے مطابق، ایک نقطہ پر لہر تفاضل کا مریخ، اس نقطہ پر الیکٹران کی احتمال کثافت دیتا ہے۔ r^2 میں 2s کے تفاضل کے طور پر تغیر شکل (b) [2.12(b)] میں دکھایا گیا ہے (1s اور 2s اربیٹل کے لیے)۔ یہاں بھی آپ دیکھ سکتے ہیں کہ 1s اور 2s کے لیے مختلف (curves) ہیں۔



شکل 2.12 (a) اربیٹل لہر تفاضل (r) کا گراف (b) 2s اور 1s (a) کا گراف (r) کے اربیٹل کے لیے الیکٹران کے نیوکلیس سے فاصلے r کے تفاضل کے طور پر، احتمال کثافت (r) کا تغیر۔

یہ نوٹ کیا جاسکتا ہے کہ 1s اربیٹل کے لیے، احتمال کثافت نیوکلیس پر سب سے زیادہ (Maximum) ہوتی ہے اور جیسے ہم اس سے دور جاتے ہیں، یہ تیزی سے کم ہوتی جاتی ہے۔ دوسری طرف، 2s اربیٹل کے لیے، احتمال کثافت پہلے تیزی سے کم ہوتی ہوئی صفر ہو جاتی ہے اور پھر



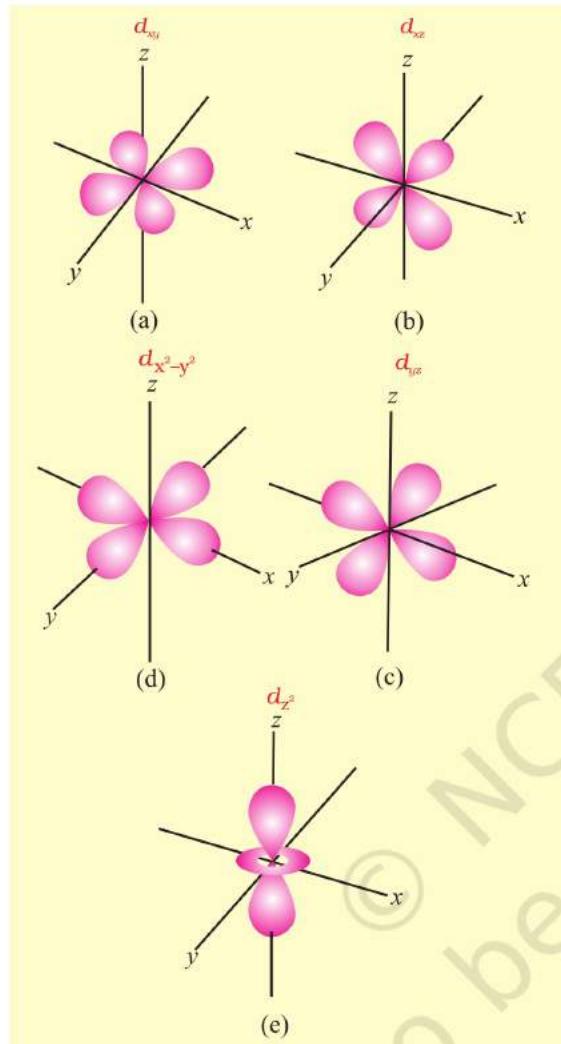
شکل 2.14. تین 2p اریٹل کے لیے باونڈری سطح ڈائیگرام

اور تو انی متماثل ہیں۔ لیکن ان کے Lobes کی تشریق مختلف ہوتی ہے۔ کیونکہ یہ مانا جاسکتا ہے کہ Lobes x, y, z اور z محوروں میں سے کسی ایک محور کی سمت میں ہوں گے، اس لیے انھیں $2p_x$, $2p_y$, اور $2p_z$ سے نامہ کیا جاتا ہے۔ لیکن یہ سمجھ لینا چاہیے کہ m_l کی اقدار (1, 0, -1) اور x, y, z سمتیوں میں کوئی سادہ رشتہ نہیں ہے۔ ہمارے لیے اتنا یاد رکھنا کافی ہے کہ، کیونکہ m_l کی تین ممکنہ قدریں ہیں، اس لیے تین 2p اریٹل ہیں، جن کے محور باہم عمود (Mutually Perpendicular) ہیں۔ اریٹل کی طرح پرنسپل کوائم نمبر میں اضافہ کے ساتھ p اریٹل کی تو انی اور ان کے سائز میں بھی، اضافہ ہوتا ہے، اس لیے مختلف p اریٹل کی تو انی اور ان کے سائز کی ترتیب اس طرح ہے: $2p > 3p > 4p > 3s > 2s$ اریٹل کی طرح، p اریٹل کے لیے بھی احتمال کثافت تفاضل بھی، مزید، s اریٹل کی طرح، p اریٹل کے لیے سائز کے ساتھ صفر اور لامتائی فاصلے کے علاوہ بھی، نیوکلیس سے فاصلہ بڑھنے کے ساتھ، صفر قدر سے گزرتا ہے۔ نوڈ کی تعداد $(2n^2 - 1)$ سے دی جاتی ہے، یعنی کہ $3p$ اریٹل کے لیے نصف قطری نوڈ (Radial Node) کی تعداد 1 ہوگی، $4p$ کے لیے دو اور اسی طرح آگے بھی۔ $2s = 1$ کے لیے، اریٹل، d، اریٹل کے طور پر جانا جاتا ہے۔ پرنسپل کوائم نمبر کی کم از کم قدر 3 ہو سکتی ہے، کیونکہ 1 کی قدر 1 سے زیادہ

ایک دیے ہوئے اریٹل کے لیے، مستقل احتمال کثافت^{*} کی صرف اسی باونڈری سطح ڈائیگرام کو اریٹل کی شکل کا اچھا اظہار مانا جاتا ہے جو ایسے خطے یا جسم کو گھیرتی ہے، جس میں الیکٹران کے پائے جانے کا احتمال بہت زیادہ ہو، جیسے 90% اور $1s$ اریٹل کے لیے باونڈری سطح ڈائیگرام شکل (b) میں دیے گئے ہیں۔ کوئی بھی یہ سوال کر سکتا ہے کہ ہم ایسی باونڈری سطح ڈائیگرام کیوں نہیں کھینچتے، جس میں الیکٹران کے پائے جانے کا احتمال 100% ہو؟ اس سوال کا جواب یہ ہے کہ نیوکلیس سے کسی بھی مقنای (Finite) فاصلے پر احتمال کثافت² کی ہمیشہ کچھ نہ کچھ قدر ہوتی ہے، چاہے وہ کتنی ہی چھوٹی کیوں نہ ہو۔ اس لیے یہ ممکن نہیں ہے کہ ایک مقنای سائز کا ایسی باونڈری سطح ڈائیگرام کھینچا جاسکے، جس میں الیکٹران کے پائے جانے کا احتمال 100% ہو۔ اریٹل کے لیے باونڈری سطح ڈائیگرام دراصل ایک کروہ (Sphere) ہے، جس کا مرکز نیوکلیس ہے۔ دو بعد میں یہ کروہ کی طرح معلوم ہوتا ہے۔ یہ ایسے خطے کو گھیرتا ہے، جس میں الیکٹران کے پائے جانے کا احتمال تقریباً 90% ہے۔

اس لیے، ہم دیکھتے ہیں کہ $1s$ اور $2s$ اریٹل کی شکل کروی ہوتی ہے۔ دراصل، تمام s-اریٹل کروی طور پر متساوی (Spherically Symmetric) ہوتے ہیں۔ یعنی کہ ایک دیے ہوئے فاصلے پر الیکٹران کے پائے جانے کا احتمال تمام سمتیوں میں مساوی ہے۔ یہ بھی مشاہدہ کیا گیا ہے کہ n میں اضافہ کے ساتھ s اریٹل کے سائز میں اضافہ ہوتا ہے، یعنی کہ $1s < 2s < 3s < 4s$ اور جیسے جیسے پرنسپل کوائم نمبر بڑھتا ہے، الیکٹران نیوکلیس سے اتنے ہی زیادہ فاصلے پر پایا جاتا ہے۔ تین 2p اریٹل کے لیے ($l=1$) باونڈری سطح ڈائیگرام شکل 2.14 میں دکھایا گیا ہے۔ ان ڈائیگراموں میں نیوکلیس مبدہ (Origin) پر ہے۔ یہاں s اریٹل کے برخلاف، باونڈری سطح ڈائیگرام، کروی نہیں ہیں۔ اس کی جگہ ہر ایک p-اریٹل دو حصوں پر مشتمل ہوتا ہے جو Lobes کہلاتے ہیں۔ یہ نیوکلیس سے ہو کر گزر رہے مستوی کے دونوں طرف ہوتے ہیں۔ احتمال کثافت تفاضل مستوی پر ہاں صفر ہوتا ہے جہاں دونوں Lobes ایک دوسرے کو چھوٹے ہیں۔ تینوں اریٹل کے لیے، سائز شکل

* ایک دی ہوئی سطح پر اگر احتمال کثافت² مستقل ہے تو اس سطح پر $|ψ|$ بھی مستقل ہے۔ اور $|ψ|$ کے لیے سرحدی سطح متماثل (Identical) ہیں۔



شکل 2.15 پانچ 3d اربٹل کی بائونڈری سطح ڈائیگرام

مستحکم حالت کے نظری ہے اور اسے گراؤنڈ اسٹیٹ (Ground State) کہتے ہیں، اور اس اربٹل میں پایا جانے والا ایکٹران، نیوکلیس سے سب سے زیادہ مضبوطی سے بندھا ہوتا ہے۔ ہاندروجن ایٹم میں ایک ایکٹران اگر 1s² یا 2p⁶ یا 3p⁶ اونچے اربٹل میں پایا جاتا ہے تو وہ مشتعل حالت (Excited State) میں ہے۔

ایک کشیر ایکٹرانی ایٹم میں ایکٹران کی توانائی، ہاندروجن ایٹم میں ایکٹران کی توانائی کے بخلاف، نہ صرف یہ کہ اس کے پرپل کوائم شیل پر منحصر ہے بلکہ اس کے سمت راس کوائمی عدد (ذیلی شیل) پر بھی منحصر ہے۔

نہیں ہو سکتی۔ 2 = 1 کے لیے پانچ قدریں ہیں (-2, -1, 0, 1, 2) اور اس لیے پانچ d-اربٹل ہوں گے۔ d-اربٹل کے لیے بائونڈری سطح ڈائیگرام شکل 2.15 میں دکھایا گیا ہے۔

پانچ d-اربٹل کو نام دیے جاتے ہیں (d_{xy}, d_{xz}, d_{yz}, d_{xy}², d_{xz}²)۔ اربٹل کی شکلیں ایک جیسی ہوتی ہیں، جبکہ پانچوں d_{xy} اربٹل کی شکل باقی سب سے مختلف ہوتی ہے، لیکن پانچوں d-اربٹل کی توانائی مساوی ہوتی ہے۔ وہ d_{xy}-اربٹل جن کے لیے n کی قدر 3 سے زیادہ ہے (... 4d, 5d, ...)، ان کی شکلیں بھی 3d اربٹل جیسی ہوتی ہیں لیکن وہ توانائی اور سائز کے لحاظ سے مختلف ہوتے ہیں۔ نصف قطری نوڈ کے علاوہ (یعنی کہ، احتمال کثافت تقاضہ صفر ہے)، اربٹل کے لیے احتمال کثافت تقاضہ، مستوی (s) پر، نیوکلیس (مبدأ) سے گزرتے ہوئے، صفر ہوتے ہیں۔ مثال کے طور پر p_{xy}-اربٹل کے لیے، d_{xy}-arbital کے لیے، d_{xy}-نوڈل مستوی ایک نوڈل مستوی ہے، اربٹل کے طور پر d_{xy}-نوڈل کے لیے، d_{xy}-xy مستوی ہیں جو مبدأ سے گزرتے ہیں اور Z-محور والے d_{xy}-xy مستوی کی تنصیف کرتے ہیں۔ یہ زاویائی نوڈ (Angular Nodes) کہلاتے ہیں اور زاویائی نوڈ کی تعداد اسے دی جاتی ہے، یعنی کہ p_{xy}-اربٹل کے لیے ایک زاویائی نوڈ ہوگا، d_{xy}-اربٹل کے لیے دو زاویائی نوڈ ہوں گے، اور اسی طرح آگے بھی۔ نوڈ کی کل تعداد (1 - n) سے دی جاتی ہے یعنی کہ 1زادیائی نوڈ اور (1 - 1 - n) نصف قطری نوڈ کی حاصل جمع۔

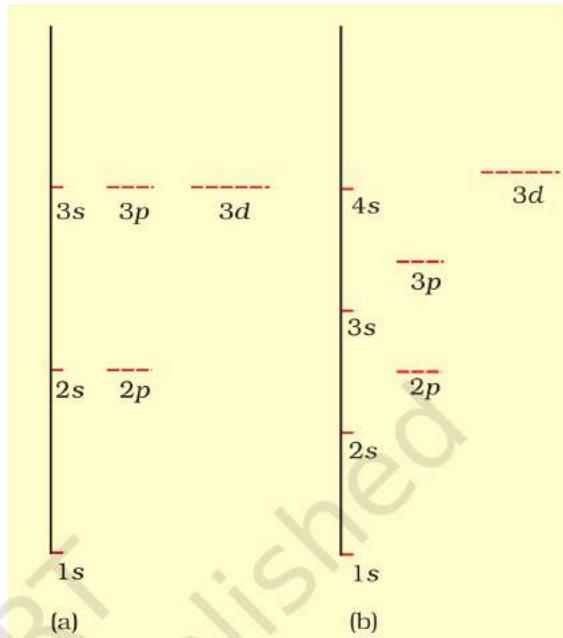
2.6.3 اربٹل کی توانائیاں (Energies of Orbitals)

ہاندروجن ایٹم میں ایک ایکٹران کی توانائی کامل طور پر صرف پرپل کوائم نمبر سے متعین ہوتی ہے۔ اس لیے اربٹل کی توانائی مندرجہ ذیل طور پر بڑھتی ہے:

$$1s < 2s = 2p < 3s = 3p = 3d < 4s = 4p = 4d = 4f < \dots \quad (2.23)$$

اور شکل 2.16 میں دکھائی گئی ہے۔ حالانکہ 2s اور 2p اربٹل کی شکلیں مختلف ہیں، لیکن ایک ایکٹران جب 2s اربٹل میں ہوتا ہے تو اس کی توانائی اتنی ہی ہوتی ہے جتنی کہ 2p اربٹل میں ہوتی ہے۔ ایسے اربٹل جن کی توانائی کیساں ہوتی ہے، فاسد (Degenerate) کہلاتے ہیں۔ ایک ہاندروجن ایٹم میں 1s جیسا کہ پہلے بتایا جاچکا ہے، سب سے زیادہ

ہیں۔ عمومی طور پر، باہری شیل کے الیکٹرانوں کے، اندروںی شیل کے الیکٹرانوں کے ساتھ دافع یا ہمی عمل زیادہ اہم ہیں۔ دوسری طرف، ایک الیکٹران کے کششی باہمی علاوں میں، نیوکلیس پر پائے جانے والے ثابت چارج (Z_e) میں اضافہ کے ساتھ، اضافہ ہوتا ہے۔ اندروںی شیل میں الیکٹرانوں کی موجودگی کی وجہ سے، باہری شیل کا الیکٹران، نیوکلیس کے پورے ثبت چارج (Z_e) کو محسوس نہیں کرتا بلکہ، نیوکلیس پر موجود ثابت چارج کی اندروںی شیل کے الیکٹرانوں کے ذریعے کئے گئے جزوی جواب (Screening) کی وجہ سے، اس میں کمی آ جاتی ہے۔ اسے اندروںی شیل کے الیکٹرانوں کے ذریعے کیا گیا باہری شیل کے الیکٹرانوں کا نیوکلیس سے جواب کہتے ہیں نیوکلیس کا الیکٹران کے ذریعے محسوس کیا گیا نہیں (ثابت چارج موثر نیوکلیائی چارج (Effective Nuclear Charge) Z_{eff} e) کہلاتا ہے (نیوکلیس سے اندروںی شیل کے الیکٹرانوں کے ذریعے کیے گئے باہری الیکٹرانوں کے جواب کے باوجود، باہری شیل کے الیکٹرانوں کے ذریعے محسوس کی جانے والی قوت کشش میں، نیوکلیائی چارج میں اضافہ کے ساتھ اضافہ ہوتا ہے۔ دوسرے لفظوں میں نیوکلیس اور الیکٹران کے ماہین باہمی عمل کی توانائی (یعنی کہ اربٹل کی توانائی) میں ایٹم عدد (Z) میں اضافہ کے ساتھ، کمی آتی ہے (یعنی کہ زیادہ منفی ہو جاتی ہے)۔ کششی اور دافع، دونوں باہمی عمل، شیل اور اربٹل کی شکل پر منحصر ہیں، جس میں الیکٹران پایا جاتا ہے۔ مثال کے طور پر، شکل میں کروی ہونے کی وجہ سے، اربٹل الیکٹرانوں کا نیوکلیس سے جواب، p اربٹل کے مقابلے میں، زیادہ موثر طور پر کرتا ہے۔ اسی طرح، دونوں کی شکلیں مختلف ہونے کی وجہ سے، p اربٹل نیوکلیس سے الیکٹرانوں کا جواب، d اربٹل کے مقابلے میں زیادہ موثر طور پر کرتے ہیں، حالانکہ یہ سب اربٹل ایک ہی شیل میں پائے جاتے ہیں۔ مزید، کروی شکل کی وجہ سے، s اربٹل کے الیکٹران، p اربٹل کے مقابلے میں، نیوکلیس کے قریب زیادہ وقت گزارتے ہیں اور p اربٹل کے الیکٹران، d اربٹل کے مقابلے میں، نیوکلیس کے قریب زیادہ وقت گزارتے ہیں اور Z_{eff} ، راس سمت کا ٹھیک عدد (I) میں اضافہ کے ساتھ، کم ہوتا ہے۔ یعنی کہ s اربٹل، p اربٹل کے مقابلے میں زیادہ سختی سے نیوکلیس سے بندھا ہو گا اور p اربٹل، d اربٹل کے مقابلے میں



شکل 2.16 انجھی لیول ڈائیگرام (a) ہائٹروجن ایم کے کچھ الیکٹرانی شیل کے لیے (b) کثیر الیکٹرانی ایمون کے کچھ الیکٹرانی شیل کے لیے۔ نوٹ کیجیے کہ ہائٹروجن ایم کے لیے مختلف سمت۔ راس کو اتنی عددوں کے لیے بھی، یکساد پرنسل کو اتنم نمبر کی قدر والے اربٹل کی توانائیاں یکساں ہیں۔ لیکن کثیر الیکٹران ایمون کے لیے یکساد پرنسل کو اتنم نمبر والے اربٹل کی توانائیاں، مختلف سمت راسی کو اتنی عددوں کے لیے مختلف ہیں۔

یعنی کہ ایک دیے ہوئے پرنسپل کو انم عدد کے لیے f, d, p, s سب کی توانائیاں مختلف ہوں گی۔ ایک کثیر الیکٹرانی ایم میں مختلف ڈیلی شیل کی توانائیاں مختلف ہونے کی اصل وجہ الیکٹرانوں کے درمیان باہمی بر قی باہم گر عمل ہوتا ہے جو منفی چارج شدہ الیکٹران اور ثابت چارج شدہ نیوکلیس کے ماہین ہوتا ہے۔ کثیر الیکٹرانی ایمون میں، الیکٹران اور نیوکلیس کے درمیان کشش کی موجودگی کے ساتھ ساتھ ہر ایک الیکٹران کے ایم میں موجود دوسرے تمام الیکٹرانوں کے ساتھ دافع ارکان بھی ہوتے ہیں۔ اس لیے اس کثیر الیکٹرانی ایم میں ایک الیکٹران کے استکام کی وجہ یہ ہے کہ کل کششی باہمی عمل، دافع علاوں کے مقابلے میں زیادہ

اصول کا بیان ہے: ایٹم کی گراؤنڈ اسٹیٹ (Ground State) میں، اربٹل بڑھتی ہوئی تو انائی کی ترتیب میں بھرے جاتے ہیں۔ دوسرے لفظوں میں، الیکٹران سب سے پہلے اس اربٹل میں جاتے ہیں جس کی تو انائی، دستیاب اربٹل میں سب سے کم ہوتی ہے اور مقابلاً زیادہ تو انائی کے اربٹل میں صرف اسی وقت داخل ہوتے ہیں جب مقابلاً کم تو انائی والے اربٹل بھر جاتے ہیں۔

اربٹل کی تو انائیوں کے بڑھنے کی ترتیب اور اس لیے وہ ترتیب جس میں اربٹل بھرے جاتے ہیں، مندرجہ ذیل ہے:

$5p, 4d, 3s, 3p, 2s, 1s, 4p, 3d, 2p, 1s, 5s, 4s, 3s, 2s, 1s, 4f, 5d, 6p, 7s, 5s, 6p, 4s, 5d, 6p, 7s, \dots$

یہ ترتیب ٹکل 2.17 میں دیے گئے طریقے سے یاد کی جاسکتی ہے۔ اوپری سرے سے شروع کرتے ہوئے، تیریوں کی سمت، اربٹل کے بھرے جانے کی ترتیب بتاتی ہے، یعنی کہ اوپری دائمی سرے سے نچلے دائمی سرے تک۔

جدول 2.5: بڑھتی ہوئی تو انائی کے ساتھ اربٹل کی ترتیب، $(n + l)$ قاعدے کی بنیاد پر

	n کی قدر	l کی قدر	$(n + l)$ کی قدر	اربٹل
$2p (n = 2)$ تو انائی کم ہے بمقابلہ کی	$1 + 0 = 1$	0	1	1s
$3s (n = 3)$ تو انائی کم ہے بمقابلہ کی	$2 + 0 = 2$	0	2	2s
$3p (n = 3)$ تو انائی کم ہے بمقابلہ کی	$2 + 1 = 3$	1	2	2p
$4s (n = 4)$ تو انائی کم ہے بمقابلہ کی	$3 + 0 = 3$	0	3	3s
$3d (n = 3)$ تو انائی کم ہے بمقابلہ کی	$3 + 1 = 4$	1	3	3p
$4p (n = 4)$	$4 + 0 = 4$	0	4	4s
	$3 + 2 = 5$	2	3	3d
	$4 + 1 = 5$	1	4	4p

پالی کا استثنی اصول (Pauli Exclusion Principle)
مختلف اربٹل میں بھرے جانے والے الیکٹرانوں کی تعداد، آسٹرین سائنس داں ولوگ گانگ پالی (Wolfgang Pauli) (1926)

نیوکلیس سے زیادہ بہتر بندھا ہو گا۔ اربٹل کی تو انائی، n اربٹل کی تو انائی کے مقابلے میں کم ہوگی (زیادہ منفی ہوگی) اور p اربٹل کی تو انائی d اربٹل کی تو انائی کے مقابلے میں کم ہوگی اور اسی طرح کیونکہ نیوکلیس کے جگب کی حد مختلف اربٹل کے لیے مختلف ہوگی، یہ ایک ہی شیل کے اندر (یا یکساں پر پل کوائم نمبر) مختلف اربٹل کی تو انائی کی علیحدگی (Splitting) کی سمت لے جاتا ہے۔ یعنی کہ اربٹل کی تو انائی، جیسا کہ پہلے بیان کیا جا پکا ہے، n اور l کی قدروں پر منحصر ہے۔ ریاضیاتی اعتبار سے اربٹل کی تو انائیوں کا n اور l پر انحصار کافی پچیدہ ہے لیکن ایک سادہ قاعدہ n اور l کی مجموعی قدر کا ہے۔ جس اربٹل کے لیے $(n + l)$ کی قدر مقابلنا کم ہو گی، اس کی تو انائی بھی مقابلنا کم ہو گی۔ اگر دو اربٹل کی (l) قدر یکساں ہے تو جس اربٹل کی n قدر مقابلنا کم ہے اس کی تو انائی بھی مقابلنا کم ہو گی۔ جدول 2.5 میں کثیر الیکٹرانی ایٹموں کے انرہی یوں دکھائے گئے ہیں۔ یہ نوٹ کیا جاسکتا ہے کہ کثیر الیکٹرانی ایٹموں کے لیے، ایک خاص شیل کے مختلف ذیلی شیل کی تو انائیاں مختلف ہوتی ہیں۔ لیکن، ہائزر جن ایٹم میں ان کی تو انائیاں یکساں ہوتی ہیں۔ آخر میں یہ ذکر بھی کیا جاسکتا ہے کہ یکساں ذیلی شیل میں اربٹل کی تو انائیاں ایٹمی عرو (Z_{eff}) میں اضافہ کی ساتھ کم ہوتی ہیں۔ مثال کے طور پر ہائزر جن ایٹم کے اربٹل کی تو انائی، تیکھیم کے 2s اربٹل کی تو انائی سے زیادہ ہے اور تیکھیم E_{2s}(H) کی تو انائی سوڈیم سے زیادہ ہے اور اسی طرح آگے بھی یعنی کہ: $-> E_{2s}(\text{Li}) > E_{2s}(\text{Na}) > E_{2s}(\text{K})$

2.6.4 ایک ایٹم میں اربٹل کا بھرنا (Filling of Orbitals in Atom)

مختلف ایٹموں کے اربٹل میں الیکٹرانوں کا بھرنا آف باؤ اصول کے مطابق انجام پاتا ہے، جو کہ پالی (Pauli) کے استثنی اصول (Exclusion Principle) کے ازحد تضاد (Hund's Principle) اور اربٹل کی نسبتی تو انائیوں (Relative Multiplicity) کے قاعدے پر مبنی ہے۔ Energies)

آف باؤ اصول (Aufbau Principle)
جرمن زبان میں لفظ آف باؤ (Aufbau) کا مطلب ہے "تعمیر کرنا"۔ اربٹل کے تعمیر کرنے سے مطلب ہے ان میں الیکٹرانوں کا بھرنا۔ اس

ہو سکتی ہے، اسی طرح آگے بھی۔ اس کا خلاصہ ایسے کیا جاسکتا ہے: پرپل کو اتم نمبر n کے شیل میں الیکٹرانوں کی زیادہ سے زیادہ تعداد $2n^2$ ہو سکتی ہے۔

ازحد تضاعف کا ہند کا قاعدہ (Hund's Rule of Azimuthal Multiplicity)

Maximum Multiplicity

یہ قاعدہ ان اربیل میں الیکٹران بھرنے کے لیے ہے جو ایک ہی ذیلی شیل سے تعلق رکھتے ہیں (یعنی کہ مساوی تو انہی کے اربیل، جو کہ فاسد اربیل کہلاتے ہیں)۔ اس کا بیان ہے: یکساں ذیلی شیل (یا یہ d, p یا یہ) سے تعلق رکھنے والے اربیل میں الیکٹرانوں کے جوڑے اس وقت تک نہیں بننے جب تک کہ اس ذیلی شیل سے تعلق رکھنے والے ہر ایک اربیل میں ایک ایک الیکٹران نہ آجائے، یعنی کہ وہ واحد الیکٹران سے بھرا ہوانہ ہو۔

کیونکہ تین p ، پانچ d اور سات f اربیل ہوتے ہیں، اس لیے d, p اور f اربیل میں الیکٹرانوں کے جوڑے بننا، بالترتیب، چوتھے، چھٹے اور آٹھویں الیکٹران کے داخلے کے ساتھ شروع ہوں گے۔ یہ دیکھا گیا ہے کہ آٹھے بھرے ہوئے اور پورے بھرے ہوئے اربیل کے فاسدیت، اپنے تسلی (Symmetry) کی وجہ سے، مزید استحکام حاصل کر لیتے ہیں (دیکھیے سیشن 2.6.7)۔

2.6.5 ایٹھوں کا الیکٹرانی تسلی

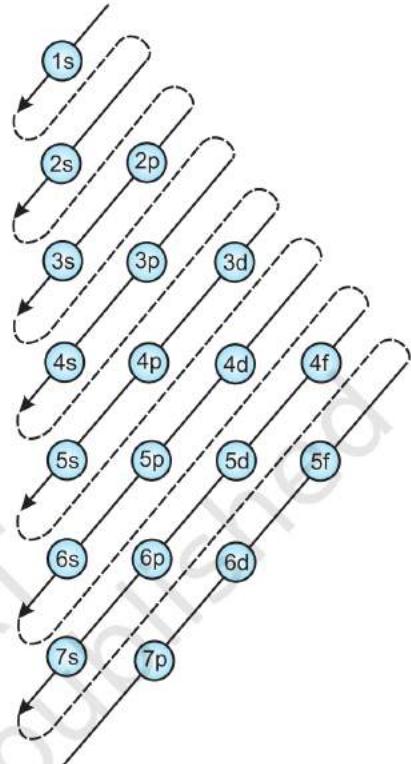
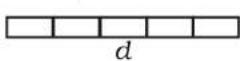
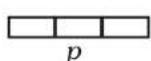
(Electronic Configuration of Atoms)

ایک ایئم کے اربیل میں الیکٹرانوں کی تقسیم، الیکٹرانی تسلی (Electronic Configuration) کہلاتی ہے۔ اگر ہم ان بنیادی قاعدوں کو اپنے ذہن میں رکھیں، جن کے مطابق مختلف ایئمیں اربیل بھرے جاتے ہیں، تو مختلف ایٹھوں کے الیکٹرانی تسلی بہ آسانی لکھے جاسکتے ہے۔

مختلف ایٹھوں کے الیکٹرانی تسلی کا اظہار دو طریقوں سے کیا جاسکتا ہے۔ مثال کے طور پر:

(i) $s^a p^b d^c \dots \dots \dots$ ترتیم

(ii) اربیل ڈائیگرام



شکل 2.17 اربیل کے بھرنے کی ترتیب

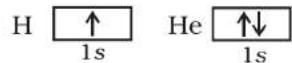
کے دیے ہوئے ایئمیں اصول سے محدود ہو جاتی ہے۔ اس اصول کے مطابق: ایک ایئم میں کوئی بھی دو الیکٹرانوں کا چار کوٹھی اعداد کا سیٹ یکساں نہیں ہو سکتا۔ پالی کے ایئمیں اصول کو ایسے بھی بیان کیا جاسکتا ہے: ”ایک ہی اربیل میں صرف 2 الیکٹران ہی رہ سکتے ہیں اور ان الیکٹرانوں کی اسپن بھی ایک دوسرے کے مخالف ہونا لازمی ہے۔“ اس کا مطلب ہے کہ ان دو الیکٹرانوں کے، تین کو اتم نمبر: a, b اور c کی قدریں یکساں ہو سکتی ہیں لیکن اسپن کو اتم نمبر کی قدر کا مخالف ہونا لازمی ہے۔ ایک اربیل میں رہ سکنے والے الیکٹرانوں کی تعداد پر پالی کی لگائی گئی یہ حد، ایک ذیلی شیل کی الیکٹران رکھنے کی گنجائش کا حساب لگانے میں مددگار ثابت ہوتی ہے۔ مثال کے طور پر ذیلی شیل 1s ایک اربیل پر مشتمل ہے، اس لیے 1s ذیلی شیل میں پائے جاسکنے والے الیکٹرانوں کی زیادہ سے زیادہ تعداد 2 ہو سکتی ہے، اور d ذیلی شیل میں الیکٹرانوں کی زیادہ سے زیادہ تعداد 10 اور 16 (بالترتیب)

Li	$\uparrow\downarrow$	\uparrow			
Be	$\uparrow\downarrow$	$\uparrow\downarrow$			
B	$\uparrow\downarrow$	$\uparrow\downarrow$	\uparrow		
C	$\uparrow\downarrow$	$\downarrow\uparrow$	\uparrow	\uparrow	
N	$\uparrow\downarrow$	$\uparrow\downarrow$	\uparrow	\uparrow	\uparrow
O	$\uparrow\downarrow$	$\uparrow\downarrow$	$\uparrow\downarrow$	\uparrow	\uparrow
F	$\uparrow\downarrow$	$\uparrow\downarrow$	$\uparrow\downarrow$	$\uparrow\downarrow$	\uparrow
Ne	$\uparrow\downarrow$	$\uparrow\downarrow$	$\uparrow\downarrow$	$\uparrow\downarrow$	$\uparrow\downarrow$
	1s	2s	2p		

عناصر سوڈیم (Na, $1s^2 2s^2 2p^6 3s^1$) سے آرگن (Ar, $1s^2 2s^2 2p^6 3s^1 3p^6$) تک الیکٹرانی تشكیل اسی نمونے پر ہوتے ہیں جو یتھیم سے نیون تک ہے، صرف اس فرق کے ساتھ کہ اب 1s اور 3p اربٹل بھرے جا رہے ہیں۔ اس عمل کو سادہ نایا جاسکتا ہے اگر ہم پہلے دو خلوں میں بھرے جانے والے الیکٹرانوں کی کل تعداد کو عنصر نیون (Ne) کے نام سے ظاہر کریں۔ عناصر سوڈیم سے آرگن تک کا الیکٹرانی تشكیل اس طرح لکھا جاسکتا ہے: (Na, [Ne]3s¹) سے (Ar, [Ne]3s² 3p⁶) تک۔ وہ الیکٹران جو مکمل طور پر بھرے ہوئے شیل میں ہوتے ہیں، کور (Core) الیکٹران کہلاتے ہیں اور وہ الیکٹران جو سب سے بڑے، پرنسپل کوائم نمبر والے الیکٹرانی شیل میں شامل کیے جاتے ہیں، گرفت الیکٹران (Valence Electron) کہلاتے ہیں۔ مثال کے طور پر وہ الیکٹران جو Ne میں ہیں، کور الیکٹران ہیں اور Na سے Ar تک میں جو الیکٹران ہیں، گرفت الیکٹران ہیں۔ پوناٹیم (K) اور کلیشم (Ca) میں، کیونکہ 4s اربٹل کی تووانائی میں 3d اربٹل سے کم ہے، اس لیے اس میں، باترتیب ایک اور دو الیکٹران ہوتے ہیں۔ اسکینڈیم (Sc) سے ایک نیا نمونہ شروع ہوتا ہے۔ 3d اربٹل، جس کی تووانائی 4p اربٹل سے کم ہے، پہلے بھرنا شروع ہوتا ہے۔ اس لیے اگلے دس عناصر: اسکانڈیم (Sc)، تانٹیم (Ti)، وینیڈیم (V)، کرومیم (Cr) میں بھی یہ ہے۔ آرگن (Ar)، آرٹن (Fe)، کوبالت (Co)، نیکل (Ni) کا پر (Cu) اور زک (Zn) میں پانچ 3d اربٹل ایک ایک کر کے بھرتے جاتے ہیں۔ یہ میں حیرت ہو سکتی ہے کہ کرومیم اور کاپر میں 3d اربٹل میں 5 اور 10 الیکٹران ہیں، جب کہ ان کے مقام کے مطابق، 12 الیکٹران 4s اربٹل میں اور 3d

پہلی ترسیم میں ذیلی شیل متعلقہ حرفي علامت سے ظاہر کیا جاتا ہے اور اس ذیلی شیل میں پائے جانے والے الیکٹرانوں کی تعداد اور پری دا نیں کونے پر لکھی جاتی ہے، جیسے a, b, c, d, e, f, g, h, i, j, k, l, m, n, o, p, q, r, s, t, u, v, w, x, y, z اور غیرہ۔ مختلف شیل کے لیے یہ کیسا ذیلی شیل میں فرق کرنے کے لیے متعلقہ ذیلی شیل سے پہلے پرنسپل کوائم نمبر لکھا جاتا ہے۔ دوسری ترسیم میں، ذیلی شیل ایک بکس کے ذریعے ظاہر کیا جاتا ہے اور ثابت اپن کا الیکٹران ایک سیدھے تیر (↑) کے ذریعے اور منفی اپن کا الیکٹران ایک الٹے تیر (↓) کے ذریعے ظاہر کیا جاتا ہے۔ دوسری ترسیم کا پہلی ترسیم کے مقابلے میں فائدہ یہ ہے کہ اس کے ذریعے چاروں کوائم نمبر کا اظہار ہو جاتا ہے۔

ہانڈروجن ایٹم میں صرف ایک ہی الیکٹران ہوتا ہے، جو اس اربٹل میں جاتا ہے، جس کی تووانائی سب سے کم ہوتی ہے، یعنی کہ 1s۔ ہانڈروجن ایٹم کا الیکٹرانی تشكیل ہے 1s¹ جس کا مطلب ہے کہ اس کے 1s اربٹل میں ایک الیکٹران ہے۔ ہیلیم (He) کا دوسری الیکٹران بھی 1s اربٹل کو گھیر سکتا ہے۔ اس کا تشكیل ہے: 1s² جیسا کہ اوپر بیان کیا جا چکا ہے کہ دونوں الیکٹران ایک دوسرے سے مختلف اپن کی وجہ سے مختلف ہوتے ہیں، جیسا کہ اربٹل ڈائیگرام سے دیکھا جاسکتا ہے۔



یتھیم (Li) کے تیرے الیکٹران کو، پالی اسٹنی اصول کی وجہ سے 1s اربٹل میں جانے کی اجازت نہیں ہے، اس لیے یہ اس کے بعد دستیاب اربٹل، یعنی کہ 2s اربٹل میں جاتا ہے۔ Li کا الیکٹرانی تشكیل ہے: 1s² 2s¹۔ 1s اربٹل میں ایک اور ایک الیکٹران کے لیے جگہ ہے۔ اس لیے یہ یتھیم (Be) ایٹم کا تشكیل ہے: 1s² 2s² (عناصر کے الیکٹرانی تشكیل کے لیے دیکھیے جدول 2.6)۔

اگلے چھ عناصر بوران (B, $1s^2 2s^2 2p^1$) کاربن (C, $1s^2 2s^2 2p^3$)، نائٹروجن (N, $1s^2 2s^2 2p^5$)، آئین (O, $1s^2 2s^2 2p^4$) فلورین (F, $1s^2 2s^2 2p^5$) اور نیون (Ne, $1s^2 2s^2 2p^6$) میں 2p اربٹل بتدریج بھرتا جاتا ہے۔ یہ عمل نیون ایٹم کے ساتھ مکمل ہو جاتا ہے۔ ان عناصر کی اربٹل تصویر مندرجہ ذیل طور پر ظاہر کی جاسکتی ہے۔

سامات کیوں تشکیل دیتے ہیں؟، کچھ عناصر "دھاتیں" کیوں ہیں جب کہ دیگر غیر دھاتیں ہیں؟، ہلیم اور آرگن جیسے عناصر متعال کیوں نہیں ہیں جبکہ ہیلوجن (Reactive) (Halogens) جیسے عناصر متعال ہیں؟ ان سوالوں کے جواب الکٹرانی تشکل کے ذریعے بآسانی واضح ہو جاتے ہیں۔ اللہ کا ایسی ماؤں ان سوالوں کا کوئی جواب نہیں فراہم کرتا۔ اس لیے جدید کیمیائی معلومات کے مختلف پہلوؤں میں درک حاصل کرنے کے لیے، ایم کی الکٹرانی ساخت کو تفصیل کے ساتھ سمجھنا بہت ضروری ہے۔

2.6.6 مکمل بھرے ہوئے اور نصف بھرے ہوئے ذیلی شیل کا استحکام: (Stability of Completely Filled and Half Filled Subshell)

ایم کا گروہ نڈاٹھیٹ الکٹرانی تشکل بیشہ کم ترین کل الکٹرانی تووانائی سے مطابقت رکھتا ہے۔ زیادہ تر ایوں کے الکٹرانی تشکل سیشن 2.6.5 میں دے گئے بنیادی قاعدوں کے مطابق ہوتے ہیں۔ لیکن کچھ خاص عناصر میں، جیسے Cr یا Cu (3d¹⁰ 4s¹) کی تووانائیوں میں معمولی سفارق ہوتا ہے، ایک الکٹرانی مقابلاً کم تووانائی کے ذیلی شیل (4s²) سے مقابلاً زیادہ تووانائی کے ذیلی شیل میں چلا جاتا ہے، بشرطیکہ اس کے نتیجے میں، مقابلاً زیادہ تووانائی کے ذیلی شیل کے تمام اربیل کم مل یا نصف بھر جائیں۔ اس لیے Cr یا Cu کے گرفت الکٹرانی تشکل، باترتیب، 3d⁵ 4s¹ اور 3d¹⁰ 4s¹ ہیں، 3d⁴ 4s²، 3d⁹ 4s² نہیں۔ یہ معلوم ہوا ہے کہ ان الکٹرانی تشکل سے مزید استحکام وابستہ ہے۔

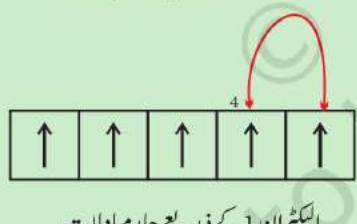
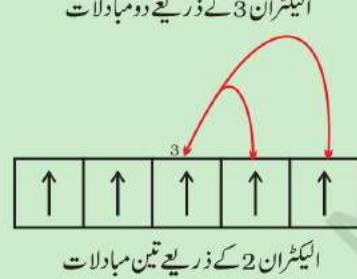
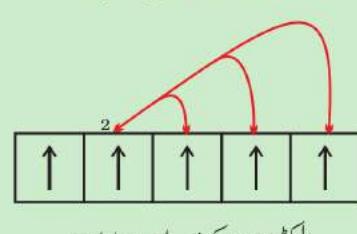
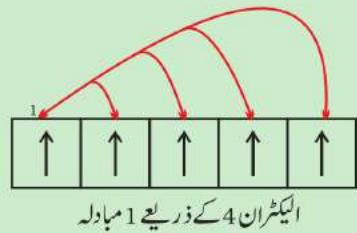
اربیل میں 4 اور 9 الکٹران ہونے چاہیے تھے۔ وجہ یہ ہے کہ مکمل طور پر بھرے ہوئے اور آدھے بھرے ہوئے اربیل میں مزید استحکام ہوتا ہے (یعنی کہ مقابلاً کم تووانائی)۔ اس لیے f^{14} , f^7 , d^{10} , d^5 , p^6 , p^3 وغیرہ تشکل، جو یا تو آدھی بھری ہیں یا مکمل بھری ہیں، مقابلاً زیادہ مستحکم ہیں۔ کرومیم اور کاپر، اس لیے، d^{10} تشکل اختیار کرتے ہیں۔ (سیشن 2.6.7) [اعتبار: اسٹشی بھی پائے جاتے ہیں۔]

3d اربیل کے سیر شدہ (Saturation) ہو جانے کے بعد، گلیم (Ga) سے اربیل کا بھرنا شروع ہوتا ہے، جو کرپلان (Kr) پر مکمل ہوتا ہے۔ رو بیڈیم (Rb) سے لے کر زینان (Xe) تک، یعنی کہ، اگلے 18 عناصر میں 5s, 4d, 5s² اور اربیل اسی نمونے کے مطابق بھرے جاتے ہیں، جو اوپر بیان کیے گئے، اور 4p, 3d, 4s اور 4p اربیل میں تھا۔ پھر 6s اربیل کی باری آتی ہے۔ سیزیم (Cs) اور بیریم (Ba) میں اس اربیل میں، بالترتیب ایک اور دو الکٹران ہوتے ہیں۔ پھر یونیم (La) سے مرکری (Hg) تک، 5d¹ اور 5f¹⁴ میں الکٹران ہرے جاتے ہیں۔ یورپیم (U) کے بعد تمام عناصر منحصر دورِ حیات (Life Period) والے ہیں اور مصنوعی طریقوں سے تیار کیے جاتے ہیں۔ معلوم عناصر کے الکٹرانی تشکل (جبیسا کہ اپنکڑ واکوپ طریقوں سے معلوم کئے گئے ہیں)، جدول 2.6 میں دیے گئے ہیں۔

ہم پوچھ سکتے ہیں کہ آخر الکٹرانی تشکل جانے کا فائدہ یا استعمال کیا ہے؟ کیمسٹری کو مجھے کی جدید طرز رسائی دراصل، کیمیائی طرز عمل کو مجھے اور اس کی وضاحت کرنے کے لیے، تقریباً پوری طرح سے الکٹرانی تقسیم پر منحصر ہے۔ مثال کے طور پر ایسے سوالات کہ دو یادو سے زیادہ ایم کر

مکمل بھرے ہوئے اور نصف بھرے ہوئے ذیلی شیل کے استحکام کی وجوہات

مکمل بھرے ہوئے اور نصف بھرے ہوئے ذیلی شیل، مندرجہ ذیل وجوہات کی بناء پر مبنی ہوتے ہیں:



شکل 2.18 d^5 تشكیل کے لیے ممکنہ مبادله

1. الیکٹرانوں کی متاشاکل تقسیم: یہ اچھی طرح معلوم ہے کہ تشاکل، استحکام کی طرف لے جاتا ہے۔ نصف بھرے ہوئے ذیلی شیل وجوہات کی سیکان ذیلی شیل (یہاں 3d) میں الیکٹرانوں کی توانائی مساوی ہوتی ہے اور مکانی قسم (Saptial Distribution) مختلف ہوتی ہے، تینجا ایک دوسرے کے لیے ان کی شیلڈنگ مقابلتاً کم ہوتی ہے اور ایکٹران نیوکلیس کی طرف زیادہ وقت سے کشش کا اظہار کرتے ہیں۔

2. مبادلہ توانائی: جب بھی دو یا دو سے زیادہ کیسان اپنے والے ایکٹران، ایک ذیلی شیل کے فاسدار بخیں میں موجود ہوتے ہیں تو استحکامی اثر پیدا ہوتا ہے۔ یہ ایکٹران اپنا مقام آپس میں تبدیل کرنے کی طرف مائل ہوتے ہیں اور اس مبادلے کی وجہ سے خارج ہونے والی توانائی مبادلہ توانائی (Exchange Energy) کہلاتی ہے۔ مکانہ مبادلوں کی تعداد اس وقت سب سے زیادہ ہوتی ہے، جب کہ ذیلی شیل نصف بھرا ہو یا مکمل بھرا ہو (شکل 2.18)۔ اس کے نتیجے میں مبادلہ توانائی سب سے زیادہ ہوتی ہے اور اس لیے استحکام بھی۔

آپ نوٹ کر سکتے ہیں کہ مبادلہ توانائی ہی ہندز قاعدے کی بنیاد ہے، جس کے مطابق وہ ایکٹران جو مساوی توانائی کے اربخیں میں داخل ہوتے ہیں، جہاں تک ممکن ہو، ان کی اپنے متوازی ہوتی ہیں۔ دوسرے لفظوں میں، مکمل بھرے ہوئے اور نصف بھرے ہوئے ذیلی شیل کی مزید استحکام کی وجوہات ہیں:

- (i) مقابلتاً کم شیلڈنگ (ii) مقابلتاً کم کو لمب دفع توانائی (iii) مقابلتاً زیادہ مبادلہ توانائی۔ مبادلہ توانائی کے بارے میں تفصیلات آپ آئندہ درجات میں پڑھیں گے۔

جدول 2.6 عناصر کے ایکٹرانی تسلی

* استثنائی ایکٹرانی تسلی والے عناصر

** ایٹھی عدد 211 اور اس سے زیادہ ایٹھی عددوالے عناصر کے بارے میں رپورٹیں تو حاصل ہوئی ہیں لیکن ان کی نتائج تصدیق ہو سکی ہے اور نہ ہی انھیں نام دیے گئے ہیں۔

خلاصہ

ایم عناصر کے بلڈنگ بلاک ہیں۔ یہ غضر کے وہ سب سے چھوٹے اجزاء ہیں جو کیمیائی طور پر تعامل کرتے ہیں۔ 1808 میں ڈالن کے ذریعے تجویز کیے گئے ایم کی نظریہ کے مطابق ایم کو مادہ کا بنیادی ناقابل تقسیم ذرہ مانا گیا۔ انسویں صدی کے اختام کے قریب، تجربات سے یہ ثابت ہوا کہ ایم قابل تقسیم ہیں اور تین بنیادی ذرات الکٹران، پروٹان اور نیوٹرون پر مشتمل ہیں: ذیلی ایشی ذرات کی دریافت نے، ایم کی ساخت کی وضاحت کرنے کے لیے مختلف ایشی ماڈلوں کی تجویز پیش کرنے کی راہ دکھائی۔

تحمسن نے 1898 میں تجویز پیش کی کہ ایم ثابت بر ق کے یکساں کردہ پر مشتمل ہے، جس میں الکٹران بیوست ہوتے ہیں۔ اس ماڈل کو جس میں سمجھا جاتا ہے کہ ایم کی کمیت پورے ایم میں یکساں طور پر پھیلی ہوئی ہے، 1909 میں رووفورڈ کے الفاڈرہ انتشار تجویز نے غالط ثابت کر دیا۔ رووفورڈ نے نتیجہ اخذ کیا کہ ایم میں اس کے مرکز پر ایک بہت چھوٹا شبت چارج شدہ یونیکلیس ہے، جس کے ارد گرد الکٹران مدور اربٹ میں گھوم رہے ہیں۔ رووفورڈ کا ماڈل، جو شمشی نظام سے مشابہت رکھتا ہے، یقیناً تھا مسن ماڈل سے بہتر تھا لیکن یہ ایم کے استحکام کی وضاحت نہیں کر سکا، یعنی کہ، الکٹران یونیکلیس میں گر کیوں نہیں جاتے۔ اس کے علاوہ یہ ایم کی الکٹرانی ساخت کے بارے میں بھی کچھ نہیں بتاسکا، یعنی کہ الکٹران یونیکلیس کے ارد گرد کس طرح تقسیم ہوتے ہیں اور ان کی کیا تو ان کیا ہوتی ہیں۔ رووفورڈ ماڈل کی ان خامیوں کو 1913 میں، نیلس بوہر نے اپنے ہائزر و جن ماڈل کو پیش کر کے دور کیا۔ بوہر ماڈل کا بنیادی مفروضہ تھا کہ الکٹران یونیکلیس کے گرد مدور اربٹ میں گھومتے ہیں۔ کچھ خاص اربٹ ہی پائے جاتے ہیں اور ہر ایک اربٹ ایک مخصوص تو انکی سے مطابقت رکھتا ہے۔ بوہر نے مختلف اربٹ میں الکٹران کی تو انکی کا حساب لگایا اور ہر اربٹ کے لیے الکٹرانی اور یونیکلیس کے درمیانی فاصلے کی پیشین گوئی کی۔ حالانکہ بوہر ماڈل ہائزر و جن ایم کے طبق کی طہیں بخش وضاحت کر سکا لیکن کثیر الکٹران ایٹموں کے طیف کی وضاحت کرنے میں ناکام رہا۔ اس کی وجہ جلد ہی دریافت ہو گئی۔ بوہر ماڈل میں الکٹران کو ایک چارج شدہ ذرہ مانا جاتا ہے، جو یونیکلیس کے گرد، پہ خوبی معروف مدور اربٹ میں حرکت کر رہا ہے۔ بوہر کے نظریہ میں الکٹران کی اہر فطرت کو نظر انداز کر دیا جاتا ہے۔ ایک اربٹ واضح طور پر معروف راستہ ہے اور اس راستہ کی مکمل تعریف صرف اسی وقت کی جاسکتی ہے جب ایک الکٹران کی رفتار اور اس کا مقام بالکل، ہمہ وقت، معلوم ہو۔ یہ ہائز نبرگ عدم یقینی اصول کے مطابق ممکن نہیں ہے۔ اس لیے بوہر کا ہائزر و جن ایم کا ماڈل نہ صرف الکٹران کی دو ہری فطرت کو نظر انداز کرتا ہے بلکہ ہائز نبرگ عدم یقینی اصول کی بھی تردید کرتا ہے۔

ارون شروڈنگر نے 1926 میں، اپسیں (Space) میں الکٹرانوں کی تقسیم اور ایم میں منظور شدہ انرجی یولو (Allowed Energy Levels) بیان کرنے کے لیے ایک مساوات تجویز کی جو شروڈنگر مساوات کہلاتی ہے۔ یہ مساوات ذی بر الگی کے لہر۔ درہی فطرت کے تصور کو اپنے اندر سوچے ہوئے ہے اور ہائز نبرگ عدم یقینی اصول سے بھی ہم آہنگ (consistent) ہے۔ جب، ہائزر و جن ایم میں الکٹران کے لیے شروڈنگر مساوات حل کی جاتی ہے تو ہمیں وہ ممکنہ تو انکی حالتیں حاصل ہوتی ہیں، جن میں الکٹران رہ سکتا ہے اور ساتھ ہی ساتھ ان تو انکی حالتیں سے مطابقت رکھنے والے اہر تفاصلات ہی ممکنی حاصل ہوتے ہیں۔ (جو دراصل ریاضیاتی تفاصلات ہیں)

ہمیں دراصل ہر الکٹران کے لیے ہر ایک تو انکی حالت سے نسلک اہر تفاصلات حاصل ہوتے ہیں۔ یہ کوئی تو انکی حالتیں اور ان سے مطابقت رکھنے والے موچ۔ تفاصلات، جن کی خاصیتیں تین کوئی اعداد (پر پول کوائم نمبر، n، سمت راس کوئی عدد اور متناطلی کوئی عدد m) سے ظاہر کی جاتی ہیں، شروڈنگر مساوات کے حل کے قدرتی متانج کی شکل میں سامنے آتے ہیں۔ ان تین کوئی اعداد کی قدر رولوں پر لگنے والی پابندیاں بھی اسی حل کا قدرتی نتیجہ ہیں۔ ہائزر و جن ایم کا کوائم میکانیکی ماڈل ہائزر و جن ایم طیف کے تمام پہلوؤں کی کامیابی کے ساتھ پیشین گوئی کرتا ہے اور ساتھ ہی ساتھ کچھ ایسے مظاہر کی وضاحت بھی کرتا ہے، جن کی وضاحت بوہر ماڈل نہیں کر سکتا۔

ایئم کے کوائم میکانیکی ماؤل کے مطابق، وہ ایئم جس میں الیٹرانوں کی ایک تعداد ہو، الیٹرانوں کی تقسیم اس طرح ہوتی ہے کہ الیٹران شیل میں ہوتے ہیں، یہ سمجھا جاتا ہے کہ یہ شیل خود، ایک یا اس سے زیادہ ذیلی شیل پر مشتمل ہوتے ہیں اور ہر ایک ذیلی شیل، ایک یا اس سے زیادہ ارٹل پر مشتمل ہوتا ہے اور ان ارٹل میں الیٹران پائے جاتے ہیں۔ جبکہ ہاندروجن یا ہاندروجن میں نظاموں میں (مثلاً He^{2+} , Li^{+} وغیرہ) ایک دیے ہوئے شیل کے تمام ارٹل کی تو انائی یکساں ہوتی ہے، ایک کشرا الیٹرانی ایئم میں ارٹل کی تو انائی اور ان کی قدروں پر محصر ہے۔ ایک ارٹل کے لیے $(n + l)$ کی اگر مقابلاً کم ہوگی تو اس کی تو انائی بھی مقابلاً کم ہوگی۔ اگر دو ارٹل کی $(n + l) + (n + l)$ قدر یکساں ہے، تو جس ارٹل کی n_l قدر مقابلاً کم ہوگی، اس کی تو انائی بھی کم ہوگی۔ ایک ایئم میں ایسے کئی ارٹل ممکن ہیں اور ان ارٹل میں الیٹران، تو انائی کی بڑھتی ہوئی ترتیب کے ساتھ، پالی کے اصول اتنی (ایک ایئم میں کن ہی دو الیٹرانوں کا چاروں کوئی اعداد کا سیٹ یکساں نہیں ہو سکتا) اور ہند کے ازحد تضاعف کے قاعدے (یکساں ذیلی شیل سے تعلق رکھنے والے ارٹل میں الیٹرانوں کے جوڑے اس وقت تک نہیں بننے جب تک کہ اس ذیلی شیل سے تعلق رکھنے والے ہر ایک ارٹل میں ایک ایک الیٹران نہ آجائے) کے مطابق بھرے جاتے ہیں۔ یہ ایئم کی الیٹرانی ساخت کی بنیاد تشكیل دیتا ہے۔

مشقیں

- (i) کتنے الیٹرانوں کا مجموعی وزن 1 کلوگرام ہوگا؟ حساب لگائیے۔ 2.1
(ii) الیٹرانوں کے 1 مول کی کمیت اور ان کے بر قی چارج کا حساب لگائیے۔
- (i) میتھین کے 1 مول میں پائے جانے والے الیٹرانوں کی تعداد کا حساب لگائیے۔ 2.2
(ii) ^{14}C کے 7mg میں نیوٹرانوں (a) کی کل تعداد (b) کل کمیت معلوم کیجیے۔ (فرض کیجیے $1.675 \times 10^{-27} \text{ kg} =$ ایک نیوٹران کی کمیت۔)
- (iii) معلوم کیجیے: NH_3 STP پر کے 34 گرام میں (a) پروٹانوں کی کل تعداد (b) پروٹانوں کی کل کمیت۔ کیا درجہ حرارت اور دباؤ کو تبدیل کرنے سے جواب تبدیل ہو جائے گا؟
- مندرجہ ذیل نیکلیس میں کتنے نیوٹران اور کتنے پروٹان ہوں گے: 2.3
- ^{13}C , ^{16}O , ^{24}Mg , ^{56}Fe , ^{88}Sr
- دیے ہوئے ایٹمی عدد (Z) اور ایٹمی کمیت (A) کے لیے ایئم کی مکمل علامت لکھئے: 2.4
- A = 35, Z = 17 (i)
A = 233, Z = 92 (ii)
A = 9, Z = 4 (iii)
- سوڈم لیپ سے خارج ہوئی پیلی روشنی کا طولی موج (λ) 580 nm ہے۔ اس پیلی روشنی کی فریکوننسی (v) معلوم کیجیے۔ 2.5
اس ہر ایک فوٹون کی تو انائی معلوم کیجیے جو
- (i) $3 \times 10^{15} \text{ Hz}$
(ii) جس کا طولی موج 0.50 \AA ہے۔
- اس روشنی کی موج کی فریکوننسی، طولی موج اور موج عدد معلوم کیجیے، جس کا دوری وقت $2.0 \times 10^{-10} \text{ s}$ ہے۔ 2.7

اس روشنی کے فوٹانوں کی تعداد کیا ہوگی، جس کا طولی موج $pm = 4000$ ہے اور جو $1\text{~T}o\text{~A}n\text{~i}$ مہیا کرتی ہے۔	2.8
$4 \times 10^{-7} \text{ m}$ طولی موج کا ایک فوٹان دھاتی سطح سے نکلاتا ہے۔ دھات کا کام قابل $ev = 2.13$ ہے۔	2.9
حساب لگائیے: (i) فوٹان کی $T_o\text{~A}n\text{~i}$ (eV) (ii) اخراج کی حرکی $T_o\text{~A}n\text{~i}$ (iii) فوٹو الکٹران کی رفتار ($J = 10^{-19} \times 1.6020 \text{ eV}$)	2.10
242 nm طولی موج کا برق مقناتی اشاعع، سوڈیم ایم کی آین کاری کے لیے کافی ہے۔ سوڈیم کی آین کاری $T_o\text{~A}n\text{~i}$ کا حساب لگائیے۔	2.11
ایک 25 واط کا بلب $lm = 0.57$ کے طولی موج کی یک رنگ پہلی روشنی خارج کرتا ہے۔ کوئی انیکٹن کے اخراج کی شرح کا حساب لگائیے۔	2.12
جب ایک دھاتی سطح پر 6800\AA طولی موج کا اشاعع پڑتا ہے تو دھاتی سطح سے صفر رفتار کے الکٹران خارج ہوتے ہیں۔ دھات کی دلیل فریکونسی (f_0) اور کام قابل (W_0) کا حساب لگائیے۔	2.13
خارج ہونے والی اس روشنی کا طولی موج کیا ہوگا جسے ہائڈروجن ایم میں ایک الکٹران، انرجی لیول $n = 4$ سے انرجی لیول $n = 2$ کے عبور (Transition) کرنے کے دوران خارج کرتا ہے۔	2.14
ایک $H\text{-}He$ ایم کی آین کاری کے لیے کتنی $T_o\text{~A}n\text{~i}$ درکار ہے، اگر الکٹران $n = 5$ اربٹ میں ہے۔ اپنے جواب کا مقابلہ $H\text{-}He$ ایم کی آیونائزیشن اسٹھاپی سے کیجیے۔ ($1 = n$ مدار سے الکٹران خارج کرنے کے لیے درکار $T_o\text{~A}n\text{~i}$)	2.15
اخراجی خطوط (Emission Lines) کی زیادہ سے زیادہ تعداد کیا ہوگی، جبکہ ایک $H\text{-}He$ ایم کا مشتعل الکٹران $n = 6$ سے گراوڈ اسٹیٹ میں آتا ہے۔	2.16
(i) ہائڈروجن ایم میں پہلے اربٹ سے نسلک $T_o\text{~A}n\text{~i} = 2.18 \times 10^{-16} \text{ J atom}^{-1}$ ہے۔ پانچویں اربٹ سے نسلک $T_o\text{~A}n\text{~i}$ کیا ہوگی؟	2.17
(ii) ہائڈروجن ایم کے بوہر کے پانچویں اربٹ کے نصف قطر کا حساب لگائیے۔	2.18
ایمی ہائڈروجن کے بالمرسلے میں سب سے زیادہ طولی موج والے ٹرانزیشن کے موج عدد کا حساب لگائیے۔	2.19
ہائڈروجن کے الکٹران کو پہلے بوہر اربٹ سے پانچویں بوہر اربٹ میں منتقل کرنے کے لیے درکار $T_o\text{~A}n\text{~i}$ ، جو میں کیا ہوگی؟ اور جب الکٹران گراوڈ اسٹیٹ میں واپس آتا ہے تو خارج ہونے والی روشنی کا طولی موج کیا ہوگا؟ گراوڈ اسٹیٹ الکٹران $T_o\text{~A}n\text{~i}$ سے $-2.18 \times 10^{-16} \text{ ergs}$ زیادہ سے زیادہ کتنا ہو سکتا ہے؟	2.20
اس الکٹران کے طولی موج کا حساب لگائیے جو $ms^{-1} = 2.05 \times 10^7$ ہے۔ اس کی رفتار سے حرکت کر رہا ہے۔	2.21
ایک الکٹران کی کمیٹ $kg = 9.1 \times 10^{-31}$ ہے۔ اگر اس کی حرکی $T_o\text{~A}n\text{~i} = 3.0 \times 10^{-25} \text{ J}$ ہے تو اس کے طولی موج کا حساب لگائیے۔	2.22
مندرجہ ذیل میں کونسی انواع، ہم الکٹرانی (Isoelectronic) ہیں (یعنی جن میں الکٹرانوں کی تعداد یکساں ہے)؟	Na ⁺ , K ⁺ , Mg ²⁺ , Ca ²⁺ , S ²⁻ , Ar

- (i) مندرجہ ذیل آئینوں کا الیکٹرانی تشکل لکھیے: (a) H^- (b) Na^+ (c) O^{2-} (d) F^- 2.23
 (ii) ان عناصر کے ایئم اعداد کیا ہیں جن کے سب سے باہری الیکٹران ظاہر کیے جاتے ہیں: (a) $3p^5$ (b) $3s^1$ (c) $2p^5$ اور (d) $[Ar] 4s^2 3d^1$. (e) $[Ne] 3s^2 3p^3$ (b) $[He] 2s^1$ (a) 2.24
 (iii) مندرجہ ذیل تشکل سے کون سے ایئم ظاہر کیے جاتے ہیں: (i) پروٹانوں کی تعداد (ii) عضراں کا الیکٹران تشکل
 کی وجہ ترین قدر کیا ہے جس کے لیے اربٹل پایا جاتا ہے۔ 2.25
 ایک الیکٹران $3d$ کے کسی ایک اربٹل میں ہے۔ اس الیکٹران کے لیے n اور m_l کی ممکنہ قدریں بتائیے۔ 2.26
 کسی عضراں کے ایک ایئم میں 29 ایکٹران اور 35 نیٹران ہیں، معلوم کیجیے (i) پروٹانوں کی تعداد (ii) عضراں کا الیکٹران تشکل
 انواع: H_2^- , H_2 , O_2^+ اور H_2 میں الیکٹرانوں کی تعداد بتائیے۔ 2.27
 (i) ایک ایئم اربٹل کے لیے $n = 3$ ہے۔ اور m_l کی ممکنہ قدریں کیا ہیں۔ 2.28
 (ii) $3d$ اربٹل کے الیکٹران کے لیے کوئی اعداد (a) اور (b) کی فہرست تیار کیجیے۔
 (iii) مندرجہ ذیل میں سے کون سے اربٹل ممکن ہیں: $2s$, $1p$, $2p$ اور $3f$ 2.29
 ترسیم کا استعمال کرتے ہوئے مندرجہ ذیل کوئی اعداد والے اربٹل بیان کیجیے:
 $l=3$; $n=4$ (d); $n=4$; $l=2$ (c); $l=1$; $n=3$ (b); $n=1$, $l=0$ (a)
 وجہ بتاتے ہوئے وضاحت کیجیے کہ مندرجہ ذیل میں سے کوئی اعداد کے کون سے سیٹ ممکن نہیں ہیں۔ 2.30
 (a) $n=0$, $l=0$, $m_l = 0$, $m_s = +\frac{1}{2}$
 (b) $n=1$, $l=0$, $m_l = 0$, $m_s = -\frac{1}{2}$
 (c) $n=1$, $l=1$, $m_l = 0$, $m_s = +\frac{1}{2}$
 (d) $n=2$, $l=1$, $m_l = 0$, $m_s = -\frac{1}{2}$
 (e) $n=3$, $l=3$, $m_l = -3$, $m_s = +\frac{1}{2}$
 (f) $n=3$, $l=1$, $m_l = 0$, $m_s = +\frac{1}{2}$
 کسی ایئم میں کتنے الیکٹرانوں کے مندرجہ ذیل کوئی اعداد ہو سکتے ہیں: 2.31
 (a) $n=4$, $m_s = -\frac{1}{2}$ (b) $n=3$, $l=0$
 دکھائیے کہ ہائڈروجن ایئم کے لیے بوہر اربٹ کا محیط (Circumfrance), اربٹ میں گھومتے ہوئے الیکٹران سے نسلک ڈی
 بر اگلی طولی موج کا ایک صحیح عددی ضعف (Integral Multiple) ہے۔ 2.32
 ہائڈروجن طیف میں کس مریازیشن کا طولی موج H_e^+ طیف کے $n = 4$ سے $n = 2$ تک بالمریازیشن کے طولی موج کے مساوی
 ہوگا۔ 2.33
 عمل: $e^- + e^- \rightarrow He^{2+}(g)$ کے لیے درکار توatalی کا حساب لگائیے۔ گروہد اسٹیٹ میں ہائڈروجن ایئم کے لیے آئین کاری
 توatalی $2.18 \times 10^{-18} J \text{ atm}^{-1}$ 2.34
 اگر کاربن ایئم کا قطر 0.15 nm ہے، تو ان کاربن ایٹموں کی تعداد معلوم کیجیے جو 20 cm لمبائی کے اسکیل کے ساتھ ایک سیدھے
 خط میں ایک کرکے رکھے جاسکتے ہیں۔ 2.35
 کاربن کے 2×10^8 ایٹم کا پبلو ہے پبلو ترتیب دیے گئے ہیں۔ اگر پوری ترتیب کی لمبائی 2.4 cm ہے تو کاربن ایٹم کا نصف قطر
 معلوم کیجیے۔ 2.36

- زکن ایٹم کا قطر 2.6 \AA ہے۔ حساب لگائیں (a) pm میں زکن ایٹم کا نصف قطر (b) اگر زکن ایٹم کو ایک ایک کر کے لمبائی میں ترتیب دیا جائے تو 1.6 cm لمبائی میں پائے جانے والے زکن ایٹموں کی تعداد۔ 2.37
- کسی ذرہ کا ساکن برقی چارج $C = 2.5 \times 10^{-16}$ ہے۔ اس میں موجود ایکٹرانوں کی تعداد معلوم کیجیے۔ 2.38
- ملیکن کے تجربے میں، تیل کے قطروں پر موجود ساکن برقی چارج $C = 1.282 \times 10^{-18}$ ہے تو اس میں موجود ایکٹرانوں کی تعداد کا حساب لگائیے۔ 2.39
- ردوفروڑ کے تجربے میں عام طور سے α -ذرات کی بماری کے لیے، سونا، پیپلینم وغیرہ جیسے بھاری ایٹموں کے پتے ورق استعمال کی جاتے ہیں۔ اگر ایلوٹینم وغیرہ جیسے ہلکے ایٹموں کے پتے ورق استعمال کیے جائیں تو تیجوں میں کیا فرق دیکھنے میں آئے گا؟ 2.40
- علامتیں $^{79}_{35}\text{Br}$ اور $^{79}_{35}\text{Kr}$ جا سکتی ہیں جبکہ علامتیں $^{35}_{79}\text{Br}$ قابل قبول نہیں ہیں۔ مختصر آجواب دیجیے۔ 2.41
- ایک عنصر کا کمیتی عدد 81 ہے، اس میں پروفانوں کے مقابلے میں 31.7% زیادہ نیوٹران ہیں۔ اسے ایٹمی علامت عطا کیجیے۔ 2.42
- ایک آئین، جس کا کمیتی عدد 37 ہے، اس میں ایک اکائی چارج ہے۔ اگر آئین میں ایکٹرانوں کے مقابلے میں 11.1% زیادہ نیوٹران ہیں تو آئین کی علامت معلوم کیجیے۔ 2.43
- کمیتی عدد 56 والے ایک آئین، پر 3 اکائی ثبت چارج پایا جاتا ہے اور اس میں ایکٹرانوں کے مقابلے میں نیوٹرانوں کی تعداد زیادہ ہے۔ اس آئین کی علامت بتائیں۔ 2.44
- مندرجہ ذیل قسم کے اشعاع کو فریکوئنسی کی صعودی ترتیب (Increasing order) میں لکھیں: (a) ماٹکروڈیو اودون سے خارج ہو رہا اشاعع (b) ٹریفیک گلشن کی عبر و درشی (c) FM ریڈیو کا اشاعع (d) یورونی اپسیس سے آنے والی کامک شعاعیں (e) X-شعاعیں۔ 2.45
- ناٹروجن لیزر 337.1 nm طولی موج کا اشاعع پیدا کرتا ہے۔ اگر خارج ہونے والے فوٹانوں کی تعداد 5.6×10^{24} ہے تو اس لیزر کی پاور کا حساب لگائیے۔ 2.46
- سامن بورڈوں میں عام طور سے نیون گیس استعمال کی جاتی ہے۔ اگر یہ 616 nm پر تیزی سے اخراج کرتی ہے تو حساب لگائیں: (a) اخراج کی فریکوئنسی (b) اس اشاعع کے ذریعے 30 s میں طے کیا گیا فاصلہ (c) کواٹم کی توانائی (d) موجود کوئی نہیں کی تعداد جبکہ یہ 2 J توانائی پیدا کرتی ہے۔ 2.47
- فلکیاتی مشاہدوں میں بہت دور کے ستاروں سے آنے والے ملکن عام طور پر کمزور ہوتے ہیں۔ اگر ایک فوٹان شناس، 600 nm کے اشاعع سے کل $J = 3.15 \times 10^{-18}$ توانائی موصول کرتا ہے تو شناس کے ذریعے موصول کیے جانے والے فوٹانوں کی تعداد کا حساب لگا ہے۔ 2.48
- جو سالمات اشتعالی حالت میں ہوتے ہیں، ان کے دور حیات، اکثر پلاس شدہ اشاعع ماغذہ کو، جن کا وقفہ نیوں سینکڑ کی ریخچ میں ہوتا ہے، استعمال کر کے معلوم کیے جاتے ہیں۔ اگر اشاعع ماغذہ کا وقفہ 2 ns ہے اور اس وقفہ میں پلاس ماغذہ سے خارج ہونے والے فوٹانوں کی تعداد 2.5×10^{15} ، تو ماغذہ کی توانائی کا حساب لگائیے۔ 2.49
- سب سے زیادہ بھی طولی موج کا ڈبلیٹ انجڈی اڑانزیشن 589 اور 589.6 nm نیو میٹر پر دیکھا گیا ہے۔ ایک ٹریانزیشن کی فریکوئنسی اور دونوں مشتعل حالتوں کے درمیان توانائی فرق کے حساب لگائیے۔ 2.50
- سینزیم ایٹم کا کام تفاضل 1.9 eV ہے۔ حساب لگائیں (a) دبلیٹ طولی موج (b) اشاعع کی دبلیٹ فریکوئنسی اگر سینزیم ایٹم پر 500 nm طولی موج کی اشاعع ریزی کی جائے تو خارج ہونے والے فوٹو ایکٹران کی حرکی توانائی اور رفتار کا حساب لگائیے۔ 2.51

سوڈیم دھات پر مختلف طولی موج کی اشعاع ریزی کی جاتی ہے تو مندرجہ ذیل نتائج حاصل ہوتے ہیں: حساب لگائیے (a) دلیز طولی موج اور (b) پلانک مستقلہ 2.52

$$\lambda \text{ (nm)} \quad 500 \quad 450 \quad 400 \\ v \times 10^{-5} \text{(cms}^{-1}\text{)} \quad 2.55 \quad 4.35 \quad 5.35$$

چاندی دھات سے، خیا برقی اثر تحریر کے دوران، فوٹو الیکٹرانوں کا اخراج $v = 0.35 \text{ nm}^{-1}$ کا ویٹ لگا کر رکھا جاسکتا ہے۔ جب کہ استعمال کیے جانے والے اشعاع کا طولی موج 256.7 nm ہے۔ چاندی دھات کے لیے کام قابل کا حساب لگائیے۔ 2.53

اگر 150 pm طولی موج کا ایک فوٹان ایک ایتم سے مکروہاتا ہے اور اس ایتم کا ایک اندر وہی بندھا ہوا الیکٹران $1.5 \times 10^7 \text{ ms}^{-1}$ کی رفتار سے خارج ہوتا ہے، تو اس تو ناتی کا حساب لگائیے، جس سے وہ الیکٹران نیکلیس سے بندھا ہوا تھا۔ 2.54

پاچھن سلسلہ میں اخراج عبور اربٹ $n=3$ پر رک جاتے ہیں اور اربٹ n سے شروع ہوتے ہیں اور انھیں ظاہر کیا جاسکتا ہے: 2.55

$$v = 3.29 \times 10^{15} \text{ (Hz)} [1/3^2 - 1/n^2]$$

اگر عبور 1285 nm پر دیکھنے میں آتا ہے تو n کی قدر کا حساب لگائیے۔ طیف کا خط معلوم کیجیے۔

اس اخراجی ٹرانزیشن کا طولی موج معلوم کیجیے جو اس اربٹ سے شروع ہوتا ہے، جس کا نصف قطر 211.6 nm ہے اور 1.3225 pm ہے۔ اس سلسلے کا نام بتائیے، جس سے یہ ٹرانزیشن تعلق رکھتا ہے اور طیف کا خط بتائیے۔ 2.56

ذی گبرگلی کے ذریعے تجویز کئے گئے مادہ کے دہرے برداونے الیکٹران مائیکروسکوپ کی دریافت کی راہ دکھائی۔ یہ مائیکروسکوپ اکثر حیاتیاتی سالمات اور دوسرے قسم کے مادوں کے بہت زیادہ تکبیر شدہ عکس حاصل کرنے کے لیے استعمال ہوتا ہے۔ اگر اس مائیکروسکوپ میں الیکٹران کی رفتار $1.6 \times 10^6 \text{ ms}^{-1}$ ہے، تو اس الیکٹران سے مسلک ذی برگلی طولی موج کا حساب لگائیے۔ 2.57

الیکٹران انصراف مائیکروسکوپ کی طرح نیوٹران انصراف مائیکروسکوپ کا استعمال بھی سالمات کی ساخت معلوم کرنے کے لیے ہوتا ہے۔ اگر یہاں استعمال ہونے والی طولی موج 800 pm ہے تو نیوٹران سے مسلک مخصوص رفتار کا حساب لگائیے۔ 2.58

اگر بوہر کے پہلے اربٹ میں الیکٹران کی رفتار $2.19 \times 10^6 \text{ ms}^{-1}$ ہے تو اس سے مسلک ذی برگلی طولی موج کا حساب لگائیے۔ 2.59

$V = 1000 \text{ V}$ کے برقی مضمون فرق میں حرکت کرتے ہوئے پروٹان سے مسلک رفتار $4.37 \times 10^5 \text{ ms}^{-1}$ ہے۔ اگر 0.1 kg کی میت کی ہائی کی گینداہی رفتار سے حرکت کر رہی ہو تو اس رفتار سے مسلک طولی موج کا حساب لگائیے۔ 2.60

اگر ایک الیکٹران کا مقام $0.002 \text{ nm} \pm$ کی درستگی صحت کے ساتھ ناپا جاتا ہے تو الیکٹران کے معیار حرکت میں عدم یقینی کا حساب لگائیے۔ فرض کیجیے الیکٹران کا معیار حرکت $h/4\pi_m \times 0.05 \text{ nm}$ ہے۔ اس قدر کی تعریف کرنے میں کیا کوئی مسئلہ ہے؟ 2.61

چھ الیکٹرانوں کے کوئی نمبر ذیل میں دیے گئے ہیں۔ انھیں بڑھتی ہوئی تو ناتی کی ترتیب میں رکھئے۔ کیا ان میں سے کسی مجموعے (مجموعوں) کی تو ناتی یکساں ہے۔ 2.62

$$1. n = 4, l = 2, m_l = -2, m_s = -1/2$$

$$2. n = 3, l = 2, m_l = 1, m_s = +1/2$$

$$3. n = 4, l = 1, m_l = 0, m_s = +1/2$$

$$4. n = 3, l = 2, m_l = -2, m_s = -1/2$$

$$5. n = 3, l = 1, m_l = -1, m_s = +1/2$$

$$6. n = 4, l = 1, m_l = 0, m_s = +1/2$$

برو میں اینم میں 35 ایکٹران ہوتے ہیں۔ اس میں سے 6، ایکٹران $2p$ ارٹل میں، 6 ایکٹران $3p$ ارٹل میں اور 5 ایکٹران $4p$ ارٹل میں ہوتے ہیں۔ ان میں سے کون سے ایکٹران سب سے کم موثر نیوکلیائی چارج محسوس کرتے ہیں۔
مندرجہ ذیل کے جوڑوں میں کون سا ارٹل مقابلاً زیادہ نیوکلیائی چارج محسوس کرے گا؟

3p اور 3d (iii) ، 4f اور 4d (ii) ، 3s اور 2s (i)

Al اور Si میں غیر جھنگی ایکٹران $3p$ ارٹل میں ہوتے ہیں۔ کون سے ایکٹران نیوکلیس سے مقابلاً زیادہ موثر نیوکلیائی چارج محسوس کریں گے۔

مندرجہ ذیل میں غیر جھنگی ایکٹرانوں کی نشاندہی کیجئے:

- (a) p
- (b) si
- (c) Cr
- (d) Fe
- (e) Kr

سے کتنے ذیلی شیل نسلک ہیں۔ (b) کے لیے ان ذیلی شیل میں کتنے ایکٹران ہوں گے، جن کی m_s قدر ($-\frac{1}{2}$) ہے۔

2.63

2.64

2.65

2.66

2.67