أ.ه. د. فاطمة حسين السعيد+ أ.ه. د. حيدر قاسم فاضل

فبزباء الحالة الصلبة

المرحلة الرابعة

$$\langle E \rangle = \int_{0}^{\infty} \frac{E \langle n \rangle}{\langle n \rangle} = \frac{\int_{0}^{\infty} E e^{-E/K_B T} dE}{\int_{0}^{\infty} e^{-E/K_B T} dE}$$

نجعل ، 
$$x=rac{E}{K_BT} \; \Rightarrow E=K_BT \; x \; \Rightarrow dE=K_BT \; dx$$
 نجعل ،  $\int_0^\infty x^n \; e^{-x} \; dx=\Gamma(n+1)=n!$ 

فأن البسط يصبح:

$$(K_BT)^2 \int_0^\infty x^1 e^{-x} \ dx = (K_BT)^2 \ \Gamma(2) = 1! \ (K_BT)^2 = (K_BT)^2$$
 و المقام سیصبح:  $(K_BT) \int_0^\infty x^0 e^{-x} \ dx = (K_BT) \ \Gamma(1) = 0! \ (K_BT) = (K_BT)$  :اذن:

$$\langle E \rangle = \frac{(K_B T)^2}{(K_B T)} = K_B T$$

\_\_\_\_\_

## ثانیا: نموذج اینشتاین:

مع تطور الإمكانيات العملية لقياس الحرارة النوعية عند درجات حرارة منخفضة وجد أن النتائج النظرية لا تتفق مع النتائج العملية، بالرغم من أن المعادلة الكلاسيكية تتوقع قيمة ثابتة للحرارة النوعية إلا أن النتائج العملية تدل على أن الحرارة النوعية تتناقص مع درجة الحرارة وتتلاشى بالقرب من الصفر المطلق.

ومع إدخال مفاهيم جديدة وظهور ما يعرف بالفيزياء الحديثة واستخدام ميكانيكا الكم استطاع العالم اينشتاين من إزالة هذا التتاقض من خلال نموذجه الشهير للحرارة النوعية.

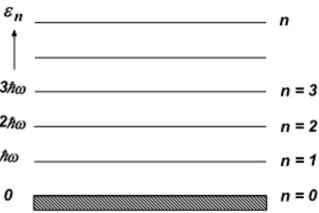
افترض اينشتاين أنه، بالإضافة إلى اعتبار الذرات عبارة عن متذبذبات توافقية مستقلة، كذلك افترض أن طاقة المتذبذبات يتم التعبير عنها بواسطة ميكانيكا الكم بدلا من الميكانيك الكلاسيكي.

المرحلة الرابعة فيذياء الحالة الطبة أ.ه.د. فاطمة حسين السعيد+ أ.ه.د. حيدر قاسم فاضل

أي انه افترض أن جميع المتذبذبات تهتز بنفس التردد الزاوي  $\omega$  وطاقة المتذبذب (الذرة) مكممة (quantized) ، ويمكن كتابتها على الصورة،

$$E_n = n\hbar\omega$$

وهي تمثل طاقة متذبذب مستقل ومعزول وبكمات متقطعة. و n=0,1,2,3,... وهذه المعادلة توضح بأن طاقة الحالة الارضية (ادنى مستوى طاقة) تقابل n=0 و بالتالي  $E_0=0$  وطاقة المستوى المثار الاول طاقة الحالة الارضية هي عبارة عن مضاعفات صحيحة للمقدار  $\hbar\omega$  انظر الشكل ادناه.



المعادلة  $n\hbar\omega$  تبينأن المتذبذب منعزل، في حين أن المتذبذبات الذرية في الجسم الصلب تكون غير منعزلة حيث تتبادل الطاقة مع الوسط المحيط، وفي هذه الحالة سيكون متوسط طاقة المتذبذب عند درجة حرارة T هو،

$$\langle E \rangle = \frac{\sum_{n=0}^{\infty} E_n e^{-\frac{E_n}{K_B T}}}{\sum_{n=0}^{\infty} e^{-\frac{E_n}{K_B T}}}$$

حيث  $e^{-E_n/K_BT}$  عامل بولتزمان وهو يعطي احتمالية كون المستوي مشغول. وبالتعويض عن  $E_n=n\hbar\omega$ 

$$\langle E \rangle = \frac{\sum_{n=0}^{\infty} n\hbar\omega e^{-\frac{n\hbar\omega}{K_BT}}}{\sum_{n=0}^{\infty} e^{-\frac{n\hbar\omega}{K_BT}}} = \frac{\hbar\omega \sum_{n=0}^{\infty} ne^{-\frac{n\hbar\omega}{K_BT}}}{\sum_{n=0}^{\infty} e^{-\frac{n\hbar\omega}{K_BT}}}$$

<u> فيزياء الحالة الصلبة</u> أ.م.د. فاطمة حسين السعيد+ أ.م.د. حيدر قاسم فاضل

المرحلة الرابعة

 $x = e^{-\frac{\hbar\omega}{K_B T}}$ 

and

 $x^n = e^{-\frac{n\hbar\omega}{K_BT}}$ 

لغرض تبسيط العلاقة نفرض ان:

$$\langle E \rangle = \frac{\hbar \omega \sum_{n=0}^{\infty} n x^n}{\sum_{n=0}^{\infty} x^n}$$

 $\sum_i x^i = \frac{1}{1-x}$ 

 $\sum_{i} i x^{i} = \frac{x}{(1-x)^{2}}$ 

$$\langle E \rangle = \frac{\hbar \omega \frac{x}{(1-x)^2}}{\frac{1}{1-x}} = \hbar \omega \frac{x}{1-x} = \hbar \omega \frac{1}{\frac{1}{x}-1}$$

$$\langle E \rangle = \frac{\hbar \omega}{e^{\frac{\hbar \omega}{K_B T}} - 1} = \hbar \omega \langle n \rangle$$

يمكننا الآن، إيجاد طاقة الجسم الصلب مع ملاحظة أن كل ذرة تكافئ ثلاثة متذبذبات وبالتالي يكون العدد الكلى لمثل هذه المتذبذبات هو  $3N_A$  وتكون الطاقة في هذه الحالة هي،

$$\langle E \rangle = 3N_A \frac{\hbar \omega_E}{e^{\frac{\hbar \omega_E}{K_B T}} - 1}$$

حيث  $\omega_{E}$  تردد اينشتاين وهو التردد المميز للمتذبذبات. ويمكن إيجاد الحرارة النوعية بمفاضلة المعادلة السابقة ل T،

$$C_V = \left(\frac{\partial E}{\partial T}\right)_V = 3R \left(\frac{\hbar \omega_E}{K_B T^2}\right) \frac{e^{\frac{\hbar \omega_E}{K_B T}}}{\left(e^{\frac{\hbar \omega_E}{K_B T}} - 1\right)^2} \qquad (H.W.)$$

وكما معلوم ان R = R وعليه يمكن كتابة

 $heta_E = rac{\hbar \omega_E}{K_B}$  لتكن درجة حرارة اينشتاين

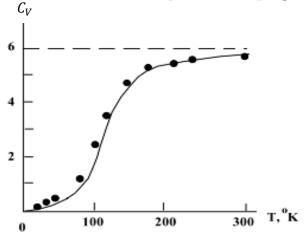
الحرارة النوعية لاينشتاين كما يلي:

$$C_V = 3R \left(rac{ heta_E}{T}
ight)^2 rac{e^{ heta_E/T}}{(e^{ heta_E/T}-1)^2}$$
 , or,  $C_V = 3R \, F_E(\omega_E,T)$ 

وتسمى الدالة  $F_E$  بدالة اينشتاين ، درجة الحرارة  $\theta_E$  هي معامل قابل للضبط يتم اختياره ليعطى أحسن انطباق للقيم النظرية مع القيم العملية على كل مدى درجات الحرارة.

## س/ هل يتفق نموذج اينشتاين مع النتائج العملية؟

عند رسم الحرارة النوعية مع درجة الحرارة، طبقا لمعادلة اينشتاين، نحصل على منحنى يدل على أن هذه النظرية في شكلها الحالي تتفق تقريبا مع النتائج العملية، على الأقل بشكل كافٍ لكل المدى الداخلي لدرجة الحرارة . فعندما T o 0 فان  $C_V o 0$  . وكما موضح في الشكل التالي:



 $heta_E\gg T$  :غند درجات الحرارة الواطئة فان  $e^{ heta_E/T}\gg 1$  وبذلك يكون  $heta_E \gg 1$  $\left(e^{\theta_E/T}-1\right)^2 pprox e^{2\theta_E/T}$  وعليه والحرارة النوعية تساوى:

$$C_V = 3R \left(\frac{\theta_E}{T}\right)^2 e^{-\theta_E/T}$$

وواضح من العلاقة أعلاه ان الحرارة النوعية تتغير بشكل اضمحلال اسى مع درجة الحرارة في مدى درجات الحرارة الواطئة، مما يجعل النتائج غير منطبقة تماما مع النتائج العملية.

<u> </u> فيزياء الحالة الطبق أ.و.د. فاطمة حسين السعيد+ أ.و.د. حيدر قاسم فاضل

المرحلة الرابعة

عند مدى درجات الحرارة العالية  $heta_E \ll T$  فان:  $heta_E \ll 1$  ويمكن كتابة  $e^{ heta_E/T}$  كمتسلسلة قوى،  $e^{ heta_E/T}=1+rac{ heta_E}{T}+\cdots$  (تهمل الحدود العليا لصغرها)

والحرارة النوعية تصبح:

$$C_V = 3R \left(\frac{\theta_E}{T}\right)^2 \frac{\left(1 + \frac{\theta_E}{T}\right)}{\left(1 + \frac{\theta_E}{T} - 1\right)^2} = 3R \left(\frac{\theta_E}{T}\right)^2 \frac{\left(1 + \frac{\theta_E}{T}\right)}{\left(\frac{\theta_E}{T}\right)^2} = 3R \left(1 + \frac{\theta_E}{T}\right)$$

بما ان 
$$1+rac{ heta_E}{T}pprox 1$$
 فان  $rac{ heta_E}{T}\ll 1$  وعليه،  $heta_V=oldsymbol{3R}$ 

فتكون قيم  $C_V$  ثابتة ومساوية لـ 3R ولا تتغير مع T وهو ما يتفق مع النموذج الكلاسيكي. وبذلك نجد أن:

نموذج اينشتاين قد حقق نجاحا على معظم مدى درجات الحرارة حيث تتفق نتائجه مع القياسات العملية. ماعدا عند درجات الحرارة الواطئة جدًا، حيث يتوقع النموذج حرارة نوعية اقل بكثير من القيم المقاسة وبذلك لم يكن نجاح النظرية كاملا. و سبب هذا الاختلاف هو انه افترض ان جميع الذرات تهتز بتر دد و احد فقط.

## ثالثا: نموذج ديباي

افترض ديباي (Debye) ان البلورة تهتر ككل، بمعنى اخر ان الذرات لا تتذبذب باستقلالية بل تتسق حركتها بحيث ان جميع الذرات تتحرك بالسعة نفسها وبعلاقة طورية ثابتة (بنفس الطور) أي انها تخضع . سرعة الصوت  $v_s$  حيث  $\omega = \mathrm{k} \, v_s$  العلاقة

ان اوطأ تردد في نموذج ديباي هو  $\omega=0$  والذي يقابل  $\infty=\infty$  (الموجات الطويلة). ومعدل طاقة كل متذبذب توافقي حسب فرضية اينشتاين تعطى بالعلاقة:

$$\langle E \rangle = \frac{\hbar \omega}{e^{\frac{\hbar \omega}{K_B T}} - 1}$$

وتعطى طاقة التذبذب للشبيكة ككل وفقا للعلاقة الاتية،

$$U = \int \langle E \rangle g(\omega) d\omega$$

 $g(\omega)d\omega$  دالة كثافة الحالات،  $g(\omega)$  هو حيث تجرى عملية التكامل على كل الترددات المسموح بها. عدد الأنماط في المدى من  $\omega$  الى  $\omega+d\omega$  ، و  $\langle E
angle$  معدل الطاقة لكل نمط من الأنماط المتذبذبة.

وبما ان 
$$v_s$$
 سرعة الصوت، فأن:  $g(\omega)=rac{3V}{2\pi^2}rac{\omega^2}{v_S^3}$  سرعة الصوت، فأن:

$$U = \frac{3V}{2\pi^2} \frac{1}{v_s^3} \int_0^{\omega_D} \frac{\hbar \omega}{e^{\frac{\hbar \omega}{K_B T}} - 1} \omega^2 d\omega \qquad (H.W.) \qquad \dots (1)$$

التردد الزاوي هنا سيرمز له  $\omega_D$  و يمثل تردد ديباي ويسمى أيضا تردد القطع ويحدد وفق الفرضية الاتية: افترض ديباي ان العدد الكلى للانماط المتذبذبة يساوي عدد درجات الحرية لجميع ذرات المادة الصلبة والذي يمكن ان يعبر عنه بما يلي، والذي يمكن ان يعبر عنه بما يلي،

$$\int_{0}^{\omega_{D}} g(\omega) d\omega = 3N_{A}$$

$$\frac{3V}{2\pi^{2}v_{S}^{3}} \int_{0}^{\omega_{D}} \omega^{2} d\omega = 3N_{A}$$

$$\frac{3V}{2\pi^{2}v_{S}^{3}} \frac{\omega_{D}^{3}}{3} = 3N_{A}$$

$$\omega_D^3 = \frac{2\pi^2 v_S^3}{V} \, 3N_A = 6\pi^2 v_S^3 n$$

$$\omega_D = (6\pi^2 n)^{1/3} v_s$$