

الخواص الحرارية للمواد الصلبة Thermal properties of Solids

Introduction

7.1 المقدمة .

إن المفهوم الفيزيائي للحرارة هو انتقال طاقة ، وتنتقل الطاقة من موقع الى موقع في المواد الصلبة بواسطة الفونونات Phonons الذي يعرف على أنها كم طاقة اهتزاز الشبكة . إن الخواص الحرارية للمواد الصلبة تعتمد اساساً على اهتزاز الذرات ، أي على حركة الشبكة . إن تسخين المادة الصلبة يعني إعطاء طاقة اضافية للذرات وهذا يمكن الذرات من الاهتزاز بشدة حول مواقع اتزانها . أما عند تسخين المادة الصلبة فإن الذرات سوف تتباعد عن بعضها اكثر ومن ذلك ينتج التمدد في المادة الصلبة . وعند متابعة تسخين المادة فإن سعة اهتزاز الذرات يزداد الى الحد الذي يجعل الذرات حرة تقريباً وتترك مواقع اتزانها ، عندما تصبح الطاقة الحرارية للذرات اكبر من الطاقة الكامنة الناتجة من قوى التجاذب فيما بين الذرات . إن مقدار كمية الطاقة dQ المزودة للمادة الصلبة تكافئ مقدار الشغل المنجز (dW) مضاف اليه الزيادة في الطاقة الداخلية (dU) . فعليه تكون العلاقة الرياضية بين هذه الكميات هي :

$$dQ = dW + dU \quad \dots(7.1)$$

ويطلق على هذه المعادلة بالقانون الاول للثرمودينامك .

إن الطاقة الداخلية هي عبارة عن مجموع الطاقات التي تمتلكها كافة ذرات البنية البلورية والتي يمكن أن تشمل على :

1- طاقة حركية انتقالية مرتبطة بسرعة الذرات ، وهذه الطاقة مسؤولة مباشرة عن تحديد درجة حرارة المادة .

- 2- طاقة حركية دورانية تعتمد على دوران الذرات في المادة الصلبة في اتجاه أو أكثر.
 - 3- طاقة حركية اهتزازية تعتمد على اهتزاز الذرات في البنية البلورية.
 - 4- طاقة كامنة لذرات المادة الصلبة وجزئياته ناتجة عن وضع هذه الجسيمات بالنسبة لبعضها البعض.
 - 5- هنالك أيضاً طاقات نووية والإلكترونية ضمن بنية الذرات والجزئيات.
- ففي الحقيقة إن طاقة اهتزاز الذرات هي المهمة جداً في حساب الحرارة النوعية للمواد الصلبة حيث تعد الجزء الأساس في الطاقات التي يمتلكها النظام.

Heat Capacity of Solids

7.2 السعة الحرارية للمواد الصلبة

تعرف السعة الحرارية (C) لأي نظام بأنها كمية الحرارة اللازمة لرفع درجة حرارة ذلك النظام درجة حرارية واحدة أي أن :

$$C = \frac{\text{كمية الحرارة التي يمتصها النظام}}{\text{مقدار الارتفاع في درجة حرارة النظام}} \quad \dots (7.2)$$

ولما كانت السعة الحرارية تتغير مع درجة الحرارة وخاصة عند درجات الحرارة العالية لذلك من الأفضل أن يتم تعريف السعة الحرارية عند درجة حرارة معينة ، فإذا كانت كمية الحرارة الداخلة للنظام تساوي (ΔQ) ومقدار الارتفاع في درجة حرارته (ΔT) يقترّب من الصفر، فإن السعة الحرارية عند الدرجة الحرارية T تعرف كما يلي :

$$c = \lim_{\Delta T \rightarrow 0} \frac{\Delta Q}{\Delta T} = \frac{dQ}{dT} \quad \dots (7.3)$$

إن أبسط السعات الحرارية وأكثرها شيوعاً في الترموداينمك هي السعة الحرارية تحت حجم ثابت (C_v) وتساوي

$$c_v = \left(\frac{dQ}{dT} \right)_v = \left(\frac{dU}{dT} \right)_v \quad \dots (7.4)$$

$$c_p = \left(\frac{dQ}{dT} \right)_p$$

والسعة الحرارية تحت ضغط ثابت c_p تساوي
... (7-5) ع

إن قيمة السعة الحرارية تحت حجم ثابت تكون مقاربة جداً من قيمة السعة الحرارية تحت ضغط ثابت، للمواد الصلبة وخاصة عند درجات الحرارة الواطئة والاعتيادية. وللأغراض العملية يتم قياس C_p بدلاً من C_v في المواد الصلبة وذلك لأن المواد الصلبة تحتاج لضغط خارجي هائل لحفظ الحجم ثابت أثناء تسخينها وعليه يتم حساب C_v من المعادلة التالية

$$c_p - c_v = \frac{TV\beta^2}{\rho\kappa}$$

... (7-6)

حيث أن T درجة الحرارة المطلقة

V حجم البلورة

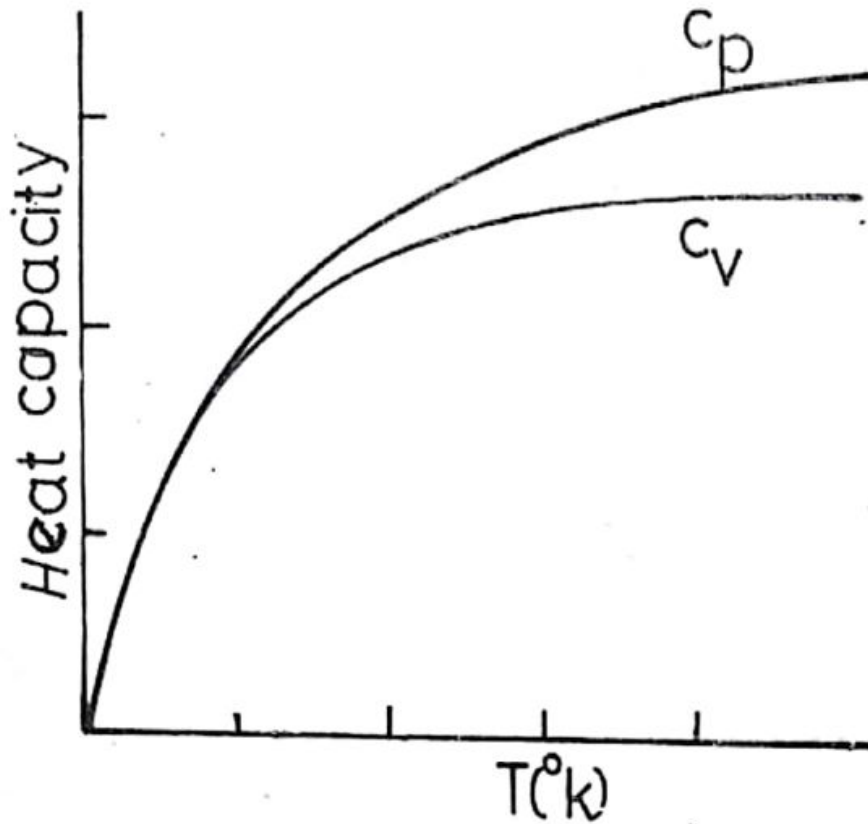
// معامل الانضغاطية

ρ معامل التمدد الحجمي

يبين الشكل (7.1) تغير الحرارة النوعية C_p و C_v مع تغير درجات الحرارة لمادة النحاس عند ضغط قدرة ضغط جوي واحد. فعند درجات الحرارة العالية، أي أعلى من درجة حرارة الصفر المئوي فإن السعة الحرارية عند ضغط ثابت C_p تكون أكبر من السعة الحرارية عند حجم ثابت C_v . ولقد وجد أن السعة الحرارية عند حجم ثابت تساوي كمية ثابتة وتساوي $(3R)$ وتساوي 25 جول / مول كلفن، حيث أن R تمثل ثابت الغاز العام. ولقد وجدت هذه القيمة مطابقة لقيمة دولونك وبتيث $Dulong$ and $Petits$.

أما عند درجات الحرارة الواطئة أي أقل من درجة حرارة الصفر المئوي فتكون قيمتي C_p و C_v متساويتين تقريباً. وكلما اقتربت درجة الحرارة من الصفر المطلق فإن قيمتي C_p و C_v يتناقصان بسرعة حتى يبلغان قيمة الصفر. إن هذا السلوك هو صفة مميزة لمعظم المواد الصلبة على الرغم من تباينها الكبير في درجة الحرارة التي عندها يحدث الانخفاض الحاد للحرارة النوعية وكذلك أسلوب هذا الانخفاض حيث يتناسب مع T للمواد الفلزية ومع T^3 للمواد العازلة.

إن التفسير النظري لهذه الحقائق التجريبية كان من أهم المشاكل البحثية في هذا القرن، فسوف نحاول في البنود القادمة أن نستعرض النماذج النظرية الموضوعية لتفسير تغير السعة الحرارية مع درجة الحرارة.



الشكل (7.1) الحرارة النوعية c_p و c_v كمول لدرجة الحرارة

7.3 النظرية الكلاسيكية للحرارة النوعية

Classical Theory for Specific Heat

لقد برهن دولونك وبتيت في عام 1819 أن حاصل ضرب الحرارة النوعية ومقلوب الوزن الذري لمعظم المواد الصلبة تساوي مقداراً ثابتاً يساوي العدد (6). إن هذا العدد يمثل السعة الحرارية للغرام الذري الواحد أي الحرارة اللازمة لرفع درجة حرارة هذا الغرام الذري درجة مئوية واحدة. ويعرف بالحرارة الذرية للعنصر. فعليه اوصت هذه النظرية ان الحرارة تختزن داخل المادة الصلبة على شكل طاقة حركية داخلية.

وكما وضحنا في الفصل السادس أن المادة الصلبة متكونة من ذرات مرتبطة بمجاراتها بقوة توافقية، حيث عند تسخين المادة الصلبة فإن الذرات تنذبذب حول مواقعها ويكون لكل ذرة طاقة حركية وطاقة كامنة ولذلك فمدل الطاقة للمتذبذب تكون $K_B T$. ولغرض توضيح ذلك رياضياً، افترض ذرة كتلتها (m) في بلورة تتحرك حركة توافقية بسيطة سعنا

(A) وترددتها الزاوي (ω) تحت تأثير قوة معبدة خطية ثابتها (μ). فإذا اعتبرنا إن ازاحة الذرة في أي لحظة عن موقع الاتزان هي x فإن سرعتها (v) تساوي \dot{x} وتعجيلها يساوي \ddot{x} ، إذن

$$\ddot{x} = -\mu x / m = -\omega^2 x \quad \dots(7.7)$$

إن الطاقة الكلية المرافقة للذرة المتذبذبة E عند أية لحظة هي :

$$E = (\text{Kinetic energy}) + (\text{Potential energy})$$

$$E = (\text{الطاقة الكامنة}) + (\text{الطاقة الحركية}) \quad \dots(7.8)$$

أي أن

$$\begin{aligned} E &= \frac{1}{2} m v^2 + \frac{1}{2} \mu x^2 \\ &= \frac{m}{2} [v^2 + \omega^2 x^2] \quad \dots(7.9) \end{aligned}$$

بتطبيق الميكانيك الاحصائي الكلاسيكي لتوزيع بولتزمان Boltzmann distribution سنحصل على متوسط الطاقة $\langle E \rangle$ أي (القيمة المتوقعة Expectation value) للذرة متذبذبة واحدة .

$$\langle E \rangle = \frac{\text{المطاقة الكلية (لجميع الذرات) المرافقة للاحداثيات}}{\text{العدد الكلي للذرات}} \quad \dots(7.10)$$

$$\begin{aligned} \langle E \rangle &= \frac{\int_0^{\infty} E e^{-E/k_B T} dE}{\int_0^{\infty} e^{-E/k_B T} dE} \\ &= k_B T \quad \dots(7.11) \end{aligned}$$

وبما أن لكل ذرة ثلاث درجات من الحرية وهذا يعني أن حركتها بالاتجاهات الثلاث ، مكافئة لثلاث متذبذبات توافقية . وعند حساب الطاقة الاهتزازية (U) لبلورة نحوي (N) من الذرات ، أي عدد افكادرو (N_A) وهذا يعني حساب طاقة $3N$ من المتذبذبات التوافقية إذن :

$$U = 3 Nk_B T \quad \dots(7.12)$$

وأن الحرارة النوعية

$$c_v = \left(\frac{dU}{dT} \right) = 3 Nk_B \quad \dots(7.13)$$

وبما أن

$$R = Nk_B$$

فعلیه نجد أن

$$c_v = 3R = 25 \text{ Jmol}^{-1} \text{ k}^{-1}$$

يتضح من المعادلة (7.13) ان الحرارة النوعية في النظرية الكلاسيكية لاتعتمد على درجة الحرارة. إن هذه النظرية تصبح بصورة جيدة لكثير من المواد الصلبة عند درجات الحرارة المرتفعة في حين تفشل في تفسير حقيقة تناقص قيمة الحرارة النوعية عند درجات حرارة واطنة. فلقد تم معالجة ذلك بالاستعانة في ميكانيك الكم.

7.4 نظرية آينشتاين للحرارة النوعية

Einstein Theory for Specific Heat

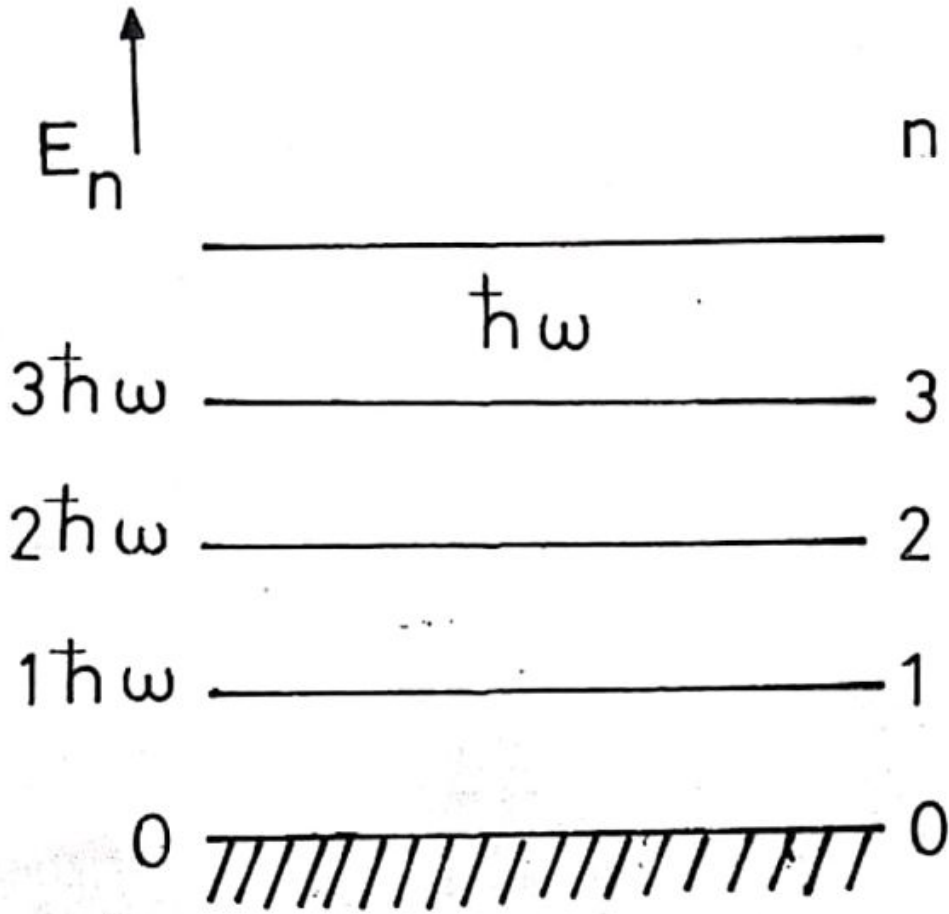
لقد فسر آينشتاين فشل النظرية الكلاسيكية للحرارة النوعية عند الحرارة الواطنة بسبب اعتبار معدل الطاقة للمهتز هي $K_B T$ لكل درجة من درجات الحرية. لقد اعتمد آينشتاين على نفس الفرضية في النظرية الكلاسيكية على أن الذرات تهتز بصورة مستقلة بعضها عن بعض وبترددات زاوية (ω) متساوية بسبب تشابه الذرات المحيطة بأية ذرة من ذرات البلورة. وبموجب ذلك يمكن اعتبار البلورة وكأنها تضم $3N$ من المتذبذبات التوافقية كل منها ذات تردد زاوي ω . لقد حدد آينشتاين معدل الطاقة للمتذبذب حسب نظرية بلانك Plank والتي تنص على أن أي مهتر يبعث أو يمتص الطاقة على شكل كمي ($h\nu$) مضروب بعدد صحيحاً، أي أن:

$$E_n = nh\nu = n \hbar \omega \quad \dots(7.15)$$

حيث أن n تمثل اعداد صحيحة ($n = 1, 2, 3, \dots$) بولكن في الحقيقة إن الطاقة الممكنة للمتذبذب التوافقي بسيط وفق مبادئ الميكانيك الكمي وحسب ما جاء من حل معادلة شرودنكر غير المعتمدة على الزمن Time – Independent Schrödinger equation.

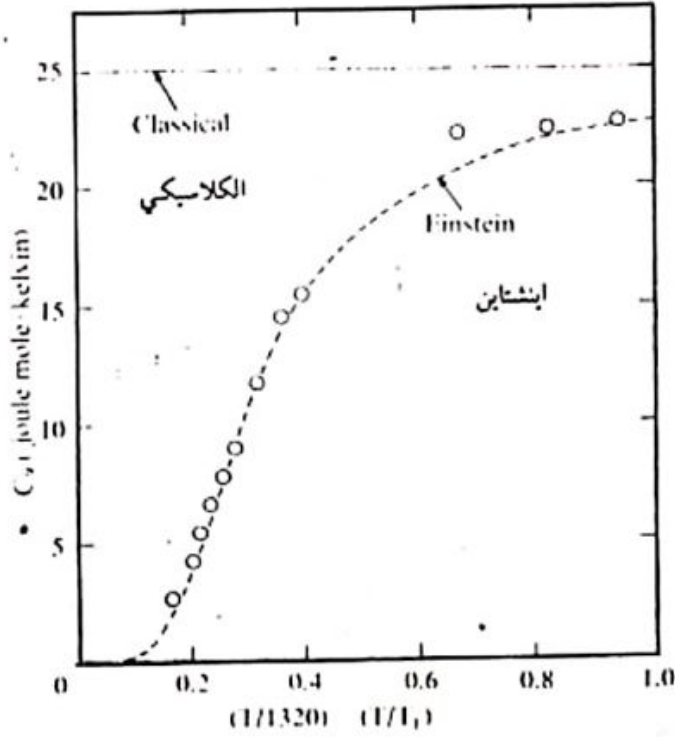
$$E_n = \left(n + \frac{1}{2} \right) \hbar \omega \quad \dots(7.16)$$

وهكذا نرى أن مستويات الطاقة المحتملة للمتذبذب التوافقي تكون مقيدة إلى مجموعة لانهاية لها من القيم المنفصلة أي أن مستويات الطاقة تحدث طيف متقطع منتظم المسافات وكما هو مبين في الشكل (7.2).



الشكل (7.2) طيف طاقة الاهتزاز للتذبذب ذي بعد واحد وفق نظرية ميكانيك الكم

تختلف معادلة بلانك عن معادلة شرودنجر حيث تضم الاخير الحد $\left(\frac{1}{2} \hbar \omega \right)$ وهي طاقة تضاف إلى كل نمط من انماط الاهتزاز ويطلق عليها بطاقة نقطة الصفر Zero point energy . إن طاقة نقطة الصفر في الحقيقة تكون ملازمة للذرة المهتزة في جميع درجات الحرارة ومن ضمنها درجة حرارة الصفر المطلق . وعليه يمكن اهمالها في حساب قيمة الحرارة النوعية لأنها كمية ثابتة لا تتغير بتغير درجات الحرارة .



الشكل (3.7) تغير الحرارة النوعية مع درجات الحرارة

ولذلك لم يكن نجاح النظرية كاملاً. فلقد ظهر فيما بعد أن سبب هذا الاختلاف هو افتراض أن جميع الذرات تهتز بتردد واحد فقط.

Phonon

7.5 الفونون

في النظرية الحديثة يعبر عن انماط الاهتزاز في المواد الصلبة بوصفها موجات مجموعة من جسيمات يتعذر تمييزها اطلق عليها بالفونونات. إن كلمة الفونون مشابهة لكلمة فوتون. ولكن كما هو معروف أن الفوتون هو كم الطاقة الضوئية بينما يعرف الفونون بكم طاقة اهتزاز الشبكة. إن من خواص الفونون أنه عديم الشحنة وكتلته الساكنة تساوي صفراً، أما طاقته فتساوي $\hbar\omega$. وبما ان الفونون يعد موجة متقلة، إذن، فهو يحمل زخمه الخاص الذي يساوي $P = \hbar k$. والجدير بالذكر أن الموجات الصوتية تعرف على أنها سبل من الفونونات التي تحمل طاقة وزخم الموجة وأن سرعة انتقال الفونون تساوي سرعة الصوت في المواد الصلبة.

تعد الفونونات جسيمات غير متميزة لذا فإنها تخضع لأحصاء بوز-اينشتاين Bose-Einstein - وأن معدل عدد الفونونات في النمط عند التوازن الحراري يمكن الحصول عليه من المعادلة :

$$\langle n \rangle = \frac{1}{[e^{h\nu / k_B T} - 1]} \quad \dots(7.36)$$

إن عدد الفونونات يعتمد على درجة الحرارة ، فعند $T = 0$ تكون $\langle n \rangle = 0$ ولكن كلما تزداد درجة الحرارة تزداد قيمة $\langle n \rangle$. أما عند درجات الحرارة العالية جداً فنجد أن المعادلة (7.36) تصبح

$$\langle n \rangle \approx \frac{k_B T}{h\nu}$$

إن الكثير من دراسات الخواص الفيزيائية للمواد الصلبة كالحرارة النوعية والتوصيل الحراري وكذلك الاستطارة غير المرنة للنيوترونات أو الأشعة السينية في داخل البنية البلورية تعتمد على سلوكية الفونونات ولهذا يعد الفونون حقلاً مهماً في دراسة فيزياء الحالة الصلبة .

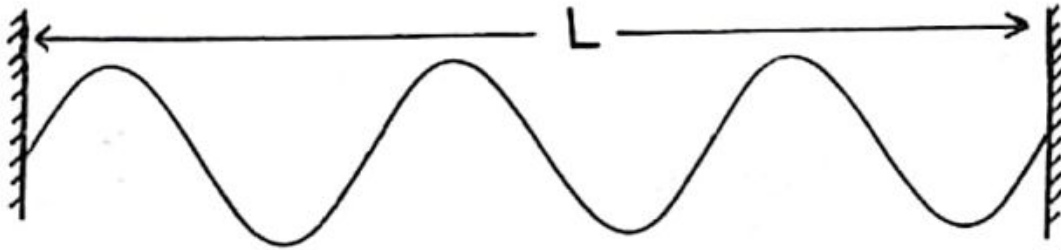
7.6 كثافة الحالات في الوسط المستمر المرن

Density of State in Continuous Elastic Medium

إن أهم ما يميز وسطاً مستمراً مرناً لمادة صلبة ذات حجم معين متكون من ذرات منفصلة بعضها عن بعض هو العدد غير المحدد لأنماط الاهتزاز الممكنة لذلك الوسط . إذا تعرضت المواد الصلبة ذات الوسط المستمر المرن لتأثيرات خارجية فإن ذراتها سوف تترجح عن مواقع اتزانها لتحدث أعداد محدود من أنماط الاهتزاز . إن الهدف الأساس في هذا البند هو دراسة كثافة الحالات في بعد واحد أو في ثلاثة أبعاد . وتعرف كثافة الحالات على أنها عدد أنماط الاهتزاز في مدى معين من التردد الزاوي من ω إلى $\omega + d\omega$ أي تساوي $g(\omega)d\omega$. وللوصول إلى هذه الهدف سوف نوضح كيف يمكن حساب كثافة الحالات في بعد واحد أو في ثلاثة أبعاد .

أ- كثافة الحالات في بعد واحد :

تفرض أن لدينا سلسلة خطية طولها L تحتوي على $(N + 1)$ من الذرات . إن المسافة بين كل ذرتين متجاورتين تساوي (a) وعليه يكون $L = Na$ ونفرض أن السلسلة مثبتة من طرفيها وكما هو مبين في الشكل (7.4) . إن الذرة الموجودة في كل طرف تكون ساكنة وأما بقية الذرات فتكون متحركة . إن أي نمط اهتزازي طبيعي سوف يكون طولياً أو مستعرضاً حيث يمكن أن يكون هناك واحد أو اثنان أو ثلاثة ... الخ من أنصاف الأطوال الموجية $\frac{\lambda}{2}$ على طول المسافة L . إن هذا يعني أن أنماط الاهتزاز الممكنة تكون مقيدة بنتيجة الموجة K الذي تكون قيمته :



الشكل (7.4) حركة الموجات سلسلة خطية مثبتة من الطرفين

$$k = \frac{\pi}{L}, \frac{2\pi}{L}, \frac{3\pi}{L}, \dots, \frac{n\pi}{L} \quad \dots(7.37)$$

وسوف نفسر كيفية الحصول على العلاقة (7.37) رياضياً . يمكن التعبير عن الحركة الموجية لأي سلسلة خطية بالعلاقة الرياضية التالية

$$u = A e^{ikx} \quad \dots(7.38)$$

ولقد حذف حد الزمن وذلك بالنظر لعدم أهميته في هذا المجال .

وبما أن الشروط الحدودية boundary condition أصبحت معلومة لدينا وهي أن نهائي الخط مثبتين بحيث تكون دائماً في الوضع نفسه وكأنه تحول الى شكل دائري أي أن النهائيين مرتبطتين معاً . فعليه تصبح الصيغة الرياضية للشروط الحدودية على هذا النحو :

$$u(x) = u(x + L) \quad \dots(7.39)$$

وإذا اخذنا أي نقطة لا على التعيين على الدائرة واعتبرناها نقطة أصل فسيكون لدينا .

$$u(x + L) = A e^{ik(x+L)} = A e^{ikx} \cdot e^{i k L} \quad \dots(7.40)$$

فمعد مقارنة المعادلة (7.38) بالمعادلة (7.40) نحصل على :

$$A e^{ikx} = A e^{ik \cdot x} \cdot e^{ikL} \quad \dots(7.41)$$

وبعد اجراء الاختصارات نحصل على :

$$e^{ikL} = 1 \quad \dots(7.42)$$

وهذا يعني أن :

$$kL = 2\pi n$$

أو

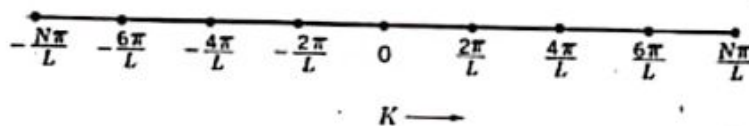
$$k = \frac{2\pi n}{L} \quad \dots(7.43)$$

حيث أن n تمثل عدداً صحيحاً ماعدا قيمة الصفر. فإذا كانت K تساوي صفرأ فهذا يعني أن جميع ذرات السلسلة ساكنة ولهذا تهمل هذه القيمة. ولما كانت قيم K مقيدة ضمن المدى بين $-\frac{\pi}{a}, \frac{\pi}{a}$ فعليه تكون قيم n المسموح لها هي :

$$n = \pm 1, \pm 2, \pm 3 \dots, \pm \frac{N}{2}$$

حيث أن الاشارة الموجبة والسالبة لقيم متجه الموجة تشير الى اتجاه انتشار الموجة نحو اليمين ونحو اليسار. فإذا رسمت القيم المسموح بها ل k عن محور k (معادلة 7.43) فسوف يشكلون شبكية ذات نقاط متساوية البعد وكما هو مبين في الشكل (7.5). إن المسافة بين كل نقطتين متجاورتين تساوي $2\pi/L$ وكلما كان طول الخط كبيراً فإن المسافة بين كل نقطتين متجاورتين تصبح صغيرة. إن كل قيمة مسموح بها ل K والمرسومة في الشكل (7.5) تمثل نمطاً اهتزازياً. دعنا الآن نحاول أن نجد عدد الانماط المحصورة بين K و $k + dk$ ، خاصة عندما تكون L كبيرة جداً وبهذا تكون النقاط شبه متصلة. إن المسافة بين النقاط وكما هو مبين في الشكل (7.5) هي $\frac{2\pi}{L}$ ، اذن فإن عدد الانماط يساوي

$$g(\omega) = \frac{L}{2\pi} dk \quad \dots(7.44)$$



الشكل (7.5) القيم المسموحة ل k في بعد واحد

وبما أن عدد الانماط الواقعة بين $(\omega + d\omega)$, ω تساوي كثافة الحالات . فعليه .

$$g(\omega) d\omega = \frac{L}{2\pi} dk \quad \dots(7.45)$$

$$g(\omega) = \frac{L}{2\pi} \frac{dk}{d\omega} \quad \text{أو}$$

$$= \left(\frac{L}{2\pi} \right) \cdot \frac{1}{\frac{d\omega}{dk}} \quad \dots(7.46)$$

نلاحظ من الشكل (7.5) انه عند حساب $g(\omega)$ يجب الاخذ بنظر الاعتبار الأنماط الواقعة في المنطقة الموجبة والسالبة حيث الانماط الواقعة في المنطقة السالبة تمثل الموجات المتحركة نحو اليسار، فعليه يجب ضرب المعادلة (7.46) في مقدار 2. أي أن المعادلة (7.46) تصبح .

$$g(\omega) = \frac{L}{\pi} \frac{1}{\frac{d\omega}{dk}} \quad \dots(7.47)$$

ان المعادلة (7.47) تعطي النتيجة العامة لكثافة الحالات لبعد واحد وتحت الشروط الحدودية الدورة ذات الطرفين المثبتين .
وكما هو معلوم من علاقة التفريق الخطية ذات نوع واحد من الذرات أن $\left(\frac{d\omega}{dk} = v_0 \right)$ فعليه يمكن اعادة كتابة معادلة (7.47) بالصيغة التالية

$$g(\omega) = \frac{L}{2\pi} \frac{1}{v_0} \quad \dots(7.48)$$

وهكذا نرى ان $g(\omega)$ تعد كمية ثابتة ولا تعتمد على التردد الزاوي ω

ب. كثافة الحالات في ثلاثة ابعاد :

لأيجاد كثافة الحالات في ثلاثة أبعاد نفرض أن لدينا بلورة مكعبة طول ضلعها يساوي L . ونفرض أن توزيع أنماط الاهتزاز المسموحة في فضاء متجه الوجه K مشابهة لتوزيع