

# Capacités thermiques : description, interprétations microscopiques

NIVEAU L3

PRÉREQUIS:  $\varphi_{\text{stat}}$ ;  $\Pi Q$ ; thermo; chaîne oscillateurs, OH, ph à 2 corps.

• Histoire:  $100 \text{ g eau} \approx 100^\circ \text{C}$  }  $\neq 75^\circ \text{C}$  mais  $83^\circ \text{C}$ .  
 Black,  $\times 10^\circ \text{C}$ ,  $100 \text{ g huile} \approx 50^\circ \text{C}$  }

$\Rightarrow$  solide = solide      liquide = fluide : calorique.

Corps pourraient contenir 1 cent p<sup>t</sup> de calorique  $\Rightarrow$  capacité calorifique.

En fait, aujourd'hui:  $C = q^T \frac{\text{NRJ}}{\text{pour élever de } 1 \text{ K}}$

$\hookrightarrow$  donne info s/ mat ( $\mu$ ) à partir  
mesuré (masse).

1 - équation thermodynamique

Bille: Compendie la thermodynamique, Gouy.

A Définition

$$\begin{aligned} \text{Capacités thermiques: } dS &= \frac{C_V(T, V)}{T} dT + \frac{C_P(T, P)}{T} dV \\ &= \frac{C_V(T, P)}{T} dT + \frac{h(T, P)}{T} dP \end{aligned}$$

$$\text{Bilans rév: } \delta Q = T dS = C_V(T, V) dT + h(T, V) dV \\ = C_P(T, P) dT + h(T, P) dP.$$

TRANSP.

$C_V, C_P, h$  extensifs;  $h$  intensif.

$\hookrightarrow$  on va plutot b/ en molâtre ou massif.

$$\begin{aligned} \text{- } dU &= T dS - P dV = C_V dT + (h - P) dV \\ \text{- } dH &= T dS + V dP = C_P dT + (V + h) dP. \end{aligned}$$

$$\text{d'où } \left\{ \begin{array}{l} C_V = \left( \frac{\partial U}{\partial T} \right)_V \\ C_P = \left( \frac{\partial H}{\partial T} \right)_P \end{array} \right.$$

$$+ Mayer \quad C_P - C_V = T \left( \frac{\partial V}{\partial T} \right)_P \left( \frac{\partial P}{\partial T} \right)_V.$$

$$\Gamma = \gamma_V \left( \frac{\partial V}{\partial T} \right)_P \quad ; \quad \beta = \gamma_P \left( \frac{\partial P}{\partial T} \right)_V \\ \chi_T = - \frac{1}{V} \left( \frac{\partial V}{\partial P} \right)_T \quad ; \quad \chi_0 = - \frac{1}{V} \left( \frac{\partial V}{\partial P} \right)_S$$

$$\Rightarrow C_P - C_V = T \propto V \propto P \beta.$$

$$PV = nRT \quad \frac{nR}{V} \quad \frac{nR}{P}$$

$\Rightarrow$  gaz parfait:  $C_P - C_V = nR$

$\varphi$  condensé:  $C_P - C_V = 0 \Rightarrow C_V = C_P = C$ .

(2)

Df:  $\gamma = \frac{C_p}{C_v}$ , coef adiabatique.

$$\begin{cases} U = \frac{nR}{\gamma-1} T \\ H = \frac{\gamma nR}{\gamma-1} T \end{cases}$$

• QN: comment accède-t-on à  $\gamma$ ? : Comme gaz :  $C = \sqrt{\frac{\gamma RT}{\pi}}$

$$\rightarrow GP_{mon} : \gamma = 5/3 \quad C_{V,m} = \frac{3}{2} R = 12,55 \text{ J K}^{-1} \text{ mol}^{-1}$$

$$GP_{diat} : \gamma = 7/5 \quad C_{V,m} = \frac{5}{2} R.$$

+



$$\Delta U_{eau} = -\Delta U_{huile}.$$

$$C_{eau} = 4,18 \text{ kJ/kg} \quad C_{huile} = 2,0 \text{ kJ/kg}$$

$$m_eau C_{V,m} (T_f - T_{eau}) = -m_{huile} C_{V,m} (T_f - T_{huile}).$$

$$\Rightarrow T_f = \frac{C_{V,m,eau} T_{eau} + C_{V,m,huile} T_{huile}}{C_{V,m,eau} + C_{V,m,huile}} \approx 84^\circ \text{C}.$$

### B. Principe de Carnot.

• Enoncé: "S'entropie de tous les corps dans l'état cristallin tend vers 0 à la température du zéro absolu".

• Conséquence: rappel :  $dS = \frac{C_V}{T} dT + \frac{L}{T} dV$   
 $\hookrightarrow dS = \frac{C_V}{T} dT.$

$$S(T, V) - S(T_0, V) = \int_{T_0}^T \frac{C_V(T)}{T} dT.$$

Pour que l'intégrale converge,  $C_V \xrightarrow[T \rightarrow 0]{} 0$  :

### II- Cas des gaz parfaits

### Théorie stat.

#### A. Gaz parfait monoatomique

$N$  part; vol  $V$ ; temp  $T$ . HT, faible densité (pas disto fermé / basse)

$\hookrightarrow$  équipartition NRJ, 3 degrés de liberté :  $\langle E \rangle = \frac{3}{2} N k T$ .

$$C_V = \left( \frac{\partial \langle E \rangle}{\partial T} \right)_V = \frac{3}{2} N k$$

$$\text{D'où } C_{V,m} = \frac{3}{2} R.$$

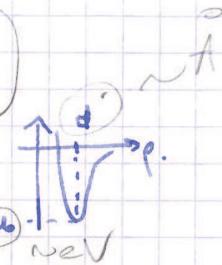
#### B. Gaz parfait diatomique

Montrer colliné -

(3)

$$H = H_f + H_r + H_v$$

- Translation: 3 ddl  $\rightarrow \left( \frac{3}{2} \rho kT \right)$
- Vibration:



TRANS

Particule fictive:  $\mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$  soumise à ce pot.

$$\omega = \sqrt{\frac{k}{\mu}}, K \text{ (constante) comburie en } d. \\ K = \frac{d^2 \omega}{\mu} = \frac{d^2 \omega}{\partial p^2} d.$$

$$\text{Densité des } E_{vib} = (n + \frac{1}{2}) \hbar \omega$$

$$\hookrightarrow Z_{vib} = \sum_{n=0}^{\infty} e^{-\beta(n + \frac{1}{2}) \hbar \omega} = e^{-\beta \hbar \omega / 2} \frac{1}{1 - e^{-\beta \hbar \omega}}$$

$$Z_{vib} = \frac{1}{2 \sin(\frac{\beta \hbar \omega}{2})}$$

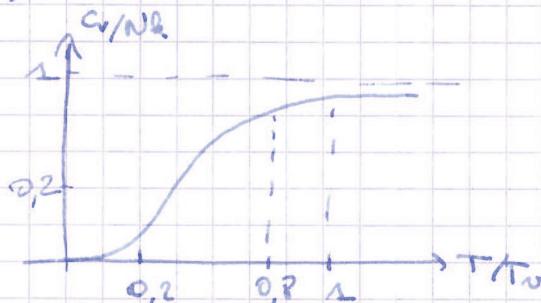
$$\langle E_{vib} \rangle = -\frac{\partial \ln Z}{\partial \beta} = \frac{\hbar \omega}{2} \coth\left(\frac{\beta \hbar \omega}{2}\right)$$

$$\boxed{C_v^{\text{vib}} = N \frac{d \langle E_{vib} \rangle}{dT} = N \hbar \left(\frac{\beta \hbar \omega / 2}{\sin(\beta \hbar \omega / 2)}\right)^2}. \Rightarrow T_{vib} \delta g / T_{vib} = \hbar \omega.$$

$T_0$  est d'autant plus grande que les atomes sont plus lourds et que la force d'attraction est intense.

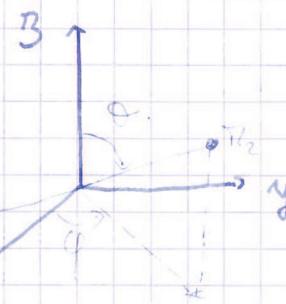
$$C_v^{\text{vib}} \xrightarrow{T \gg T_0} C_v \propto N k \left(\frac{T_0}{T}\right)^2 e^{-T_0/T}$$

$$T \gg T_0 \rightarrow C_v \propto N k$$



Rotation.

TRANS



$$I = cmR^2$$

$$I = \mu R^2$$

$$E_{rot} = \frac{1}{2} I (\dot{\theta}^2 + \dot{\phi}^2 \sin^2 \theta).$$

$$= \frac{L^2}{2I} \quad \begin{matrix} \text{moment d'inertie} \\ \text{moment cinétique} \end{matrix}$$

$$\hookrightarrow H_{rot} = \frac{1}{2I} L^2$$

Opérateur moment cinétique orbital.

$$\text{Dont on connaît les états propres: } \varepsilon_{j,m} = \frac{\hbar^2}{2I} j(j+1)$$

$m \in \{-j, j\}$ .

4

$\Rightarrow T_n$  en-dessous de laquelle c'est gelé.

$$\hbar T_n = \frac{\hbar^2}{2I}$$

$\Gamma_{H_2}: T_n \approx 85K$ . Les autres, très faible.

$\Rightarrow$  sauf pour  $H_2$ , on a pratiquement toujours  $T \gg T_n$ .

$\Rightarrow$  noted traitée classiquement.

$$Z_{\text{rot}} = \sum_{j=0}^{\infty} \sum_{m=-j}^j e^{-\beta \varepsilon_{jm}} = \sum_{j=0}^{\infty} (2j+1) e^{-\beta \frac{\hbar^2}{2I} j(j+1)}$$

- $\bullet T \gg T_n: Z_{\text{rot}} \sim \sum_j (2j+1) e^{-\beta \frac{\hbar^2}{2I} j(j+1)} \underset{y=j(j+1)}{dy} \quad y = j(j+1)$

$$= \int_0^{\infty} e^{-\beta \frac{\hbar^2}{2I} y} dy.$$

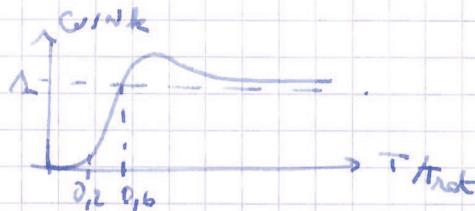
$$Z_{\text{rot}} = \frac{2I}{\hbar^2} kT$$

$$\langle \varepsilon_{\text{rot}} \rangle = -\frac{\partial \ln Z_{\text{rot}}}{\partial \beta} = kT$$

$$C_v^{\text{rot}} = Nk$$

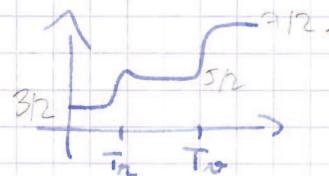
(2rotat, c'est cool!)

$\bullet$  Evaluation numérique:



Bilan: Tableau  $T_n, T_v$ .

+ courbe



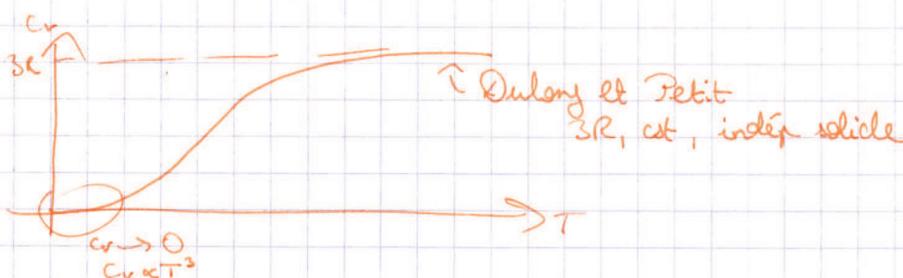
### III - Gases solides

### Dieu de Phy stat

A- Méthode expérimentale - Dulong et Petit

$$\text{HT: } E_C + E_{\text{pot}} \rightarrow \frac{1}{2} kT \times 2 = kT \quad \left. \right\} C_V = 3R.$$

$\hookrightarrow \text{à 3D: } 3kT.$



(5)

### B - Modèle d'Einstein.

- Chaque état atomique/ionique = état quantique  $\rightarrow \frac{E}{E_F} (\min(-\mu_0)) \rightarrow \omega_c = \sqrt{\kappa/m}$
- Partiellement discernables  $\Rightarrow Z = \gamma^N$

$$\epsilon_{\text{max}} = -\mu_0 + [n_x + n_y + n_z + 3/2] \hbar \omega_c$$

$$\begin{aligned} \gamma &= \sum_{n_x, n_y, n_z} \exp \beta [+\mu_0 + (n_x + n_y + n_z + 3/2) \hbar \omega_c] \\ &= e^{\beta \mu_0} \left( \frac{e^{-\beta \hbar \omega_c / 2}}{1 - e^{-\beta \hbar \omega_c}} \right)^3 \\ &= e^{\beta \mu_0} \left( \frac{1}{2 \sinh(\beta \hbar \omega_c / 2)} \right)^3 \end{aligned}$$

$$Z = \gamma^N = e^{N \beta \mu_0} \left( \frac{1}{2 \sinh(\beta \hbar \omega_c / 2)} \right)^{3N}$$

$$\langle E \rangle = -\frac{\partial \ln Z}{\partial \beta} = -N \frac{\partial \ln \gamma}{\partial \beta}$$

$$\langle E \rangle = N \left[ -\mu_0 + \frac{3}{2} \hbar \omega_c \coth \left( \frac{\hbar \omega_c}{2kT} \right) \right] = N \left[ -\mu_0 + \frac{3}{2} \hbar \omega_c + \frac{3k \omega_c}{e^{\hbar \omega_c / kT} - 1} \right]$$

$$\hookrightarrow C_V = \frac{d\langle E \rangle}{dT} = 3NR \left( \frac{\hbar \omega_c}{2kT} \right)^2 \frac{1}{\sinh^2 \left( \frac{\hbar \omega_c}{2kT} \right)} \Rightarrow T \propto \hbar \omega_c = kT_e.$$

$$C_V = 3NR \left( \frac{T_e}{2T} \right)^2 \frac{1}{\sinh^2 \left( \frac{\hbar \omega_c}{2kT} \right)}$$

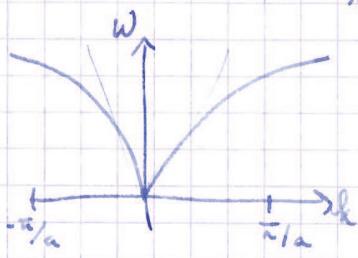
$$\left\{ \begin{array}{l} C_V \rightarrow 0 \\ T \rightarrow 0 \end{array} \right.$$

$$\left\{ \begin{array}{l} C_V \propto T^3 \\ T \rightarrow 0 \end{array} \right.$$

$\Rightarrow$  nécessité d'un autre modèle.

### C - Modèle de Debye.

- Hypo: N osc. couplés, thermobat T; atomes reliés à leurs voisins par des ressorts.  
Sous forme  $\omega_i = \omega_0 \sqrt{(k_i^2 - \omega_0^2)}$ ;  $k_i$  périodiques. [Nosc couplés 3D]  
Combinaisons linéaires + calcul pour se ramener à 3N osc. découpées 1D.  
 $1^{\text{ère}}$  3DB.



$$\omega \propto \sin \left( \frac{ka}{2} \right) \quad a = \text{pas du réseau.}$$

$\hookrightarrow$  zone linéaire:  $\omega = c k$ .

Stopper Debye:  $\hookrightarrow$  faible  $\omega$  pas bonne  
bien car  $e^{-\hbar \omega / kT}$

(6)

$$f(\omega) d\omega = \frac{V}{(2\pi)^3} \text{rank}^2 dk = \frac{V}{(2\pi)^3} 4\pi \frac{\omega^2}{c_s^2} \frac{d\omega}{c_s}$$

$$\rho_\lambda(\omega) = \frac{V}{2\pi^2} \frac{\omega^2}{c_s^3}$$

3D: 2 modes transverses  
1 longitudinal

$$\tilde{C}_V \frac{3}{c_s^3} = \frac{2}{c_s^2} + \frac{1}{c_s^3}$$

$$\Rightarrow \rho(\omega) = \frac{3V}{2\pi^2} \frac{\omega^2}{c_s^3}$$

$$\int_0^{\omega_D} \rho(\omega) d\omega = 3N$$

$$\omega_D = \tilde{c} \left( \frac{6\pi^2 N}{V} \right)^{1/3}$$

$$\tilde{c}^3 = \frac{6\pi^2 N}{V} \frac{1}{2} \omega_D^3$$

$$\hbar\Gamma_D = \hbar\omega_D \cdot \rho(\omega) = \frac{3N \omega^2}{2\pi^2 c_s^3 \tilde{c}^3} \frac{6\pi^2 N}{V} \omega_D^3$$

$$C_V = \sum_{\lambda=1}^{3N} \hbar \left( \frac{\pi \omega_D}{kT} \right)^2 \frac{e^{-\beta \hbar \omega_D}}{8\pi^2 \left( \frac{\hbar \omega_D}{kT} \right)} \sim \int_0^{\omega_D} \hbar \left( \frac{\pi \omega_D}{kT} \right)^2 \frac{e^{-\beta \hbar \omega_D}}{(1 - e^{-\beta \hbar \omega_D})^2} \rho(\omega) d\omega$$

$$= \frac{3N \hbar}{\omega_D^3} \int_0^{\omega_D} 3 \left( \frac{\hbar \omega}{kT} \right)^2 \frac{e^{\beta \hbar \omega}}{(1 - e^{\beta \hbar \omega})^2} \omega^2 d\omega.$$

$$x = \beta \hbar \omega$$

$$= \frac{3N \hbar}{\left( \frac{\hbar \omega_D}{kT} \right)^3} \int_0^{\Theta_D/kT} 3x^2 \frac{e^x}{(1 - e^x)^2} \frac{x^2}{(\beta k)^2} \frac{dx}{\beta \hbar}$$

$$= \frac{3N \hbar}{\Theta_D^3} \left( \frac{kT}{\hbar} \right)^3 \int_0^{\Theta_D/kT} 3x^4 \frac{e^x}{(e^x - 1)^2} dx.$$

$$= 3N \hbar \left( \frac{T}{\Theta_D} \right)^3 \int_0^{\Theta_D/kT} 3x^4 e^x dx.$$

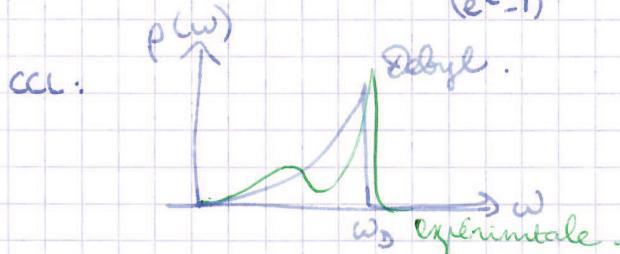
$kT \ll \hbar \omega_D$   
approximation.

$$\bullet T \ll \Theta_D : \int_0^{\omega_D} = \pi^4 / 15.$$

$$\hookrightarrow C_V \propto \left( \frac{T}{\Theta_D} \right)^3$$

$\Theta_D$  obtenue exp à partir q'tant BT des opas.

$$\bullet T \gg \Theta_D \rightarrow C_V \sim 3N \hbar. \quad (\text{car } \frac{x^4 e^x}{(e^x - 1)^2} \sim x^2 \text{ en } 0, \text{ et intégrale de } \left( \frac{\Theta_D}{T} \right)^3).$$



calcul numérique...

Sous-ens: modèles à affiner.

+ autre biblio: BPR de thermo  
Die de thermo.

Pour les lip? cf condensés...

①

## Coefficients thermiques

$$\delta Q_{\text{new}} = T dS = C_v(T, V) dT + \kappa(T, V) dV \\ = C_p(T, P) dT + \kappa(T, P) dP.$$

$$dU = C_v dT + (\kappa - \rho) dV$$

$$dH = C_p dT + (V + \kappa) dP.$$

Températures caractéristiques de vibration et de rotation pour quelques molécules.

	T <sub>vib</sub> (K)	T <sub>rot</sub> (K)	T <sub>rot st</sub> (K)
HCl	4227	15,0	15,4
CO	3103	2,8	1,7
HBr	3787	12,0	12,3
NO	2719	2,5	2,2

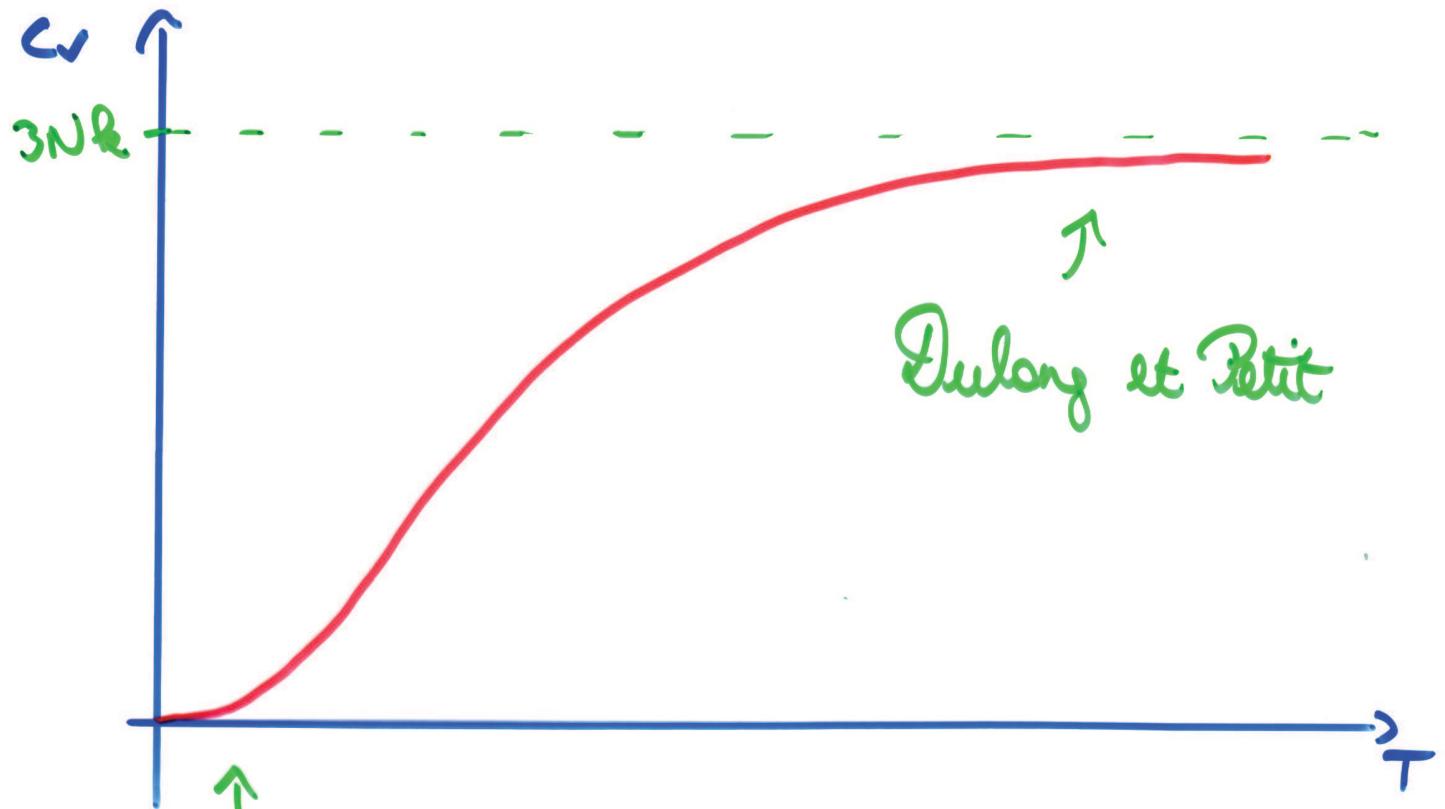
(2)

## Température de Debye pour quelques corps simples

	$\Theta_D \text{ exp (K)}$	$\Theta_D \text{ th (K)}$
Cu	315	$\sim 480$
Al	394	$\sim 700$
Ag	215	$\sim 380$
Fe	490	$\sim 600$

③

Courbe expérimentale donnant  
 $C_V(T)$



Dulong et Petit

$$C_V \underset{T \rightarrow 0}{\propto} T^3$$

## QUESTIONS

- Ordre de grandeur de  $\gamma$  ?
- Pourquoi  $\langle E \rangle \propto$  nombre de degrés de liberté ?
- D'où vient le théorème de l'équipartition de l'énergie ?
- Rotation, vibration: combien de degrés de liberté ? Pourquoi ?
- Pourquoi 6 degrés de liberté dans un solide ? ( $E_C + E_P$ )
- C'est quoi un mode normal ? Comment on découpe des oscillateurs ?
- Quantum d'énergie dans  $\omega \propto \sin(\frac{\hbar\omega}{2})$  ? (Phonons)
- Est-ce que les phonons ont toujours cette relation de dispersion ? (non: optiques, acoustiques)
- Pourquoi s'intéresse-t-on aux phonons pour lesquels  $\omega$  s'annule ?
- Revenir sur la moyenne de la vitesse du son ( $\frac{3}{2}C^3 = \frac{2}{3}C_L^3 + \frac{1}{3}C_S^3$ ).

## COMMENTAIRES

- Plan classique, difficile de faire autrement.
- Faire ressortir la physique: 7 domaines de  $T$ .
- Trouver d'autres supports: courbes expérimentales, figures --
- Plus parler des degrés de liberté
- Parler NORMÉENENT du théorème d'équipartition.
- Expliquer pourquoi on passe d'échelle en  $\omega$  en échelle de  $T$ .  
(parler de Boltzmann, compétition  $\text{exp}(-\omega/kT) / \text{exp}(0)$ )
- Bien expliquer: Einstein  $\rightarrow$  phonons optiques  
Debye  $\rightarrow$  phonons acoustiques ( $\omega$  s'annule; super, on a deux -  $\text{exp}(-\omega/kT)$ )
- Expérimentalement, comment on mesure  $\rho(\omega)$  ?

## BIBLIO:

- BFR de thermo
- Qui de thermo, Qui de phy stat
- Comprendre la thermo, Gonçzi
- aller voir wikipedia anglaise.