



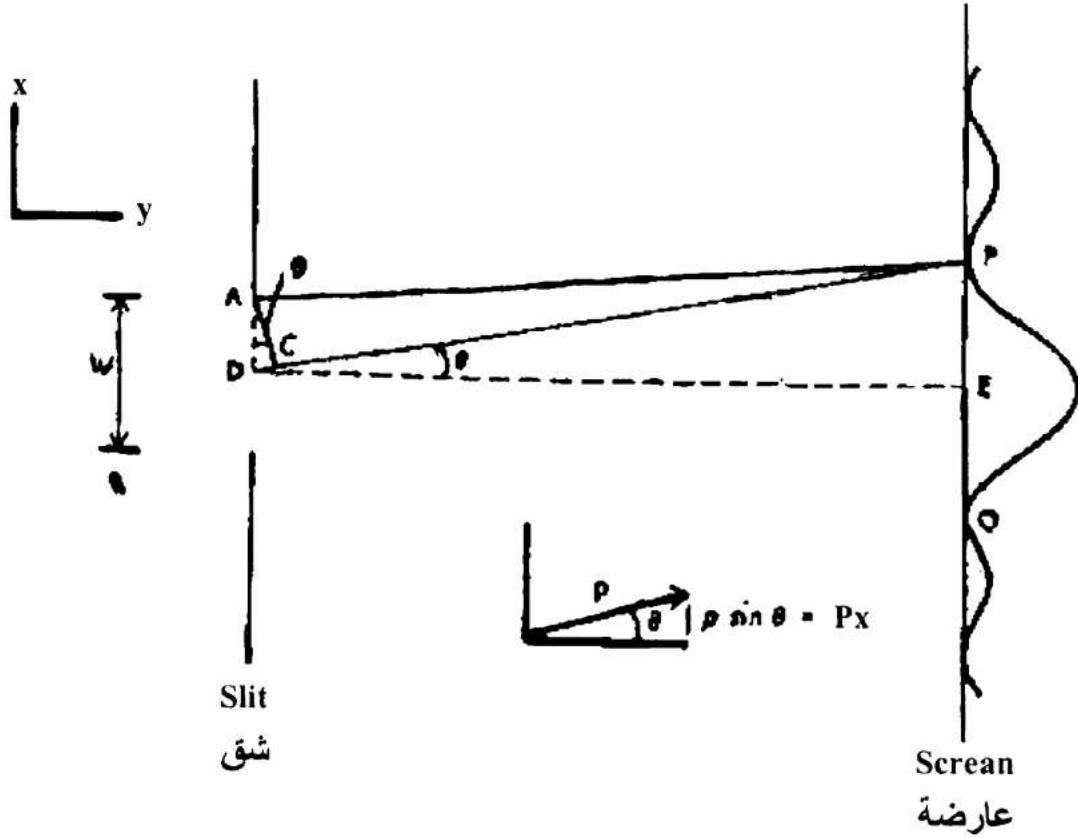
جامعة تكريت
كلية التربية للبنات
قسم الكيمياء

كيمياء الكم
المرحلة الرابعة
محاضرة
مبدأ اللادقة لهايزنبرك
م.د. اسيا اكبر توفيق
asya.akbar@tu.edu.iq

مبدأ اللادقة – The Uncertainty Principle :

إن الطبيعة المزدوجة أي الجسيمية والموجية للمادة والأشعة قد سلطت تحديدات معينة على المعلومات الممكن الحصول عليها عن النظام المجهرى أو غير المرئى أى المايكروسكوبى **microscopic system** .

ولنأخذ جسمياً مايكروسكوبياً كالإلكترون مثلاً يتحرك بالاتجاه Y ولنفترض أن قياسنا سيكون على المحور x للجسيم الذى سنجعله يمر خلال شق **Slit** ضيق ذى عرض w وبعد ذلك ندعه يسقط على عارضة فلوروسينية كما هو مبين فى الشكل التالى :



الحيود عند الشق

وقبل البدء بالقياس أي قبل وصول الجسيم للشق يمتلك الجسيم سرعة v_x تساوي صفراً . وبالتالي يكون ضغطه P_x مساوياً لصفر حيث $P_x = mv_x$ في الاتجاه . وبما أن الجسيم المايكروسكوبي له خواص شبيهة بالموجية لذا نتوقع حيوده **Diffraction** عند الشق .

والمنحنى في الشكل السابق يوضح شدة الموجة عند عدة نقاط على العارضة حيث تظهر فيه نهايات عظمى **maxima** وأخرى دنيا **minima** وهي ناشئة من تداخلات بناءة وتداخلات هدامة بين الموجات القادمة من عدة أجزاء في الشق . والتداخل ينتج من تراكب موجتين مستقلتين خلال نفس المنطقة من الفراغ .

فإذا كانت الموجات متوافقة الطور **in phase** أي حدوث الذروات **crests** سوية فنتوقع حدوث تداخل بناء وظهور موجة قوية ولكن عندما تكون الموجات متفاوتة الطور **out of phase** (ذروات موجة تتطابق مع بطون **troughs** الموجة الثانية) فسيحدث تداخل هدام وإن شدة الموجة تتلاشي .

ووجد أن النهايات العظمى الأولى (**P** , **Q**) التي تظهر في منحنى الشكل السابق تقع عند مناطق على العارضة حيث الموجات الناشئة من طرفي الشق تنتقل بنصف طول موجي أكثر أو أقل من الموجات الناشئة من مركز الشق .

وبذلك فإن هذه الموجات الناشئة من طرف الشق ستكون بالضبط غير متوافقة الطور وستلغي بعضها البعض ولنركز الآن على النهاية الدنيا عند **p** في الشكل السابق ونكتب شرط الحيود لها كالآتي :

$$\overline{DP} - \overline{AP} = \frac{1}{2} \lambda = \overline{CD}$$

حيث **C** قد وضعت بحيث يكون $\overline{CD} = \overline{AP}$.

وبما أن المسافة بين الشق والعارضة هي أكبر بكثير من عرض الشق لذا فإن الزاوية **APC** تكون قريبة من صفر وإن كلا من الزاويتين **PAC** , **ACP** ستكون قريبة من 90° وبالتالي فإن الزاوية **ACD** ستكون 90° .

ونجد أن كلا من الزاويتين **PDE** , **DAC** تساوي 90° مطروحًا منها زاوية **ADC** أي أن هاتين الزاويتين متساويتان لكل منهما بـ θ .
أما $\sin \theta$ فتساوي :

$$\sin \theta = \frac{\overline{DC}}{\overline{AD}} = \frac{\frac{1}{2} \lambda}{\frac{1}{2} w} = \frac{\lambda}{w} \quad (1)$$

حيث إن الزاوية θ التي عندها يحدث حيود النهاية الدنيا الأولى تعطي بـ $\sin \theta \frac{\lambda}{w}$ والآن نرجع إلى الجسم المايكروسكوبي المار خلال الشق .

ونجد أن الحيود عند الشق يتسبب في تغيير اتجاه حركة الجسم ، فالجسم الذي يحيد بزاوية θ ويسقط على العارضة عند P أو Q ستكون مركبة x الضغطة (P_x) مساوية $P \sin \theta$ عند الشق (انظر الشكل السابق) .

أما P فهي ضغط الجسم ويرجى تمييزها عن الرمز P نقطة النهاية الدنيا في المنحنى، ويتضح من منحنى هذا الشكل أيضاً بأن الحيود الأكثر احتمالاً للجسم هو عند زاوية تقع بين θ , $-\theta$.

ولقد ذكرنا في البداية أن مركبة الضغط P_x قبل الحيود أي قبل دخولها الشق تساوي صفراً . ولكن بعد الحيود لا نمتلك علماً مؤكداً حول قيمتها . وإن اللادقة في P_x عند الشق نرمز فيها ΔP_x تساوي :

$$\Delta P_x = P \sin \theta - (- P \sin \theta) = 2P \sin \theta \quad \text{معادلة} \quad (2)$$

وعند التعويض عن $\sin \theta$ من معادلة 1 في معادلة

2 نحصل على :

$$\Delta P_x = 2P\lambda / w \quad (3)$$

وباستخدام علاقة دي برولي يمكننا كتابة معادلة 3 بالصيغة التالية

$$\Delta P_x = \frac{2h}{w} \quad (4)$$

أما بالنسبة لحدية معلوماتنا أو اللادقة في موقع الجسيم على المحور x ونرمز بـ Δx فتعطى بواسطة عرض الشق w أي أن :

$$\Delta x = w \quad (5)$$

وعندئذ نحصل على :

$$\Delta P_x \Delta x = \frac{2h}{w} \cdot w = 2h \quad (6)$$

أي أن حاصل ضرب اللادقة لموقع وعزم الجسيم هو كمية محددة .

بالرغم من أننا قمنا بتحليل تجربة واحدة . إلا أنه لوحظ أن تحليل تجارب عديدة أخرى تؤدي إلى نفس النتيجة وهي أن حاصل ضرب اللادقة في x , P_x لجسيم هو مقارب لمقدار ثابت بلانك أو أكبر منه ، أي أن :

$$\Delta P_x \Delta x \geq h$$

(7)

وهذا هو مبدأ اللادقة الذي اكتشفه هايزنبرج عام 1927 .

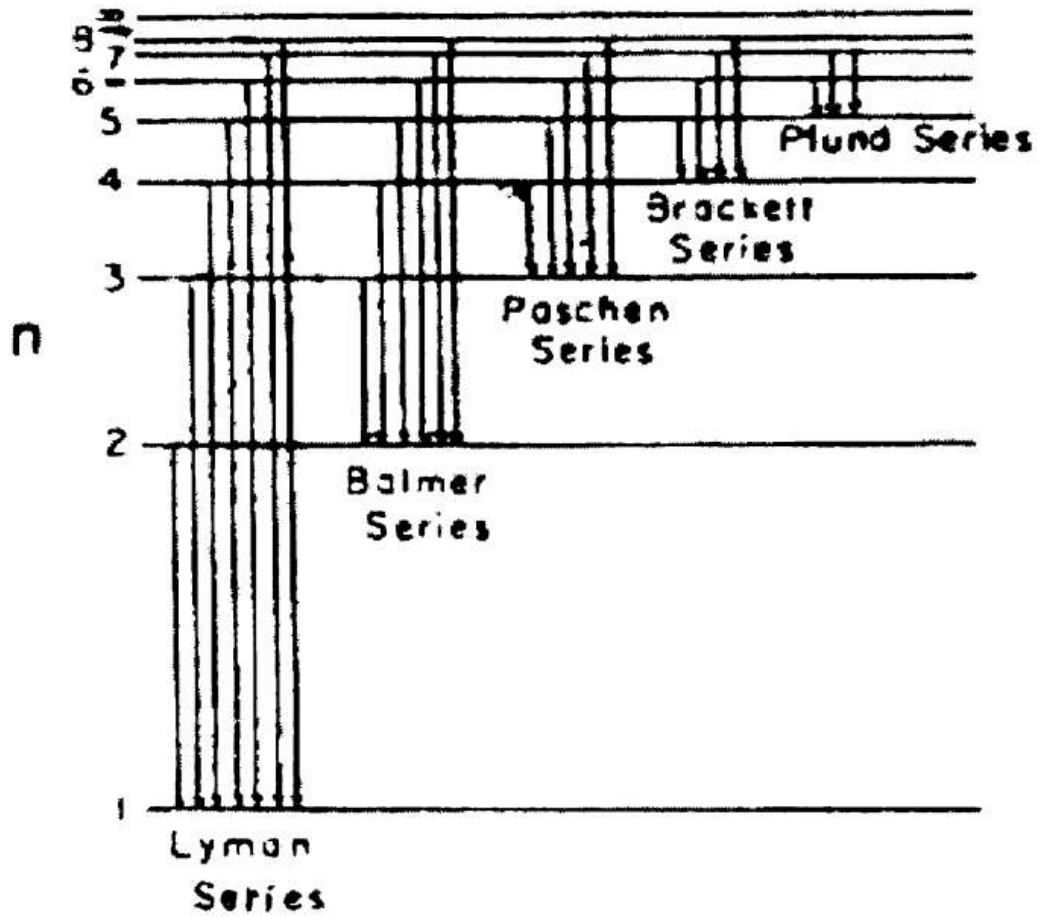
ويلاحظ أن الحجم الصغير لثابت بلانك يجعل استخدام مبدأ اللادقة للأجسام كبيرة مرئية **macroscopic particles** لا معنى له .

مثال (١) :

عين التردد ν والطول الموجي λ والعدد الموجه $\bar{\nu}$ لعدد من الانتقالات الممكنة بين المستويات الطاقة في ذرة الهيدروجين .

الحل :

إن المستويات الطاقة الملحوظة لذرة الهيدروجين قد دونت في الشكل التالي :



وإن سلاسل الخطوط الطيفية الناتجة قد سميت بأسماء مكتشفها .

أما الانتقالات الممكنة لمجموعة من سلاسل الخطوط الطيفية لذرة الهيدروجين فندونها في الجدول أدناه :

المجموعات	k	n	Spectral region
ليمان (Lyman)	1	2, 3, 4, ...	Ultraviolet فوق البنفسجية
بالمر (Balmer)	2	3, 4, 5, ...	Visible المرئية
باشن (Paschen)	3	4, 5, 6, ...	Infrared تحت الحمراء
براكيت (Brackett)	4	5, 6, 7, ...	Infrared تحت الحمراء

والآن نستخدم معادلة

$$\frac{1}{\lambda} = R \left(\frac{1}{n_b^2} - \frac{1}{n_a^2} \right)$$

ولو أخذنا سلسلة بالمر حيث $n_a = 1$ ونختار قيمتين من n_b هما ∞ ،

2 فإننا سنحصل لـ n_a ، $b_b = 2$ النتائج التالية :

$$\frac{1}{\lambda} = 1.097 \times 10^5 \text{ cm}^{-1} \left(\frac{1}{n^2} - \frac{1}{n^2} \right)$$

$$\lambda = 1.22 \times 10^{-5} \text{ cm} = 1.22 \times 10^{-7} \text{ m}$$

$$\nu = \frac{c}{\lambda} = \frac{2.998 \times 10^8 \text{ ms}^{-1}}{1.22 \times 10^{-7}} = 2.46 \times 10^{15} \text{ s}^{-1}$$

$$\bar{\nu} = \frac{1}{\lambda} = \frac{1}{1.22 \times 10^{-5} \text{ cm}} = 8.23 \times 10^4 \text{ cm}^{-1}$$

ونحصل لـ n_a ، $n_b = \infty$ ما يلي :

$$\bar{\nu} = \frac{1}{\lambda} = 1.097 \times 10^5 \text{ cm}^{-1} \left(\frac{1}{1^2} - 0 \right) = 1.097 \times 10^5 \text{ cm}^{-1}$$

$$\lambda = \frac{1}{1.097 \times 10^5 \text{ cm}^{-1}} = 9.12 \times 10^{-6} \text{ cm}$$

$$v = \frac{c}{\lambda} = 3.29 \times 10^{16} \text{ s}^{-1}$$

وبالنسبة لسلسلة بالمر حيث n_a ونختار ∞ , $n_b = 3$.

$$\bar{\nu} = (1.097 \times 10^5 \text{ cm}^{-1}) \left[\frac{1}{2^2} - \frac{1}{3^2} \right]$$

$$= 1.52 \times 10^4 \text{ cm}^{-1} = 1.52 \times 10^6 \text{ m}^{-1}$$

$$\lambda = 6.56 \times 10^{-7} \text{ m}$$

$$v = 4.57 \times 10^{14} \text{ s}^{-1}$$

ولـ $n_b = \infty$, $n_a = 2$ يكون :

$$\bar{\nu} = (1.097 \times 10^5 \text{ cm}^{-1}) \left[\frac{1}{2^2} - 0 \right] = 2.74 \times 10^4 \text{ cm}^{-1}$$

$$\lambda = 3.65 \times 10^{-7} \text{ m}$$

$$v = 8.22 \times 10^{14} \text{ s}^{-1}$$

وهكذا

مثال (٢) :

ما هو الطول الموجي المرتبط بالإلكترون معجل خلال جهد مقداره 400V علماً بأن كتلة الإلكترون m_a هي $9.1 \times 10^{-31} \text{ kg}$ ؟

الحل :

إن الإلكترون المعجل لـ 400 V يمتلك طاقة حركية E_{kin} مقدارها 400 eV (حيث 1 eV = $1.602 \times 10^{-19} \text{ J}$) إذن :

$$E_{kin} = 400 \text{ eV} = 6.41 \times 10^{-17} \text{ J} = \frac{1}{2} m_e v^2$$

$$v = 1.2 \times 10^7 \text{ ms}^{-1}$$

ومنها نحصل على السرعة v

الان نستخدم علاقة ديبرولي

$$\lambda = \frac{h}{m_e v} = \frac{(6.626 \times 10^{-34} \text{ J s})}{(9.1 \times 10^{-31} \text{ kg})(1.2 \times 10^7 \text{ ms}^{-1})}$$

$$= 6.1 \times 10^{-11} \text{ m}$$

ملاحظة : $J = \text{kg m}^2 \text{ s}^{-2}$

مثال (٣) :

فيما يلي النتائج التي حصل عليها ميليكان عند دراسته ظاهرة التأثير

الكهروضوئي :

$10^{19} \text{ (J) الطاقة الحركية للإلكترون}$	$10^{-14} \text{ (s}^{-1} \text{) } \nu$ التردد
3.41	9.58
2.56	8.21
1.95	7.40
1.64	6.91
0.74	5.49

ما هو مقدار طاقة العتبة ثم احسب قيمة ثابت بلانك ؟

الحل :

$$h\nu = \phi + \frac{1}{2}mv^2$$

$$h\nu = h\nu_0 + E_{kin}$$

أو بالشكل التالي :

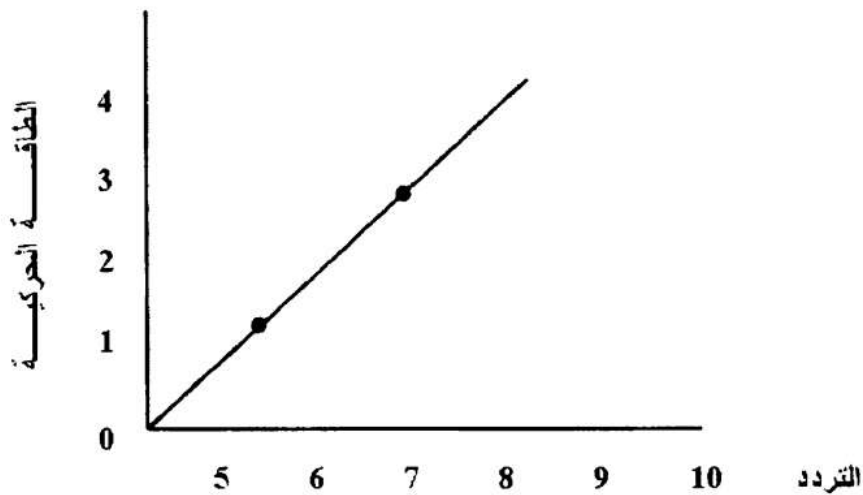
(حيث E_{kin} هي الطاقة الحركية وإن $\phi = h\nu_0$) وعند رسم بياني

بين E_{kin} مقابل ν فإننا سنحصل على الشكل التالي :

وإن نقطة تقاطع امتداد الخط المستقيم الناتج لمحور التردد يعطي ν_0

تردد العتبة أما ميل الخط المستقيم فيعطي ثابت بلانك h . ومن الشكل التالي

$$\nu_0 = 4.35 \times 10^{15} \text{ s}^{-1} \quad \text{تظهر قيمة}$$



أما الميل فهو :

$$\text{الميل} = h = \frac{(2.56 \pm 0.75) \times 10^{-19} \text{ J}}{(8.21 - 5.49) \times 10^{14} \text{ s}^{-1}} = 6.65 \times 10^{-34} \text{ J s}$$

أما طاقة العتبة فتساوي $h\nu_0$.

مثال (٤) :

إذا كان موقع دقيقة من الغبار كتلتها $1 \mu\text{g}$ معلوماً ضمن 10^{-3} mm وإلكترون محدد لمنطقة بحجم الذرة ($1 \times 10^{-10} \text{ m}$) قارن بين نتيجتي تطبيق مبدأ اللادقة لهايزنبرج على هاتين الجسيمين :

الحل :

نكتب مبدأ اللادقة لهايزنبرج

$$\Delta P_x \Delta x \geq h$$

وبالنسبة لدقيقة الغبار تكون اللادقة في P_x كالآتي :

$$\Delta P_x \approx \frac{h}{\Delta x} = \frac{6.625 \times 10^{-34} \text{ J s}}{10^{-6} \text{ m}} = 6.625 \times 10^{-28} \text{ kgms}^{-1}$$

وهذه تعود إلى اللادقة في السرعة (نرسم لها Δv_x) تساوي :

$$\Delta v_x \approx \frac{6.625 \times 10^{-28} \text{ kgms}^{-1}}{1 \times 10^{-8} \text{ kg}} = 6.625 \times 10^{-20} \text{ ms}^{-1}$$

وهي على العموم صغيرة جدًا وغير ممكنة القياس بواسطة أجهزة المختبر ، أما بالنسبة للإلكترون فتكتب اللادقة في P_x له كالآتي :

$$\Delta P_x \approx \frac{6.625 \times 10^{-34} \text{ J s}}{1 \times 10^{10} \text{ m}} = 6.625 \times 10^{-24} \text{ kgms}^{-1}$$

وبما أن كتلة الإلكترون تساوي $0.9 \times 10^{-30} \text{ kg}$ لذا فإن اللادقة في سرعته تعطى كالآتي :

$$\Delta v_x \approx \frac{6.625 \times 10^{-24} \text{ kgms}^{-1}}{0.9 \times 10^{-30} \text{ kg}} = 7.36 \times 10^6 \text{ ms}^{-1}$$

وهي عالية جدًا بالمقارنة مع تلك العائدة لدقيقة الغبار .