

الفصل الثالث

ميكانيكا الكم

Quantum Mechanics

٣،١) مقدمة Introduction

لقد ناقشنا في المقطع (١،٨) نظريات النسبية لأينشتاين كتطورات ضرورية للتغلب على بعض حدود الميكانيكا التقليدية التي ظهرت بنهاية القرن التاسع عشر. سندرس في هذا الفصل وجهاً آخر هاماً لهذا التحديث في الفيزياء والكيمياء، ألا وهو ميلاد نظرية الكم على نحو ملائم لشرح الظاهرة على مستوى الأبعاد الذرية.

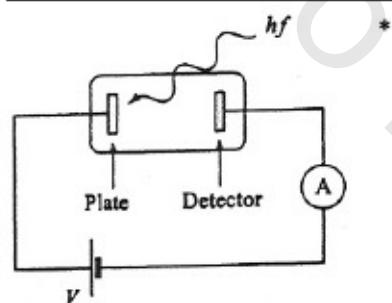
٣،٢) بعض الأسرار المبكرة Some early mysteries

٣،٢،١) طبيعة الضوء The nature of light

كانت طبيعة الضوء منذ فترة طويلة مصدر جدل بين العلماء. ففي القرن السابع عشر، على سبيل المثال، كان هووك مؤيداً نظرية الموجة لهيجنز Huygen's wave theory، وكان لنيوتن نظرية الجسيمات (الدقائق) corpuscular theory الخاصة التي تعتبر الضوء عبارة عن تيار من الجسيمات المتناهية الصغر تنتقل بسرعة عالية في خطوط مستقيمة. في حين أن كلاً من وجهتي النظر يمكن أن تفسر الظل، والانعكاس،

والانكسار، إلا أن النظرية الموجية للضوء واجهت بعض الصعوبات التي تطلب وجود وسط مادي ويسمى الأثير ether. إلا أن نموذج الموجة بدأ بكمب المؤيدين له سريعاً كتأثيرات تداخل جديدة، مثل حيود الضوء، بعد اكتشافه؛ فإنه يمكن شرحه بسهولة أكثر من ناحية الموجات بدلاً من الجسيمات. ويبدو أنه تم انتزاع الجدل في عام ١٨٦٠ م بقياس Foucault* الذي به تكون سرعة الضوء في الماء أقل منها في الهواء، في تناقض مباشر مع نظرية الجسيمات، ويطوّر ماكسويل لنظرية الموجات الكهرومغناطيسية للإشعاع لم يعد هناك حاجة إلى الأثير.

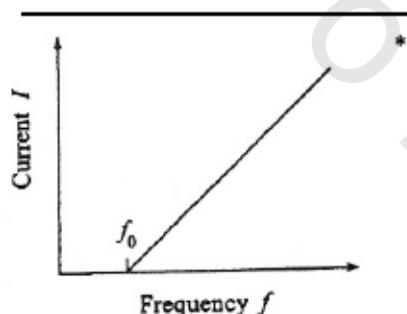
كما يحدث عادةً في العلم، عندما تبدو كل أجزاء البانوراما أنها أتت معاً، فإنه يحدث شيء ما غير متوقع يجبرنا على مراجعة أفكارنا. على سبيل المثال، سلسلة الملاحظات التي حدثت في أواخر القرن التاسع عشر وبدايات القرن العشرين. إحدى هذه الملاحظات كان اكتشاف التأثير الكهروضوئي من قبل هرتز Hertz في عام ١٨٨٧ م. على الرغم من أنه كان يجب الانتظار لتأكيد صحة الإلكترونات طومسون وأينشتاين، قبل أن يتم شرحها. عندما يسقط الضوء، على سبيل المثال الأشعة فوق البنفسجية الصادرة من مصباح بخار زئبي، على لوح معدني مشحون سلبياً (مثلاً الزنك) تكون الإلكترونات منبعثة (متحررة)؛ أو على الأقل، يمكن جعل التيار الكهربائي للتتدفق حول الدائرة الكهربائية البسيطة المناسبة. ووجد أن: (أ) يتتناسب تيار الفوتونات مع



شدة الضوء الساقط ؛ (ب) تبعث الإلكترونات الضوئية بمدى الطاقات الحركية، حيث يزداد الحد الأقصى مع التردد، لكنه لا يعتمد على شدة الضوء الساقط ؛ (ج) هناك حد أدنى للتردد يسمى تردد العتبة أقل منه، لا تبعث الإلكترونات الضوئية ؛ (د) يبدأ مرور التيار الضوئي عند لحظة إضاءة اللوح المعدني. في حين أنه من المتوقع طبقاً للنظرية الموجية أن يكون اعتماد كل من (ب) و (ج) على التردد بدلاً من شدة الضوء الساقط ؛ لأن ذلك يتعارض معها*. الملاحظة النهائية الأكثر غرابة هي أن الموجة التي تنتشر عبر اللوح ستحتاج إلى مقدار كبير من الزمن (ساعات بدلاً من ثوانٍ معدودة) قبل تعزيز الطاقة الكافية حتى تسمح للإلكترونات بالهروب من المعدن. كل هذا بدا للإشارة أكثر نحو تفاعلات شبه-الجسيمات المحلية؛ لذلك ربما لم تفشل نظرية الجسيمات تماماً بعد كل ذلك.

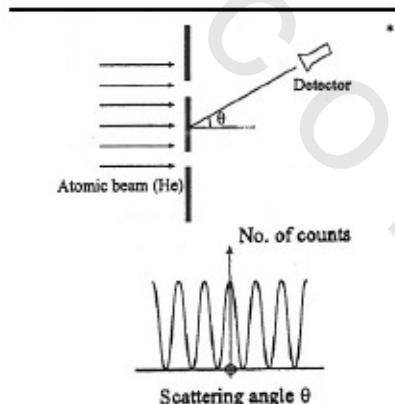
(٣,٢,٢) طبيعة المادة The nature of matter

مثل الضوء، كانت طبيعة المادة موضوع التخمين والدراسة عبر العصور. وبينما كانت فلسفة الأرض، والهواء، والنار، والماء الأكثر شعبية، فإن هناك الكثيرين الذين اعتقدوا أن نموذج "النرة" من مكونات أساسية غير قابلة للانقسام هي التي تصنع العالم؛ وأحد الأنصار المبكرين لهذا التفكير هو "ليوثيوس" Leucippus، معلم "ديموكريتوس" Democritus حوالي عام ٤٣٠ قبل الميلاد. حتى بعد نجاح انشطار النرة



ال الأساسية، مازالت الإلكترونات والبروتونات الناتجة تعتبر كجسيمات في الطبيعة تنتقل في خطوط مستقيمة، لكن يمكن تعجيلها بواسطة مجالات كهربية ومتناطيسية، تصادم وقابلة للعد. وكانت هذه مفاجأة تماماً عندما وجدا دافيسون Davison وجيرمر Germer في عام ١٩٢٧ م أن الإلكترونات كانت حائدة أو منحرفة بالشبكة البلورية تماماً مثل الأشعة السينية x-ray. وليس الموجات فقط يمكنها التصرف مثل الجسيمات، لكن تستطيع الجسيمات أن تأخذ خصائص الموجات.

دفعت الملاحظة السابقة إلى إجراء المزيد من التجارب، وكلها تؤكد هذه الازدواجية الغريبة أو الطبيعة المزدوجة للضوء جسيم - موجة. على سبيل المثال، لقد اطلع الكثير منا على طريقة الحيدور من تجربة الفتحة المزدوجة ليونج^{*} من أيام دراستنا الثانوية؛ عندما يمر الضوء (أحادي الطول الموجي) من خلال فتحتين ضيقتين متقاربتين يؤدي إلى سلسلة من الحلقات المضيئة والحلقات المظلمة الساقطة على شاشة بعيدة. وعند إطلاق شعاع من ذرات الهيليوم من فتحتين متشاربيلتين، فإن العدد المار يختلف مع زاوية الانتشار بالطريقة نفسها تماماً. ما هو أكثر من ذلك، أن هذه النتيجة لا تزال محققة حتى عند جعل التدفق الساقط منخفضاً لدرجة أن تمر ذرة واحدة فقط من خلال



الجهاز في أي وقت؛ وهذا كما هو معقّد مرور ذرة واحدة منفردة من خلال كلتا الفتحتين في نفس الوقت وتتدخل مع نفسها!

٣،٢،٣) كارثة الأشعة فوق البنفسجية The ultraviolet catastrophe

عندما تسخن المواد الصلبة في فرن (تحت نقطة انصهارها) فإنها تتوهج باللون الذي يكون مميزاً بدرجة حرارة (T) للمادة بدلاً من تركيبها؛ في الحقيقة، إننا نتحدث في أغلب الأحيان عن أشياء متوجّهة حمراء أو متوجّهة بيضاء. إن الطبيعة الإشعاعية للظاهرة وكون سلوكها مرتبط بدرجة الحرارة يجعلها موضوعاً شائق للدراسة.

وقد ستيغان في عام ١٨٧٩ م، أن الطاقة الكلية المنشعة من جسم تتناسب مع T^4 ، حيث تكون درجة الحرارة بالكلفن (K). تعطى الوحدة الأخيرة ما يسمى درجة الحرارة المطلقة التي تختلف عن المقياس الشوي من خلال التعديل البسيط $273 = T(K) - T(^{\circ}\text{C})$. وتم تعديل قانون ستيغان، أو ملاحظته، بعد ذلك نظرياً من قبل بولتزمان عام ١٨٨٤ م. وبعد مرور حوالي ١٠ سنوات أخرى، تنبأ فين Wien أن طول الموجة المقابلة للنهاية العظمى للطاقة المنشعة، λ_{\max} ، يتتناسب عكسياً مع T ؛ وقد تم تأكيد هذا تجريبياً عن طريق لومر Lummer وبرينجشيم Pringsheim في عام ١٨٩٩ م. ومع أن بولتزمان وفين قد أحرزا تقدماً في فهم الإشعاع الحراري، والمستند إلى حد كبير على نظرية الديناميكا الحرارية، إلا أنهما كانا بعيدين عن هدف الحصول على صورة مفصلة لطيف الطاقة ($E(\lambda, T)$ ، وبمعنى آخر، كيف يتم توزيع الطاقة المنشعة بالطول الموجي للإشعاع عند أي درجة حرارة معطاة).

بالتطور الحديث لنظرية ماكسويل للموجات الكهرومغناطيسية، صار من الممكن استخدامها كأسلوب أعمق لفهم الإشعاع الحراري. ولتسهيل التحليل، تم ترسیخ مفهوم الماصل المثالي الذي يدعى الجسم الأسود black body، ولقد اعتبر هذا

لامتصاص كل الإشعاع من كل طول موجي ساقط عليه ولذا يظهر أسود بصفة عامة. وقدمنت "نظريّة المتبادلات" ، لبروفست في عام ١٧٩٢م ، الكيان الذي كان أيضًا باعث المثالى الذي يشع الطاقة عند كل الأطوال الموجية. وهذا ضروري ؛ ليكون الجسم قادرًا على الوصول إلى التوازن الحراري أو التساوي في درجة الحرارة بين جسم صغير وحيطه (حتى في الفراغ) ؛ لأنها تعتمد على تحقيق التوازن بين الإشعاع المنبعث والممتص. ويجهز التقرير العملي الجيد للجسم الأسود بحيز مفرغ ، له جدران داخلية سوداء ومعتمة بفتحة صغيرة فيها ، وتتصرف الفتحة الصغيرة مثل الجسم الأسود ، حيث إن أي إشعاع يمر خلالها إلى الحيز قلما يجد فرصة للهروب. وعندما يسخن الحيز إلى لدرجة حرارة موحدة ، عن طريق تسخين ملف حراري ملتف حوله ، ينبغي إشعاع الجسم الأسود من الفتحة ، وهذا معروف أيضًا بإشعاع التجويف cavity .radiation

إن مهمة حساب طيف الطاقة المتوقع ، $E(\lambda, T)$ ، يمكن أن يتم بطريقتين مختلفتين ومتعددة. ربما يكون الأبسط أن تفكّر في الموجات الكهرومغناطيسية المتخبطة في داخل حيز المكعب لجوانب الطول λ . إذا فرض أن الجدران كانت موصلة أو معدنية ؛ فإن النظريّة الكهروستاتيكية تتتبّأ بأن سعة الموجات يجب أن تكون صفرًا على الجدران (لأنه بالتعريف ، لا يستطيع الموصل أن يدعم المجال الكهربائي). يكون الوضع بعد ذلك قريباً إلى واحدة من اهتزازات وتر الكمان المذكورة سابقاً في المقطع (٣.٤.٢) ؛ وبعبارة أخرى ، لدينا موجات مستقرة (موقوفة) في التجويف. وتم رؤية الظروف المتعلقة بالموضع لتكون $2L/n = \lambda$ حيث $n = 1, 2, 3, 4, \dots$. باستخدام المعادلة (2.30)، يمكن تمديد التحليل ليشمل مكعباً ثلاثي الأبعاد باستخدام متوجه الموجة.

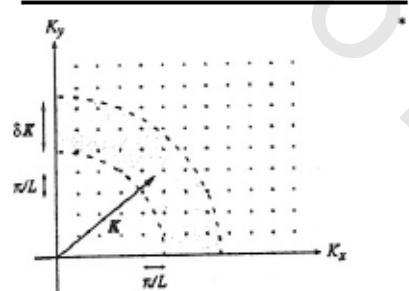
$$K = (K_x, K_y, K_z) = (n_x, n_y, n_z)\pi/L \quad (3.1)$$

بدلاً من العدد الموجي $K = 2\pi/\lambda$ ؛ لذا يعرف نمط الاهتزاز الخاص بثلاثة أعداد صحيحة موجية هي n_x, n_y, n_z .

بعد وضع إطار عملي بسيط جداً للمشكلة، نستطيع الآن المضي قدماً في الحساب. إن الطاقة التي ستتبعد بين الأطوال الموجية λ و $\lambda + \delta\lambda$ ، حيث إن $\delta\lambda$ تكون إضافة صغيرة جداً، ستكون مساوية للنتائج من عدد أنماط الموجة في المدى λ ، N_λ ، و طاقتها المتوسطة (T, λ) . لو مثلنا أنماط الاهتزاز المسمومة بمواصفاتها (K_x, K_y, K_z) في فراغ متوجه الموجة ثلاثي الأبعاد، حيث سوف نحصل على شبكة مكعبية من النقاط التي تفصل بينها مسافة π/L بعضها عن بعض على طول محاور (K). إن عدد الأنماط المصاحب مع الأعداد الموجية بين K ، و $K + \delta K$ ، و N_K ؛ يكون ببساطة حجم الغلاف الكروي الرفيع لنصف قطر K و سميكة δK مقسوماً على أصغر وحدة مكعب $(\pi/L)^3$:

$$N_k \propto K^2 \delta K \quad (3.2)$$

لأن مساحة سطح الكرة هي $4\pi r^2$. يمكن أن يتحول هذا العدد إلى عدد مكافئ للطول الموجي N_λ ، باستخدام العلاقة $K = 2\pi/\lambda$ ، وتذكر أن $\delta K = -2\pi/\lambda^2 \delta\lambda$ من التفاضل الأول:



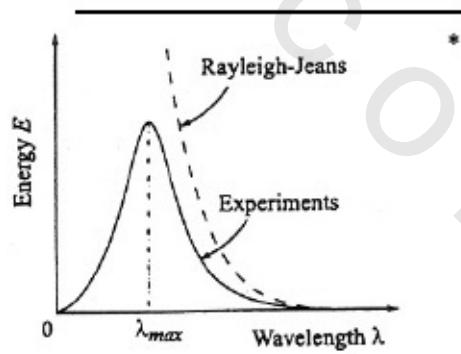
$$N_{\lambda} \propto \delta\lambda / \lambda^4 \quad (3.3)$$

وطبقاً للفصل الثاني ، تتناسب الطاقة للموجة أو الاهتزاز مع مربع سعة الذبذبة ، ولا تعتمد على الطول الموجي. لذلك ، يمكننا توقع الطاقة المتوسطة لكل نمط تكون دالة في درجة الحرارة فقط $E(T) = \epsilon$. كما سيتضح بالنسبة حالة الغاز المثالي في الفصل القادم ، تخبرنا نظرية الديناميكا الحرارية أن ϵ في الحقيقة يتتناسب طردياً مع T . ومن ثم ، يعتمد التنبؤ بالنسبة لطيف إشعاع الجسم الأسود على الفيزياء التقليدية :

$$E(K,T) \propto K^2 T \delta K \quad \text{أو} \quad E(\lambda,T) \propto T \delta\lambda / \lambda^4 \quad (3.4)$$

حيث لدينا معادلات للضرب (3.2) ، (3.3) بـ $\epsilon \propto T$. وهذه النتيجة معروفة بصيغة رايلى - جينز Rayleigh - Jeans formula ، وقد تم الحصول عليها أولاً من قبل رايلى في عام ١٩٠٠ م.

لقد واجهت المعادلة (3.4) صعوبات جسيمة تجعلها تفشل في إعادة إنتاج الملاحظات التجريبية. إنها في الأساس دالة تقليل مطردة للطول الموجي بدلاً من المد الأقصى المعطى بقانون فين*. وعلى الرغم من وجود اتفاق مع التائج التجريبية على جميع الأطوال الموجية ، إلا أن هناك انحرافاً يصبح ملحوظاً أكثر عند الأطوال الموجية



كارثة الأشعة فوق البنفسجية

القصيرة λ . وفي الحقيقة، بما أن الانحراف يكون عند نهاية الأشعة فوق البنفسجية للطيف المرئي، فإنه يعرف باسم "كارثة الأشعة فوق البنفسجية". وتعتبر هذه الجملة الغامضة في مكان ملائم بالنسبة لتبؤات المعادلة (3.4) للطاقة الكلية المبعثة، عندما تضاف المساهمات من كل الأطوال الموجية، تكون لانهائية:

$$E_{total}(T) = \int_0^{\infty} E(\lambda, T) d\lambda \propto T \int_0^{\infty} d\lambda / \lambda^4 \rightarrow \infty$$

على الرغم من أن نتيجة هذا التمييز دفعت البعض للتشكك في صحة نظرية الموجات الكهرومغناطيسية لماكسويل وحتى في صحة الديناميكا الحرارية؛ مما دفع بلانك إلى اكتشاف النظرية الكمية.

(٣,٣) الفرض الكمية The quantum hypothesis

(٣,٣,١) قانون بلانك Planck's law

بدلاً من استخدام افتراض رايلي التقليدي بأن طاقة الموجات الكهرومغناطيسية تحدد فقط بواسطة درجة الحرارة T للجسم المعتم، افترض بلانك في عام ١٩٠١ أن الطاقة مقيدة (مكممة) لمضاعفات الأعداد الصحيحة n :

$$\varepsilon = \varepsilon(n, f) = nhf \quad (3.5)$$

حيث إن ... $n = 0, 1, 2, 3$ ، و h هو ثابت بلانك (6.626×10^{-34} Js) و f هو المتردّد.

ووفقاً لبولتزمان، من المحتمل أن النظام الديناميكي الحراري عند وضع التوازن الحراري يكون في حالة ذات طاقة ε تعطى وبالتالي:

$$P(\varepsilon) \propto \exp\left(-\frac{\varepsilon}{kT}\right) \quad (3.6)$$

حيث إن $k = 1.38066 \times 10^{-23} \text{ JK}^{-1}$ وهي معروفة كثابت بولتزمان؛ وفي الحقيقة، يمكن أن يؤخذ هذا أيضاً على أنه تعريف لدرجة الحرارة من وجهة النظر المجهريّة. لقد أهملنا عامل بولتزمان الأسّي في المقطع (٣.٢.٣)؛ وذلك لأن كل الموجات المستقرّة محتملة التساوي، ويكون لديها نفس تناوب الطاقة مع درجة الحرارة T . وفي الحقيقة، إن استخدام المعادلة (3.6) رسميّاً لحساب الطاقة المتوسطة لكل نّط ($\langle \varepsilon \rangle$)، تعود إلى افتراض رايلي:

$$\langle \varepsilon \rangle = \frac{\int_0^{\infty} \varepsilon P(\varepsilon) d\varepsilon}{\int_0^{\infty} P(\varepsilon) d\varepsilon} = \frac{\int_0^{\infty} \varepsilon \exp(-\frac{\varepsilon}{kT}) d\varepsilon}{\int_0^{\infty} \exp(-\frac{\varepsilon}{kT}) d\varepsilon} = kT \quad (3.7)$$

حيث إن النتيجة النهائية على الجانب الأيمن تعتمد على "التكامل بالتجزئي" لبسط المقدار الكسري numerator.

باستخدام فروض بلانك الكمية للمعادلة (3.5)، تتصـنـع الطـاقـة أو تبعـثـ في شـكـلـ حـزمـ منـفـصـلـةـ، ويعـطـى مـتوـسـطـ الطـاقـةـ لـكـلـ نـطـ بـنـسـبـةـ الـجـمـوـعـ:

$$\langle \varepsilon \rangle = \frac{\sum_{n=0}^{\infty} \varepsilon_n P(\varepsilon_n)}{\sum_{n=0}^{\infty} P(\varepsilon_n)} = \frac{\sum_{n=0}^{\infty} nhf \exp\left(-\frac{n hf}{kT}\right)}{\sum_{n=0}^{\infty} \exp\left(-\frac{n hf}{kT}\right)} = \frac{hf}{\exp\left(-\frac{hf}{kT}\right) - 1} \quad (3.8)$$

حيث يستلزم التبسيط الأخير استخدام الصيغة من أجل "جمع سلسلة هندسية لا متناهية" ومشتقاتها فيما يتعلق بـ hf/kT . إن حاصل ضرب المعادلة (3.8) بالرقم المناظر للأتماء المستقرة في الترددات الواقعـةـ بـيـنـ f ـوـ $f+df$ ـ، $N_i \propto f^2 df$ ـ منـ المـعادـلةـ (3.2)ـ لأنـ

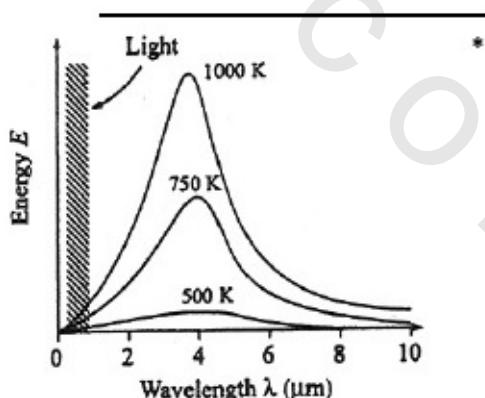
العد الموجي يتاسب مع ν (من المقطع ٢.٤.١)، وسنحصل على قانون بلانك للطيف الناتج من الجسم الأسود*:

$$E(\lambda, T) \propto \frac{\delta\lambda}{\lambda^5 \left[\exp\left(\frac{hc}{\lambda kT}\right) - 1 \right]} \quad \text{أو} \quad E(f, T) \propto \frac{f^3}{\exp\left(\frac{hf}{kT}\right) - 1} \quad (3.9)$$

إن صيغة معادلة رايلي - جينز رقم (3.4) يمكن الآن اعتبارها حالة محددة من المعادلة رقم (3.9) عندما $hf \gg kT$ ، نظراً لأن $\exp(hf/kT)$ يتم تقريره جيداً باستخدام سلسلة تايلر الخطية $hf/kT + 1$ لذلك فإن المعادلة (3.8) تعطي $\langle \varepsilon \rangle \approx kT$ كما في المعادلة (3.7). ويجب أن نذكر هنا أن المعادلة (3.9) تتفق جيداً مع النتائج التجريبية؛ وهي تؤدي أيضاً إلى كلٍّ من قوانين ستيفان وفين.

(٣.٣.٢) السعات الحرارية المولارية Molar heat capacities

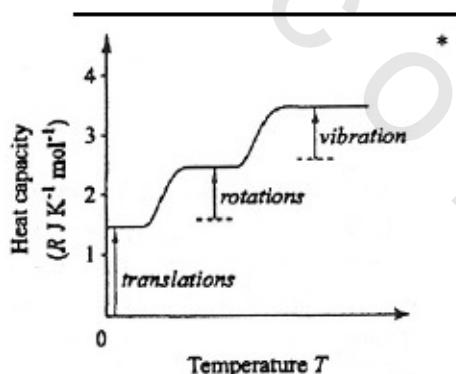
عندما تسخن الأجسام ترتفع درجة حرارتها. ويمكن قياس كمية الحرارة ضمن مصطلح السعة الحرارية المولارية، وهي كمية الطاقة اللازمة لرفع درجة حرارة واحد مول من المادة واحد كلفن K. باعتبار عدد من الطرائق المختلفة التي يمكن أن تؤخذ



بها الطاقة المتوفرة بواسطة مركب عند المستوى الذري يؤدي إلى التنبؤ بسعتها الحرارية.
دعنا نخل هذا تقليدياً للغازات أحادية وثنائية الذرة وللمواد الصلبة.

في حالة "الغاز المثالي" لا توجد تفاعلات بين الجسيمات الأساسية المعزولة.
على هذا النحو، تكون الآلية الوحيدة للطاقة الداخلية في البخار أحادي الذرة هي الحركة الموحدة للذرات في الفراغ ثلاثي الأبعاد؛ بعبارة أخرى، الطاقة الحركية هي $mv^2/2 = m(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)/2$. وطبقاً لقانون تجزئة الطاقة بالتسارع *equipartition of energy*، المشتملة ضمنياً بين المعادلات (3.3) و(3.4) وفي المعادلة (3.7)، إن الطاقة المتوسطة لكل "درجة حرية" في نظام ديناميكي حراري في حالة توازن عند درجة حرارة T تكون $kT/2$. إن الطاقة الداخلية U لمول غاز أحادي الذرة تكون متساوية لثلاث مرات $N_A kT/2$ حيث N_A هي ثابت أفوجادرو (6.02×10^{23})؛
 $U = 3RT/2$ حيث إن $1 \text{ Mol}^{-1} \text{ JK}^{-1} = N_A k = 8.314 \text{ JK}^{-1} \text{ mol}^{-1}$ وهو ثابت الغاز. وبتفاضل U بالنسبة إلى T ، فإنه يمكننا توقع السعة الحرارية المولية لتكون: $dU/dT = 3R/2 \text{ J K}^{-1} \text{ mol}^{-1}$. وهذه القيمة وجدت لتوافق جيداً مع القياسات التجريبية.

بالنسبة لغاز ثانوي الذرة، هناك نطاق دورانيان، ونمط اهتزازي واحد، متاح للطاقة الداخلية بالإضافة إلى ثلاثة أنماط انتقالية*. الدوران حول محور الرابطة، الذي



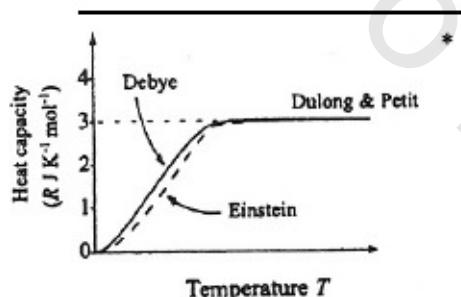
قد نشمله ببساطة، لا يمكن الوصول إليه؛ لأن عزم القصور الذاتي المطابق يكون صغيراً بشكل متزايد، حيث إن إثارة الاهتزاز يشكل تفاعلاً مستمراً بين الطاقة الحركية والطاقة الكامنة (الوضع)، وترتبط هذه مع درجتين من الحرارة. ومن ثم فإن إجمالي متوسط الطاقة الداخلية $\frac{RT}{2} = 7RT/2 = U = (3+2+2) dU/dT = 7R/2 \text{ JK}^{-1} \text{ mol}^{-1}$. وبينما يتبع هذا ليكون تتبؤاً جيداً عند درجات الحرارة العالية، إلا أن هناك انخفاض هام يحدث للقيم الأصغر عند درجات الحرارة الأقل. إن حل هذه المعضلة وجد مرة أخرى في فرض بلانك الكميمية، حيث الطاقات المسموحة لكلا من أنماط الاهتزاز والدوران تكون منفصلة. يمكن فهم هذا بديهيأً من ملاحظة أن الدورانات تكون مشاركة خلال إشعاع الميكروويف والاهتزازات بالأطوال الموجية للأشعة تحت الحمراء ذات الترددات الأعلى. لذلك، كما في حالة إشعاع الجسم الأسود، يصبح النمط "مستبعداً" إذا كانت الطاقة الحرارية kT أقل من تردد العتبة $h\nu$ ؛ مع وجود بعض درجات الحرارة للطاقة الداخلية عند درجات الحرارة الأقل، والسعنة الحرارية المولية في المقابل تنخفض.

أخيراً، دعونا نتمعن في حالة المواد المصلبة. إن الذرات في الشبكة ثلاثة الأبعاد ليس لديها الحرية لتنجرف مثل جزيئات الغاز، ولا توجد أي أنماط دورانية متاحة؛ الشيء الوحيد الذي يمكن أن يحدث هو الاهتزاز. ومع أنه يمكن أن تحدث حركة الذهاب والإياب في أي من الاتجاهات الثلاثة المستقلة (على طول محور x ، y ، أو z) ويكون مصاحب لكل منها طاقة مقدارها kT ، فإن متوسط الطاقة الداخلية لمول من الذرات هو $U = kT = 3N_A kT$ ؛ من ثم، تكون السعة الحرارية المولية للشبكة متوقعة لتكون $dU/dT = 3R \text{ JK}^{-1} \text{ mol}^{-1}$. تماماً كما بالنسبة للغاز ثنائي الذرة، يكون التتبؤ جيداً عند درجات الحرارة العالية (يكون التتحقق بقياسات دولانج وبيتيت عام ١٨١٩) وتكون كبيرة جداً عند قيم T الأقل.

في عام ١٩٠٧ م، افترض أينشتاين حل المشكلة على أساس فروض بلانك الكمية. فرض أن متوسط الطاقة $\langle E \rangle$ لتذبذب متزامن للتردد f هو نفسه بالنسبة لإشعاع الجسم الأسود في المعادلة (٣.٨)؛ وهكذا فإن الطاقة الداخلية الكلية لمجموعة $3N_A$ من الأنماط الاهتزازية تكون:

$$U = \frac{3N_A hf}{\exp(-hf/kT) - 1} \quad (3.10)$$

من هذه العلاقة، يمكن توضيح أن السعة الحرارية المولية، dU/dT ، تميل إلى القيمة التقليدية $3R$ عندما تكون $hf \ll kT$ ، ولكنها تنخفض بصورة $(-3R(hf/kT)^2 \exp(-hf/kT))$ عندما تكون $hf \gg kT$. لقد كان لهذا التنبؤ تحسّن كبير على قانون دو لأنج وبيت، ولكنه لم يتفق بالتفصيل مع سلوك درجات الحرارة T^3 الملاحظة تجريبياً عند درجات الحرارة المنخفضة. قام ديباي بعميم نموذج أينشتاين البسيط في عام ١٩١٢ م، بالسماح لطيف الترددات المتذبذبة المختلفة بين الصفر و hf_{max} ؛ وعلى الرغم من اختيار تردد القطع لجعل العدد الكلي من أنماط الاهتزاز في الحساب تساوي $3N_A R$ ، فإنه يمكن تبرير هذا فيزيائياً على أساس أن الأطوال الموجية الأقل من المسافات بين الذرات تكون غير قابلة للتنفيذ*. إن ذلك قد أدى إلى استرداد النتيجة التقليدية $3RT$ عندما $hf_{max} \ll kT$ ، وبالتالي يؤدي إلى العلاقة $dU/dT \propto T^3$ المطلوبة كلما كانت $T \rightarrow 0$. بالمناسبة، إن الإثارات الاهتزازية المتجمعة للذرات في الشبكة معروفة كفوتونات.



(٣,٣,٣) التأثير الكهروضوئي The photoelectric effect

لقد لاحظنا في المقطع (٣,٢,١) أن اكتشاف هيرتز لظاهرة التأثير الكهروضوئي أدى إلى فهم سلوك الجسيمات الشبيهة للضوء. وبعد اكتشاف تومسون للإلكترونات، وبعد فرض النظرية الكمية لبلانك تمكّن أينشتاين من استخدام مبدأ بلانك الكمي على الموجات الكهرومغناطيسية لتفسير ظاهرة التأثير الكهروضوئي؛ وذلك في عام ١٩٠٥م. وقد افترض أن جسيمات الضوء، أو الفوتونات، يمكنها أن تبعث الإلكترونات من سطوح بعض المعادن إذا كانت طاقتها hf كافية بما يكفي لكي يتغلب الإلكترون على الجهد الكهربائي داخل سطح المعدن؛ وتسمى هذه الطاقة الحرجة دالة الشغل W work function، وأي زيادة عنها، $hf - W$ ، سوف تحول إلى طاقة حرارية للاكترونات المنبعثة. ولذلك، تخضع سرعة الإلكترونات المنبعثة القصوى v_{max} لمعادلة

حفظ الطاقة:

$$m_e v_{max}^2 / 2 = hf - W = h(f - f_0) \quad (3.11)$$

حيث m هي كتلة الإلكترون (9.1095×10^{-31} kg) و f_0 هو أقل تردد للضوء الساقط يمكن أن تبعث عنه الإلكترونات الضوئية (أي أن $hf_0 = W$). ولقد تأكّدت صحة المعادلة (3.11) تجريبياً بدراسات متعددة، ومن أهم هذه الدراسات دراسة هوجز Hughes عام ١٩١٢م وميليكان Millikan عام ١٩١٦م.

(٣,٣,٤) تأثير كومبتون The Compton effect

الدليل الأكشن مباشرةً لدعم الطبيعة الجسيمية للضوء أتى من عمل أ.هـ. كومبتون عام ١٩٢٢م أثناء إجرائه دراسة طيفية لخصائص شعاع أحادي اللون للأشعة السينية المشتتة من خلال رقائق معدنية. طبقاً لصورة الموجة التقليدية للإشعاع

* ثريين (٣,١): عند تشعيع الليثيوم بضوء الطول الموجي $\lambda = 300$ nm، الطاقة الحرارية للاكترونات المنبعثة تساوي 2.95×10^{-19} J.

استخدم هذه المعلومات لحساب تردد العتبة ودالة شغل الليثيوم.

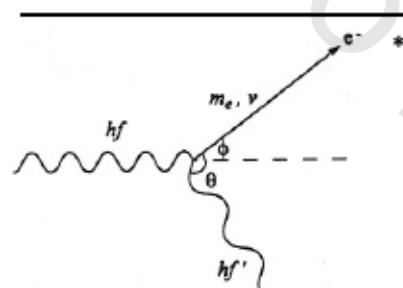
الكهرومغناطيسي، يجب أن يتناسب تركيز الأشعة السينية الخارجية مع زاوية التشتت مثل $(1 + \cos^2 \theta)$ لكن طولها الموجي يجب أن يبقى دون تغيير. على الرغم من ذلك، كومبتون وجد أنه بالإضافة إلى الأشعة السينية للطول الموجي الأصلي، يوجد أيضاً مكون تردد يقل كلما زادت زاوية التشتت. ولقد استخدمت الميكانيكا التقليدية لتفسير هذه الظاهرة على اعتبار ما يحدث عند تصدام جسمين هو ما يحدث عند تصدام الفوتونات مع الإلكترونات؛ ولذلك فإن قوانين حفظ الطاقة وكمية الحركة قد أعطت النتائج التي اتفقت مع النتائج التجريبية*. ووجد أن الإزاحة في الطول الموجي ترتبط بزاوية التشتت θ بالعلاقة التالية:

$$\delta\lambda = \lambda_c(1 - \cos \theta)$$

حيث تعرف λ_c بطول موجة كومبتون للإلكترون ويساوي 2.426 pm .

(٣,٢,٥) طول موجة دي برولي The de Broglie wavelength

في الفصل الأول، تعلمنا أن كمية الحركة (الاندفاع) وطاقة الحركة لجسم كتلته m وسرعته v كانتا mv و $mv^2/2$ على التوالي؛ ويمكن تطبيق هذا على الإلكترون في شتت كومبتون، على سبيل المثال. أما بالنسبة لفوتوны تردد ν ، فإن فرض بلانك الكمي يعطي الطاقة $E = hf$ ؛ لكن ما هو عزمه؟ حسناً، طبقاً لنظرية أينشتاين للنسبية الخاصة، تُعطى طاقة الفوتون أيضاً بـ $E = mc^2$ ، حيث إن c هي سرعة الضوء. بمساواة



التعابرين بالنسبة لـ E ، نجد أن كمية الحركة $mc = p$ على طول خط الانتقال، ويعطى بالعلاقة:

$$p = hf/c = h/\lambda \quad (3.12)$$

والتي يمكن صياغتها بصورة صحيحة على شكل متوجه $p = \hbar K$ حيث $\hbar = h/2\pi$ هي متوجه الموجة المجتمع في نهاية المقطع (٢.٤.٣). إن الشيء الهام في المعادلة (3.12) إنها تربط بين خاصية محددة، والاندفاع، والطول الموجي المميز (λ). وعلى الرغم من أنها مشتقة من اعتبار الفوتونات، فإنها دفعت دي برولي ليعتقد بأنها قد تكون حقيقة عامة، في عام ١٩٢٣م، واقتصر أن الجسيمات التي لها كمية حركة أو الاندفاع p يمكن أن تكون مصاحبة مع الطول الموجي المميز $\lambda = h/mv$. وهذا ما يسمى بطول موجة دي برولي * وتأكد مؤخراً ذلك بتجارب الإلكترونات.

(٣.٣.٦) ذرة بوهر The Bohr atom

أدى اكتشاف ج. ج. تومسون للإلكترون أو أشعة الكاثود، وتجارب العالمين جيجر ومارسدين على تشتت جسيمات ألفا (الثقيلة، والسريعة، والمشحونة بشحنة موجبة) عن طريق رقاقة معدنية دقيقة، أدى إلى افتراض رذفورد أن تركيب الذرة يتكون من الإلكترونات تدور حول شحنة نووية موجبة مركزية، تشبه كثيراً الكواكب التي تدور حول الشمس في نظامنا الشمسي. بينما كانت هذه المقدمة البسيطة قادرة على تفسير الكثير من النتائج المكتشفة حديثاً، إلا أنها عانت من عيب خطير، فتقليدياً، مثل هذه الشحنة السريعة يمكن أن تبث إشعاعاً كهرومغناطيسيّاً، ومن ثم تفقد طاقة وتأخذ مساراً حلزونياً إلى النواة.

* ثمين (٣.٢): احسب طول موجة دي برولي لنبيتون حراري.

في عام ١٩١٣م وضع بوهر تعديلاً على فرض بلانك الكمية، واقتصر أن الإلكترونات تكون مستقرة مادام أن الاندفاع الزاوي المصاحب يكون مساوياً لعدد صحيح من $\frac{h}{2\pi}$ ، وتشع فقط عندما تنتقل بين تلك المدارات المنفصلة المسمومة. ترك تفاصيل الحساب ذات الصلة للفصل الخامس، إذ يجب أن نذكر هنا أن ثموذج بوهر يعود بدقة إلى الطيف الملاحظ من خطوط الانبعاث والامتصاص للذرارات الشبيهة لذرة الهيدروجين (إلكترون وحيد يدور حول شحنة موجبة مرکزة).

(٤) الميكانيكا الكمية الأكثر رسمية More formal quantum mechanics

بنجاح نظرية بلانك البسيطة، أدت الفرضية الكمومية الثورية لفهم الفيزياء الجديدة بمستوى أعمق. هذا ليس فقط من منطلق الفضول لمعرفة أصل التكميم في الأنظمة الفيزيائية المختلفة المدروسة، لكن أيضاً للحاجة إلى إطار عمل أكثر رسمية ليكون قادراً على تطبيق النظرية على مدى عريض من المشكلات. ومع أن ثموذج بوهر كان قادراً على التنبؤ بطيء الخطوط المنفصلة المشتركة بذرارات شبيهة الهيدروجين، على سبيل المثال، إلا أن المحاولات لتمديدها إلى التركيب الأكثر تعقيداً - حتى الهيدروجين الجزيئي (H_2) - ثبت أنها غير مرضية.

إن التطور التقني لميكانيكا الكم كان يتتطور بالتزامن مع تطور آخر من قبل كل من العالمين شرودينجر وهايزنبرج في منتصف عام ١٩٢٠م. ملهمًا بنجاح "موجات المادة" دي برولي، افترض شرودينجر أن الطرق الرياضية للنظرية الموجية كانت قابلة للتطبيق على كل الأنظمة الميكروسкопية الخاضعة إلى القيود الثلاثة التالية :

- ١- المتردّد الزاوي ω كان متداخلاً خالل المعادلة $E = \hbar\omega$ حيث إن E هي الطاقة و $\hbar = h/2\pi$.
- ٢- متجة الموجة، K ، المرتبط بالاندفاع هو $p = \hbar K$.

- تنتج الحركة غير المتموجة من حل المعادلة الموجية التي اعتبرت مثل "سعة الاحتمال" "probability amplitude".

للتوسع في النقطة الأخيرة، إذا كانت $\psi(r,t)$ هي الإزاحة المترتبة في المعادلة الموجية، كدالة الموضع r والزمن t ، إذن $|\psi|^2 = \psi\psi^*$ هو الكثافة الاحتمالية. بمعنى آخر، احتمال وجود الإلكترون في حجم صغير (ثلاثي الأبعاد) d^3r حول الموقع r وفي الوقت الفاصل بين t و $t+dt$ ، على سبيل المثال، يساوي $|\psi(r,t)|^2 d^3r dt$ ، حيث إن الدالة الموجية ψ تتعلق بنظام تحت الاستفسار.

على الرغم من أن الشروط المذكورة آفناً توفر معياراً أساسياً للتعليم الرسمي والتفسير لموجات المادة، إلا أن هناك تساؤلاً حول المعادلة التي يجب حلها للتحقق من $\psi(r,t)$. افترض شرودينجر أن هذه المعادلة تأخذ الصورة:

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \psi + V\psi = i\hbar \frac{\partial \psi}{\partial t} \quad (3.13)$$

حيث m هي كتلة الجسيم المناسب و $V(r,t) = V$ هي الجهد الذي تجده فيه نفسها، و $\nabla^2 \psi = \partial^2 \psi / \partial x^2$ بالنسبة لمشكلة أحاديثي بعد على طول الإحداثي x (لذلك $V = V(x,t)$ و $\psi = \psi(x,t)$). ويسمى هذا معادلة شرودينجر المعتمدة على الزمن، وتعتبر حجر الأساس في ميكانيكا الكم، تماماً مثل قانون الحركة الثاني لنيوتن في الفيزياء التقليدية. وبالرغم من أنه لا يمكن اشتقاق هذه المعادلة، فإنه يمكن تبريرها أو جعلها معقولة، باستخدام عدد من الطرائق المختلفة (إحداها هي التي أدت بشرودينجر لعمل قفزة كبيرة بالإضافة إلى افتراضها أصلاً)؛ تتوقف البديل المختلفة أساساً على وضع شروط خطة حل الموجة $[\psi \propto \exp[i(\omega t - Kx)]$ بالنسبة للجسيم الحر ($V=0$)، المشتمل ضمنياً $E = \hbar\omega$ و $p = \hbar K$ و يطبق حفظ الطاقة ($E = V + p^2/2m$).

كما يطبق عادة قانون الحركة الثاني لنيوتن عادة على الصورة $F = ma$ بدلًا من $F = dp/dt = d(mv)/dt$ اعتماداً على حقيقة أن $dm/dt = 0$ في ظل معظم الظروف، وكذلك أيضًا يمكن تطبيق معادلة شرودينجر عادة كما يلي :

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \Psi + V\Psi = E\Psi \quad (3.14)$$

حيث إن $\Psi(r) = \Psi$. وهذه معروفة بمعادلة شرودينجر غير المعتمدة على الزمن time-independent Schrödinger equation (3.13) عندما لا يتغير الجهد مع الزمن؛ لذلك $V = V(r)$ مع ملاحظة أن الدالة الموجية يمكن حينئذ أن تكون مصاغة دائمًا على شكل منفصل $\Psi(r,t) = \Psi(r)\exp(iEt/\hbar)$. إن الحلول $\Psi(r)$ للمعادلة (3.14) تسمى المستويات المستقرة، وتنطبق على المستويات ذات الطاقة المحددة (الثابتة) E .

على عكس تطوير شرودينجر لميكانيكا الكم من خلال التشابه مع الموجات، أنتج هيزنبرج بشكل مستقل إطار عمل مكافئ استخدم فيه تركيباً رياضياً مجرداً أكثر لنظرية "المعاملات" operator theory. طبقاً لهذه النظرية، على سبيل المثال، تصبح المعادلة (3.14) كمعادلة للقيم الذاتية eigen value equation (بدلًا من الموجة الموقوفة).

$$H\Psi = E\Psi \quad (3.15)$$

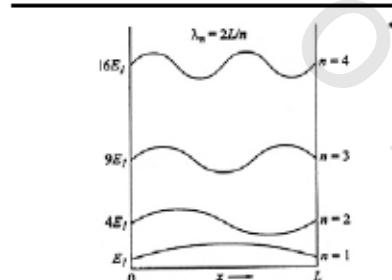
حيث إن $H = -(\hbar^2/2m)\nabla^2 + V$ تسمى الـ Hamiltonian أو عامل الطاقة الكلي، مع قيم ذاتية E ودوال ذاتية (أو متجهات ذاتية) Ψ . بدلًا من الخوض عميقاً في تفاصيل ميكانيكا الكم الرسمية، دعنا نوضح استخدامها باعتبار الحالة الأولية؛ لمزيد من التفاصيل والنتائج والتطبيقات العملية التي يمكن إيجادها في نصوص كثيرة في الكيمياء الفيزيائية.

(٣,٥) جسيم في صندوق A particle in a box

من أسهـل التطبيقات على معادلة شرودينجر هو حل مشكلة جسيـم كتلـه m موجود داخل صندوق ذي بعد واحد L وجـدار الصندـوق يـمثل جـهد V لا نـهائي بحيث لا يمكن للجـسيـم أن يـفلـت من هـذا الجـهد، وـمن ثـم فإنـ الجـسيـم سيـحدـد وجودـه في المسـافـة $0 < x < L$ ، حيث يـتحـرك بـحرـية في هـذا المـدى بـجهـد $V=0$ وـخارـجه، فإنـ $\Psi \rightarrow 0$ وـتكون التـصادـمات بيـن الجـسيـم وجـارـد الصـندـوق هي تـصادـمات مـرنـة لا يـفـقدـ فيها الجـسيـم طـاقـة. إن $\Psi \rightarrow 0$ تعـني أنه لـابـدـ من تـزوـيد الجـسيـم بـمـالـا نـهاـيةـ من الطـاقـة لـيـنـتـقـلـ إلى خـارـجـ الصـندـوق أي $L \leq x \leq 0$. للـتحقـقـ من الدـالـةـ المـوجـيةـ للـجـسيـم، $\Psi(x)$ ، فإـنـنا نـحتاجـ إلى حلـ المعـادـلةـ (3.14) دـاخـلـ الصـندـوقـ، وـاستـخدـامـ حـقـيقـةـ أنـ $\Psi(0) = \Psi(L) = 0$ خـارـجهـ (لـأنـ لا يـمـكـنـ الجـسيـمـ منـ الـهـرـوبـ خـارـجـ الصـندـوقـ إـلاـ إـذـاـ كانـتـ لـديـهـ كـميـةـ لـاـ نـهاـيةـ منـ الطـاقـةـ) :

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2\Psi}{dx^2} = E\Psi \quad (3.16)$$

حيـثـ استـبـدلـ التـفـاضـلـ الجـزـئـيـ $\partial^2\Psi / \partial x^2$ بالـتفـاضـلـ العـادـيـ؛ وـذـلـكـ لـأـنـ $\Psi(x) = \Psi$. إنـ معـادـلةـ شـرـوـدـينـجـرـ فيـ هـذـهـ الحـالـةـ سـهـلـةـ الـحـلـ، بـإـعادـةـ تـرتـيـبـ بـسيـطـ، تكونـ المعـادـلةـ (3.16) تـمامـاًـ مـعـادـلةـ تـفـاضـلـيـةـ لـلـحـرـكـةـ التـوـافـقـيـةـ الـبـسيـطـةـ SHMـ المـتـضـمـنـةـ فيـ الفـصـلـ الثـانـيـ؛ وـيـكـنـ صـيـاغـةـ حلـلـهاـ العـامـ كـمـاـ يـلـيـ *:



مستويات الطاقة والدوال الموجية لجسيـمـ فيـ صـندـوقـ أحـادـيـ الأـبعـادـ.

$$\psi = A \sin(\Omega x) + B \cos(\Omega x) \quad (3.17)$$

حيث $\Omega^2 = 2mE/\hbar^2$. وبتطبيق الشروط الحدية $\psi = 0$ عندما $x=0$ ، فإن المعادلة (3.17) تعطي $B=0$ ، و $\psi = 0$ عندما $x=L$ يعني أن $A \sin(\Omega L) = 0$. إن هذا يؤدي إلى وجود مجموعة من الحلول المتنفصلة، $\psi_n(x) = A_n \sin(\Omega_n x)$ حيث $n=1, 2, 3, \dots$ الذي يعني أن يكون $0 = A_n \sin(\Omega_n L)$ و $0 = n\pi$ ، وهي غير جائزة؛ وذلك لأن $\psi(x) = 0$ يعني أن يمكن أن تعطي أي تفسير احتمالي. إن الاحتمال الأخير يتطلب أن تكون الدالة الموجية طبيعية أي أن يكون $\int |\psi(x)|^2 dx = 1$ ، حيث يكون التكامل على كل قيم x . وبالنسبة لمثالنا الحالي، هذا يحدد بتميز قيم المعامل $A_n = (2/L)^{1/2}$.

على الرغم من أن هذا التفسير لاستخدام معادلة شرودينجر تقريراً يكون عادي، إلا أنه ما زال يلقى الضوء على بعض الملامح العامة لتحليلات ميكانيكا الكم.

أولاً: تكميم الطاقات المسموحة تكون نتيجة طبيعية للشروط الحدية، أو الفيزيائي، أو القيود:

$$E_n = \frac{\Omega_n^2 \hbar^2}{2m} = \frac{n^2 \hbar^2}{8mL^2} \quad (3.18)$$

حيث إن الرقم الصحيح الموجب n ، الذي يعتبر الحلول المتميزة، يسمى عادة العدد الكمي quantum number. إن الدالة الموجية المتطابقة بالنسبة للكترون في جهد متماثل كروياً، $V = V(r)$ ، مثل التي تصدر عن الشحنة النووية الموجية في ذرة شبيهة البيبروجين، تحتاج إلى ثلاثة أعداد صحيحة تكفي لتعريفها؛ وترتبط جميعها بالأعداد الكمية المغناطيسية والمدارية والرئيسية m, n, L .

ثانياً: الطاقة الأقل أو المستوى الأرضي تكون أكبر من الصفر على عكس الجسيم التقليدي في حالة السكون، إن هذا التفاوض الأدنى معروف بطاقة نقطة الصفر. إنه يوجد دائماً انحراف عن السلوك التقليدي من ناحية أن الجسيم قد يكون

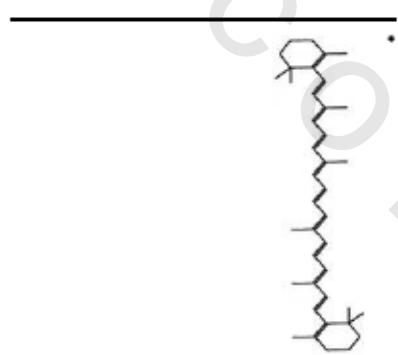
موجوداً في الصندوق ، بالنسبة لكتافة الاحتمال ، $|ψ|^2$ ، لا تكون موحدة (أو مستقلة عن x). أخيراً على الرغم من أننا اعتبرنا فقط مشكلة اللعبة المثالية ، فإن العلاقة العكسية المتوقعة بين مستويات الطاقة وطول الصندوق صحيحة ، ويمكن أن ترى في الأنظمة الحقيقية. أحد الأمثلة هو اللون الأحمر للجزيئات العضوية مع سلسلة متعددة من الروابط المترافقه conjugated bonds ، والمثال الجدير بالذكر هنا هو بيتا-كاروتين* β -Carotene الموجودة في الجزر.

يجب ملاحظة أنه في المعادلة (3.18) كان من الممكن الحصول عليها مباشرة من معيار دي برولي ، بتطبيق حقيقة أن L يجب أن يكون عدداً صحيحاً لأنصاف الأطوال الموجية ؛ لكي تتناسب الموجات الموقوفة في داخل الصندوق. يعني آخر ، $n = 2L/\lambda$ لذلك ،

$$E_n = P_n^2 / 2m = (h/\lambda n)^2 / 2m = n^2 h^2 / 8mL^2$$

(٣،٦) ميكانيكا الكم النسبية Relativistic quantum mechanics

كل المناقشات في هذا الفصل افترضت ضمناً أن الأوضاع التي يتم التمعن فيها غير نسبية. بعبارة أخرى ، إن الجزيئات المعينة تحرك أكثر ببطءاً من سرعة الضوء ؛ أو أن طاقتها مهملة مقارنة بتلك المشاركة بكتلتها الساكنة. وعلى الرغم من أن موضوع



β -Carotene

ميكانيكا الكم النسبية يعتبر بعيداً عن مجال هذا الفصل، إلا أنها يجب أن ندرك أنه في عام ١٩٢٨ م، كان ديراك Dirac قادرًا على أن يدمج أفكار النسبية الخاصة وميكانيكا الكم واستنتاج حقيقة دوران الإلكترونات كنتيجة تلقائية وضرورية.

(٣،٧) القضايا العالقة لميكانيكا الكم Unresolved issues of quantum mechanics

في حين لا أحد يناقش القيود المثبتة للميكانيكا التقليدية أو نجاح نظرية الكم في المساعدة للتغلب عليها، فإنه كان هناك دائمًا هواجس حول هذه الأخيرة فيما يتعلق بالتفسير. حتى أن هؤلاء الذين أرسوا حجر الأساس للموضوع - مثل بلانك، وأينشتاين، ودي برولي، وشروعنجر - كانت لديهم مخاوف عميقة حول الطريقة التي وضعت فيها، فالكثيرون يزعمون أنهم وقفوا حيث انتهوا إليه، وأن ميكانيكا الكم كانت نظرية غير كاملة. والآخرون، مثل بوهر وهايزنبرج، جاؤوا بما هو معروف بتفسير كوبنهاجن، الذي بدا خالياً من مثل هذه المخاوف. ومع نجاح كل تطبيق جديد، ظهرت أن قضية التفسير أقل أهمية ومنحسرة الرؤية؛ لذلك فإن منظور كوبنهاجن اكتسب التأييد.

على الرغم من أن قليلاً من الكتب الدراسية الحديثة في ميكانيكا الكم تذكر النقاش القديم والشكوك حوله، إلا أن هذا لا يعني أن كل القضايا تم حلها الآن؛ وأن الإجابة كانت مرضية على كل مخاوف أينشتاين التي دامت طويلاً نقلأً عن وجهة نظر أينشتاين ونسبوها إلى بوهر.*

* لمزيد من المناقشة يرجى القارئ معاشرة إلى المقالات التالية:

L.E. Ballentine (1970), "The statistical interpretation of quantum mechanics", Rev. Mod. Physics. 42, 358-381.

E.T. Jaynes (1990), "Probability in quantum theory", in Complexity, entropy and Physics of information (ed. W.H. Zurek), Addison-Wesley.

اقتصر جاينيس Jaynes أن أوضاع بوهر وأينشتاين يمكن أن تكون موقفة بقراءة بياناتها في ضوء المعرفية والمنطقية على التوالي. هذا التمييز بين الطبيعة، ومعلوماتنا حول الطبيعة، يتوقف تباعاً على وجهة نظرنا عن الاحتمالية التي تمثلها. وبعد الموضوع الثاني مثيراً للجدل، ولكن مرجعيته تكمن في فهم أفضل لميكانيكا الكم، هي تؤثر بشكل كبير على منهجنا في التعامل مع الديناميكا الحرارية الإحصائية.