热力学统计物理第十二次作业

董建宇

2021.12

1

理想费米(波色)气体的巨配分函数的对数为:

$$\ln \Xi = \pm \sum_{l} \omega_{l} \ln \left(1 \pm e^{-\alpha - \beta \varepsilon_{l}} \right)$$

即:

$$\ln \Xi = \pm g \frac{2\pi V (2m)^{3/2}}{h^3} \int \sqrt{\varepsilon} \ln \left(1 \pm e^{-\alpha - \beta \varepsilon}\right) d\varepsilon.$$

在弱兼并条件下,理想费米(波色)气体的压强为:

$$\begin{split} p &= \frac{1}{\beta} \frac{\partial}{\partial V} \ln \Xi \\ &= \pm \frac{2\pi g (2m)^{3/2}}{h^3 \beta} \int \sqrt{\varepsilon} \left(\pm e^{-\alpha - \beta \varepsilon} - \frac{1}{2} e^{-2\alpha - 2\beta \varepsilon} \right) \, d\varepsilon \\ &= \frac{g (2\pi m)^{3/2}}{h^3 \beta^{5/2}} e^{-\alpha} \left(1 \mp \frac{1}{4\sqrt{2}} e^{-\alpha} \right) \\ &= \frac{NkT}{V} \left(1 \pm \frac{1}{4\sqrt{2}} e^{-\alpha} \right) \end{split}$$

其中, 利用玻尔兹曼分布近似有:

$$e^{-\alpha} = \frac{N}{V} \frac{h^3}{(2\pi mkT)^{3/2}} \frac{1}{g}.$$

则理想费米(波色)气体的压强为:

$$p = \frac{NkT}{V} \left(1 \pm \frac{1}{4\sqrt{2}} \frac{N}{V} \frac{h^3}{(2\pi mkT)^{3/2}} \frac{1}{g} \right).$$

弱简并理想费米(波色)气体的内能为:

$$U = \frac{3}{2} NkT \left(1 \pm \frac{1}{4\sqrt{2}} \frac{N}{V} \frac{h^3}{(2\pi mkT)^{3/2}} \frac{1}{g} \right).$$

等容热熔为:

$$C_V = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V = \frac{3}{2}Nk\left(1 \mp \frac{1}{8\sqrt{2}}\frac{N}{V}\frac{h^3}{(2\pi mkT)^{3/2}}\frac{1}{g}\right)$$

则弱简并理想费米(波色)气体的熵为:

$$S = \int \frac{C_V}{T} dT + S_0(V)$$

= $\frac{3}{2} Nk \left(\ln T \pm \frac{1}{12\sqrt{2}} \frac{N}{V} \frac{h^3}{(2\pi mkT)^{3/2}} \frac{1}{g} \right) + S_0(V).$

当 $\frac{N}{V} \left(\frac{h}{\sqrt{2\pi m k T}} \right)^3 << 1$ 时,弱简并理想费米(波色)气体趋于经典理想气体,则有:

$$\frac{3}{2}Nk \ln T + S_0(V) = \frac{3}{2}Nk \ln T + Nk \ln \frac{gV}{N} + \frac{3}{2}Nk \left[\frac{5}{3} + \ln \left(\frac{2\pi mk}{h^2} \right) \right]$$

则弱简并理想费米(波色)气体的熵为:

$$S = Nk \left(\frac{5}{2} \pm \frac{1}{8\sqrt{2}} \frac{N}{V} \frac{h^3}{(2\pi mkT)^{3/2}} \frac{1}{q} + \frac{3}{2} \ln \frac{2\pi mkT}{h^2} + \ln \frac{gV}{N} \right)$$

2

约束在磁光陷阱中的理想原子气体, 其能级为:

$$\varepsilon_{n_x,n_y,n_z} = \hbar\omega_x \left(n_x + \frac{1}{2} \right) + \hbar\omega_y \left(n_y + \frac{1}{2} \right) + \hbar\omega_z \left(n_z + \frac{1}{2} \right).$$

化学式 μ 由下式确定:

$$N = \sum_{n_x n_y n_z} \frac{1}{e^{\frac{1}{kT}(\hbar(\omega_x n_x + \omega_y n_y + \omega_z n_z) + \varepsilon_0 - \mu)} - 1}.$$

其中 $\varepsilon_0 = \frac{1}{2}\hbar(\omega_x + \omega_y + \omega_z)$ 。 当 μ 趋向于 ε_0 — 时,临界温度 T_C 由下式确定:

$$\begin{split} N &= \sum_{n_x n_y n_z} \frac{1}{e^{\frac{\hbar}{kT_C}(\omega_x n_x + \omega_y n_y + \omega_z n_z)} - 1} \\ &= \iiint_0^{+\infty} \frac{dn_x dn_y dn_z}{e^{\frac{\hbar}{kT_C}(\omega_x n_x + \omega_y n_y + \omega_z n_z)} - 1} \\ &= \left(\frac{kT_C}{\hbar \overline{\omega}}\right)^3 \iiint_0^{+\infty} \frac{dn_x' dn_y' dn_z'}{e^{n_x' + n_y' + n_z'} - 1} \\ &= \left(\frac{kT_C}{\hbar \overline{\omega}}\right)^3 \iiint_0^{+\infty} dn_x' dn_y' dn_z' \sum_{l=1}^{+\infty} e^{-l(n_x' + n_y' + n_z')} \\ &= \left(\frac{kT_C}{\hbar \overline{\omega}}\right)^3 \sum_{l=1}^{+\infty} \frac{1}{l^3} \\ &= 1.202 \left(\frac{kT_C}{\hbar \overline{\omega}}\right)^3. \end{split}$$

其中 $n_i'=\frac{\hbar\omega_i}{kT_C}n_i(i=x;y;z),~\overline{\omega}^3=\omega_x\omega_y\omega_z$ 。在 $T\leq T_C$ 时,原子气体的化学势趋于 $\frac{\hbar}{2}(\omega_x+\omega_y+\omega_z)=\varepsilon_0$,则有:

$$\begin{split} N &= N_0 + \iiint_0^{+\infty} \frac{dn_x dn_y dn_z}{e^{\frac{\hbar}{kT}(\omega_x n_x + \omega_y n_y + \omega_z n_z)} - 1} \\ &= N_0 + 1.202 \left(\frac{kT}{\hbar \overline{\omega}}\right)^3 \\ &= N_0 + N \left(\frac{T}{T_C}\right)^3. \end{split}$$

则有:

$$\frac{N_0}{N} = 1 - \left(\frac{T}{T_C}\right)^3.$$

即 $T \leq T_C$ 时有宏观量级的原子凝聚在基态。

3

在体积 V, 圆频率 ω 到 $\omega + d\omega$ 内光子数为:

$$a(\omega) = \frac{V}{\pi^2 c^3} \frac{\omega^2 d\omega}{e^{\frac{\hbar \omega}{kT}} - 1}$$

则温度为 T, 体积 V 内的光子气体的平均总光子数为:

$$N = \int_0^\infty a(\omega) d\omega = 2.404 \frac{V}{\pi^2 c^3} \left(\frac{kT}{\hbar}\right)^3$$

光子数密度为:

$$n = \frac{N}{V} = 2.404 \frac{1}{\pi^2 c^3} \left(\frac{kT}{\hbar}\right)^3$$

3.1

温度为 1000K 时:

$$n_1 = 2.03 \times 10^{16} m^{-3}.$$

3.2

温度为 3K 时:

$$n_2 = 5.48 \times 10^8 m^{-3}.$$

4

光子气体内能为:

$$U = \frac{\pi^2 k^4}{15c^3 \hbar^3} V T^4.$$

则其等容热熔为:

$$C_V = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V = \frac{4\pi^2 k^4}{15c^3\hbar^3} V T^3.$$

则光子气体的熵为:

$$S = \int \frac{C_V}{T} dT = \frac{4\pi^2 k^4}{45c^3 \hbar^3} VT^3 + S_0.$$

因为 T=0 时有 S=0, 则 $S_0=0$ 。即光子气体的熵为:

$$S = \frac{4\pi^2 k^4}{45c^3\hbar^3} VT^3.$$

5

室温下有: T = 300K, 则有:

$$\lambda = \frac{h}{\sqrt{2\pi mkT}} = 4.30 \times 10^{-9} m.$$

对于金属中自由电子气体: 数密度 $n_1 = 6 \times 10^{28} m^{-3}$, 有:

$$n_1 \lambda^3 = 4.78 \times 10^3 >> 1.$$

即金属中自由电子是简并气体。 对于半导体中导电电子:数密度 $n_2 = 10^{20} m^{-3}$,有:

$$n_2 \lambda^3 = 7.97 \times 10^{-6} \ll 1.$$

即金属中的电子是非简并气体。