

# statistique quantique des gaz parfaits: les bosons

Physique thermique et statistique (PHY2215)

vingtième cours

François Schiettekatte  
Université de Montréal  
Hiver 2009

1

## Survol

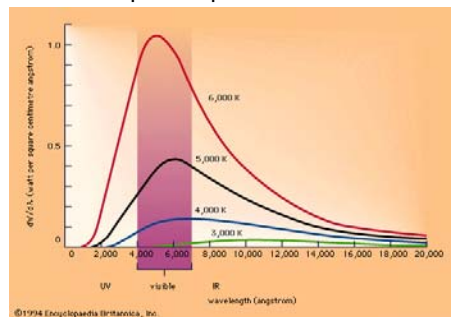
- radiation du corps noir
- interaction entre atomes dans les solides
  - nous avons déjà vu deux modèles d'interaction
    - solide d'*Einstein*
    - équation de *van der Waals*
  - cette fois: approximation de Debye



2

## corps noir

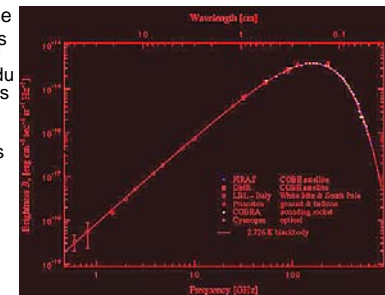
- Émission du corps noir p/r au domaine visible



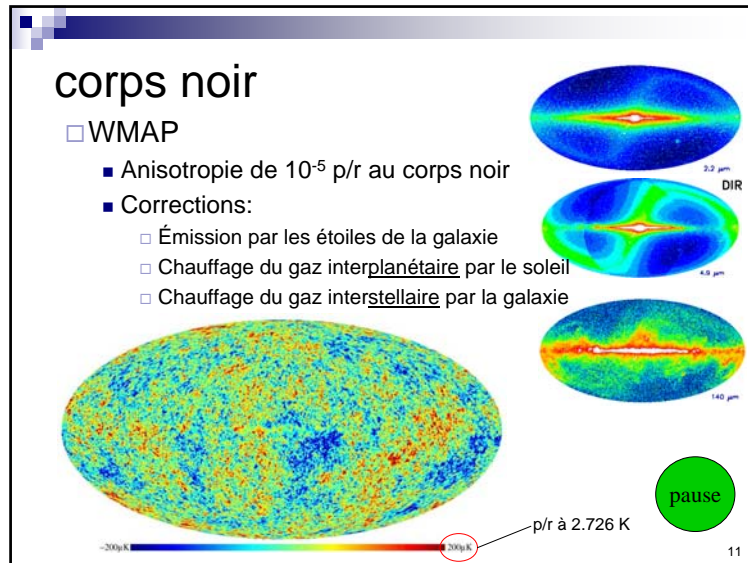
9

## corps noir

- maximum de la densité spectrale
  - la radiation fossile de l'univers émet un spectre qui reproduit exactement le rayonnement du corps noir sur plusieurs ordres de grandeur en terme de fréquence
  - l'univers n'est ni plus ni moins qu'un gaz de photons en expansion adiabatique
  - la fréquence maximale est à 170 GHz (ondes millimétriques)
  - la "température de l'univers" est ainsi de 2.726 K actuellement
  - Source: <http://rst.gsfc.nasa.gov/Sect20/A9.html>



10



## interaction entre particules

- vibrations dans un réseau cristallin
  - un atome dans un solide est analogue à une masse dans un oscillateur harmonique
  - l'énergie associée à une fréquence de vibration  $\nu$  sera
 
$$E_{n_x, n_y, n_z} = \left( n_x + n_y + n_z + \frac{3}{2} \right) h \nu$$
  - les quanta d'énergie associés à ces vibrations sont appelés *phonons*
  - ils se comportent comme des bosons de spin = 0

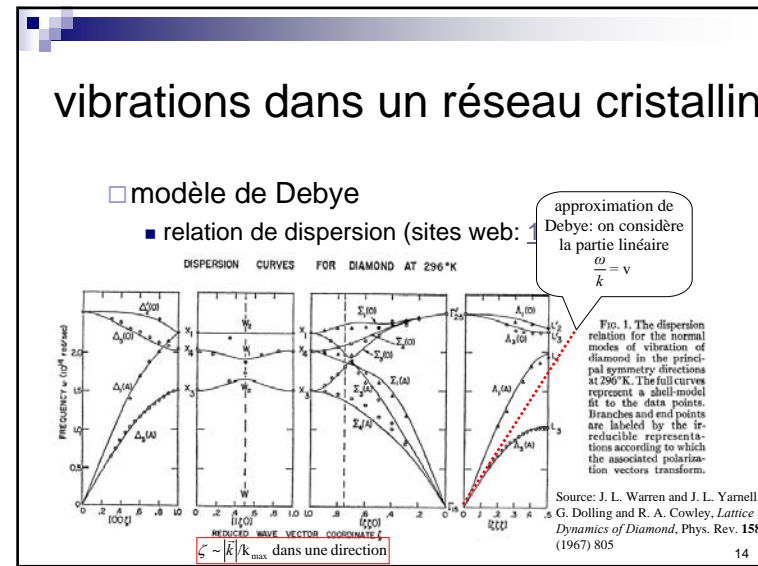
12

## vibrations dans un réseau cristallin

- modèle d'Einstein
  - une seule fréquence par atome
  - les atomes vibrent indépendamment par rapport à leur position d'équilibre
- modèle de Debye
  - les atomes vibrent selon des modes collectifs
  - 2 modes transversaux, 1 mode longitudinal «slinky»

$k = 2\pi / \lambda : \lambda \text{ grand} \Leftrightarrow k \text{ petit}$

13



## vibrations dans un réseau cristallin

### □ modèle de Debye

- comme pour les photons

- nombre moyen de vibrations à la fréquence  $\nu$ :  $\bar{n} = \frac{1}{e^{\beta h \nu} - 1}$

- ondes dans une cavité

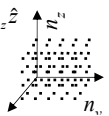
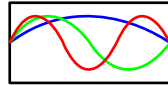
- vecteur d'onde  $\vec{k} = \frac{2\pi}{2L_x} n_x \hat{x} + \frac{2\pi}{2L_y} n_y \hat{y} + \frac{2\pi}{2L_z} n_z \hat{z}$

- $N$  atomes,  $3N$  degrés de liberté présents

- l'intégrale sur tous les modes accessibles n'est pas infinie

$$3N = 3 \int dn_x dn_y dn_z = 3 \frac{8L_x L_y L_z}{(2\pi)^3} \int_0^{k_D} dk_x dk_y dk_z$$

- on cherche  $k_D$  la limite en terme de nombre d'onde



15

## capacité calorifique dans un métal

### ■ capacité calorifique dans un métal

- $C_V$  totale à basse T

= électrons + vibration des atomes

$$C_V = \frac{\pi^2}{2} \frac{Nk_B^2}{\varepsilon_F} T + \frac{12\pi^4}{5} Nk_B \left(\frac{T}{\Theta_D}\right)^3 \left( = Nk_B \left[ \frac{\pi^2}{2} \frac{T}{\varepsilon_F / k_B} + \frac{12\pi^4}{5} \left(\frac{T}{\Theta_D}\right)^3 \right] \right)$$

cours 16:  $C_V \sim T^3 \neq e^{\Theta_D/T}$

- ou  $\frac{C_V}{T} = a + bT^2$ ,  $a = \frac{\pi^2}{2} \frac{Nk_B^2}{\varepsilon_F}$ ,  $b = \frac{12\pi^4}{5} Nk_B \left(\frac{1}{\Theta_D}\right)^3$

20

## capacité calorifique dans un métal

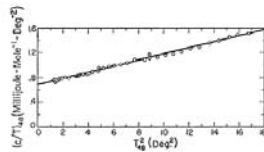


FIG. 5. Atomic heat of copper.

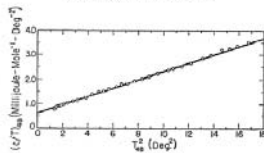


FIG. 6. Atomic heat of silver.

W. S. Corak, M. P. Garfunkel, C. B. Satterthwaite, and A. Wexler  
Phys. Rev. 98, 1699-1707 (1955)

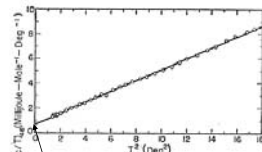


FIG. 7. Atomic heat of gold.

$$\frac{C_V}{T} = a + bT^2$$

$$a = \frac{\pi^2}{2} \frac{Nk_B^2}{\varepsilon_F}$$

$$b = \frac{12\pi^4}{5} Nk_B \left(\frac{1}{\Theta_D}\right)^3$$

21

## à retenir

### ■ Corps noir

- émissivité en  $T^4$
- pic se déplace  $\sim T$

### ■ Modèle de Debye

- les modes collectifs de vibration rendent mieux compte des résultats expérimentaux
- deux contribution à la chaleur spécifique
  - vibrations (phonons):  $\sim T^3$
  - électrons (dans les conducteurs):  $\sim T$

22