

**Corso di Meccanica Statistica**  
**Compito del 7/9/2022**  
**Proff. S. Caprara, I. Giardina e M. Grilli**

Si consideri un sistema costituito da  $N$  particelle identiche, di massa  $m$ , non interagenti, che si muovono sul piano  $xy$ , con Hamiltoniana di singola particella

$$H(\mathbf{p}, \mathbf{q}) = \frac{p^2}{2m} + \gamma r^4,$$

dove  $p \equiv |\mathbf{p}|$ ,  $r \equiv |\mathbf{q}|$  e  $\gamma > 0$  è un parametro dimensionale. Il sistema è a contatto con un bagno termico a temperatura  $T$ .

1. Assumendo che sia applicabile la statistica classica e che il sistema sia in equilibrio alla temperatura  $T$ :

- 1.a) determinare l'energia interna del gas  $U$  [4 punti];
- 1.b) determinare la probabilità  $\mathcal{P}$  che l'energia cinetica di una particella sia minore di  $\kappa_B T$  [3 punti];
- 1.c) determinare la distanza media  $\bar{r}$  di una particella dall'origine delle coordinate, in funzione della temperatura  $T$  del gas [3 punti].

2. Assumendo che il sistema sia composto da Bosoni di spin 0:

- 2.a) dimostrare l'esistenza della condensazione di Bose-Einstein e calcolare la temperatura di condensazione  $T_0$  [6 punti];
- 2.b) calcolare la frazione media di particelle che si trovano nello stato fondamentale a  $T = \frac{1}{9}T_0$  [4 punti].

3. Assumendo che il sistema sia composto da Fermioni di spin  $\frac{1}{2}$  e si trovi a  $T = 0$ :

- 3.a) determinare l'energia di Fermi  $\varepsilon_F$  del gas in funzione del numero  $N$  di particelle [4 punti];
- 3.b) determinare la distanza media  $\bar{r}$  di una particella dall'origine delle coordinate, in funzione dell'energia di Fermi  $\varepsilon_F$  [6 punti].

• Si ricordi che  $\xi(\frac{3}{2}) \equiv \int_0^\infty dz z^{1/2} (e^z - 1)^{-1} = \Gamma(\frac{3}{2})\zeta(\frac{3}{2}) \approx 2.315$ . Valori utili della funzione Gamma di Eulero:  $\Gamma(\frac{1}{4}) \approx 3.626$ ,  $\Gamma(\frac{1}{2}) = \sqrt{\pi} \approx 1.772$ ,  $\Gamma(\frac{3}{4}) = \pi\sqrt{2}/\Gamma(\frac{1}{4}) \approx 1.225$ .

## Risposte

1.a) L'energia interna può essere calcolata a partire dall'energia libera  $F$  mediante la relazione  $U = \left. \frac{\partial \beta F}{\partial \beta} \right|_{V,N}$ , con  $\beta \equiv (\kappa_B T)^{-1}$ .

Per un sistema di  $N$  particelle classiche non interagenti  $Z_N = Z_1^N / N! \approx (Z_1 e / N)^N$  dove  $Z_1$  è la funzione di partizione di singola particella. Quindi  $F = -\kappa_B T \ln Z_N = -\kappa_B T N \ln(Z_1 e / N)$ . Inoltre

$$\begin{aligned} Z_1 &= \int \frac{d^2 \mathbf{p} d^2 \mathbf{q}}{h^2} e^{-\beta H(\mathbf{q}, \mathbf{p})} = \frac{\pi^2}{h^2} \frac{2m}{\beta} \frac{1}{\sqrt{\gamma \beta}} \int_0^\infty d\eta e^{-\eta} \int_0^\infty d\nu e^{-\nu^2} \\ &= \frac{\pi^2}{h^2} \frac{2m}{\beta} \frac{1}{\sqrt{\gamma \beta}} \frac{\sqrt{\pi}}{2} = \frac{\pi^{5/2} m}{h^2 \gamma^{1/2} \beta^{3/2}}, \end{aligned}$$

dove si è posto  $\eta \equiv \beta p^2 / (2m)$  e  $\nu \equiv \sqrt{\beta \gamma} r$ . Quindi, siccome

$$U = \left. \frac{\partial \beta F}{\partial \beta} \right|_{V,N} = -\frac{N}{Z_1} \frac{\partial Z_1}{\partial \beta},$$

usando l'espressione di  $Z_1$ , si ottiene

$$U = \frac{3}{2} N \kappa_B T.$$

1.b) La probabilità che l'energia cinetica di una particella sia minore di  $\kappa_B T$  equivale alla probabilità che il modulo dell'impulso di una particella sia minore di  $\sqrt{2m\kappa_B T}$ . Quindi, la probabilità cercata vale

$$\mathcal{P} = \frac{\int_0^{\sqrt{2m\kappa_B T}} dp^2 e^{-\beta p^2 / (2m)}}{\int_0^\infty dp^2 e^{-\beta p^2 / (2m)}} = \frac{\int_0^1 d\eta e^{-\eta}}{\int_0^\infty d\eta e^{-\eta}} = 1 - e^{-1} \approx 0.63,$$

dove si è nuovamente posto  $\eta \equiv \beta p^2 / (2m)$ .

1.c) La distanza media cercata vale

$$\bar{r} = \frac{\int_0^\infty dr r^2 e^{-\beta \gamma r^4}}{\int_0^\infty dr r e^{-\beta \gamma r^4}} = \frac{\int_0^\infty d\zeta \zeta^{-1/4} e^{-\zeta}}{\int_0^\infty d\zeta \zeta^{-1/2} e^{-\zeta}} (\beta \gamma)^{1/4} = \frac{\Gamma(\frac{3}{4})}{\Gamma(\frac{1}{2})} (\beta \gamma)^{-1/4} \approx 0.69 \left( \frac{\kappa_B T}{\gamma} \right)^{1/4},$$

dove si è posto  $\zeta \equiv \beta \gamma r^4$ .

2.a) Se il sistema è composto da Bosoni, il numero medio di particelle a temperatura  $T$  è pari a  $N = N_0 + \tilde{N}$ , dove  $N_0$  è il numero medio di particelle nello stato condensato e  $\tilde{N}$  è il numero medio di particelle fuori dal condensato, dato da

$$\tilde{N} = \int_{\varepsilon_{\min}}^{\infty} d\varepsilon \frac{G(\varepsilon)}{e^{\beta(\varepsilon-\mu)} - 1},$$

dove  $G(\varepsilon)$  è la densità degli stati,  $\mu \leq \varepsilon_{\min}$  (l'uguaglianza ha luogo in presenza del condensato) e  $\varepsilon_{\min}$  è il valore minimo dell'energia di una particella. Nel caso in esame,  $\varepsilon_{\min} = 0$ . La condizione affinché esista la condensazione a  $T = T_0$  è che

$$N = \int_{\varepsilon_{\min}}^{\infty} d\varepsilon \frac{G(\varepsilon)}{e^{\beta_0(\varepsilon-\varepsilon_{\min})} - 1} < \infty,$$

dove  $\beta_0 \equiv (\kappa_B T_0)^{-1}$  e la densità degli stati è data da

$$\begin{aligned} G(\varepsilon) &= \int \frac{d^2\mathbf{p} d^2\mathbf{q}}{h^2} \delta[H(\mathbf{p}, \mathbf{q}) - \varepsilon] = \\ &= \frac{\pi^2}{h^2} \int_0^{\infty} dr^2 \int_0^{\infty} dp^2 \delta\left(\frac{p^2}{2m} + \gamma r^4 - \varepsilon\right) = \\ &= \frac{2\pi^2 m}{h^2} \int_0^{\infty} dr^2 \theta(\varepsilon - \gamma r^4) = \frac{2\pi^2 m}{h^2} \sqrt{\frac{\varepsilon}{\gamma}} \theta(\varepsilon). \end{aligned}$$

Di conseguenza, la condizione di condensazione diventa

$$N = \frac{2\pi^2 m}{h^2 \sqrt{\gamma}} \int_0^{\infty} d\varepsilon \frac{\sqrt{\varepsilon}}{e^{\beta_0 \varepsilon} - 1} = \frac{2\pi^2 m \xi(\frac{3}{2})}{h^2 \sqrt{\gamma}} (\kappa_B T_0)^{3/2} < \infty,$$

dove  $\xi(\frac{3}{2}) \equiv \int_0^{\infty} dz z^{1/2} (e^z - 1)^{-1} = \Gamma(\frac{3}{2})\zeta(\frac{3}{2}) \approx 2.315$ . Quindi, esiste la condensazione e

$$T_0 = \frac{1}{\kappa_B} \left[ \frac{h^2 \sqrt{\gamma} N}{2\pi^2 m \xi(\frac{3}{2})} \right]^{2/3}.$$

2.b) Dal punto precedente si ottiene che, per  $T < T_0$ ,

$$N_0(T) = N - \tilde{N}(\mu = 0, T) = N - \frac{2\pi^2 m \xi(\frac{3}{2})}{h^2 \sqrt{\gamma}} (\kappa_B T)^{3/2} = N \left[ 1 - \left( \frac{T}{T_0} \right)^{3/2} \right],$$

per cui

$$\frac{N_0(T = \frac{1}{9}T_0)}{N} = 1 - \frac{1}{27} = \frac{26}{27} \approx 0.96.$$

3.a) L'energia del sistema non dipende dal valore dello spin delle particelle, quindi il numero totale di particelle è

$$N = 2 \int_0^{\varepsilon_F} d\varepsilon G(\varepsilon) = \frac{4\pi^2 m}{h^2 \sqrt{\gamma}} \int_0^{\varepsilon_F} d\varepsilon \sqrt{\varepsilon} = \frac{8\pi^2 m}{3h^2 \sqrt{\gamma}} \varepsilon_F^{3/2},$$

con  $\varepsilon_F \geq \varepsilon_{\min} = 0$ . Invertendo, otteniamo il risultato richiesto,

$$\varepsilon_F = \left( \frac{3h^2 \sqrt{\gamma} N}{8\pi^2 m} \right)^{2/3}.$$

3.b) Per determinare  $\bar{r}$ , occorre calcolare la distribuzione

$$G(\varepsilon, r) = \frac{2\pi^2 r}{h^2} \int_0^\infty dp^2 \delta\left(\frac{p^2}{2m} + \gamma r^4 - \varepsilon\right) = \frac{4\pi^2 m r}{h^2} \theta(\varepsilon - \gamma r^4),$$

tale che  $\int_0^{\varepsilon_F} d\varepsilon \int_0^\infty dr G(\varepsilon, r) = \frac{1}{2} N$  (il fattore  $\frac{1}{2}$  tiene conto della degenerazione di spin). Allora,

$$\bar{r} = \frac{2}{N} \int_0^{\varepsilon_F} d\varepsilon \int_0^\infty dr r G(\varepsilon, r) = \frac{8\pi^2 m}{h^2 N} \int_0^\infty dr r^2 (\varepsilon_F - \gamma r^4) \theta(\varepsilon_F - \gamma r^4).$$

Sostituendo l'espressione di  $N$  in funzione di  $\varepsilon_F$ , si ottiene

$$\bar{r} = \frac{3\sqrt{\gamma}}{\varepsilon_F^{3/2}} \int_0^{(\varepsilon_F/\gamma)^{1/4}} dr r^2 (\varepsilon_F - \gamma r^4) = \frac{4}{7} \left( \frac{\varepsilon_F}{\gamma} \right)^{1/4} \approx 0.57 \left( \frac{\varepsilon_F}{\gamma} \right)^{1/4}.$$