

统计物理试题

2004. 6. 18

1. 三维自由电子气体中，电子密度为 n 。

(1) 求费米能 ε_F 。

(2) 若气体温度为 T ，且 $kT/\varepsilon_F \sim 10^{-2}$ ，试判断玻耳兹曼统计是否近似适用于此系统。

(3) 将此系统置于弱磁场 \mathcal{B} 中，计入电子自旋磁矩在磁场中的取向能，但不计磁场对电子轨道运动的影响，证明零温电子气体由自旋引起的顺磁磁化强度为

$$\mathcal{M} = \frac{3}{2} n \mu_B \left(\frac{\mu_B \mathcal{B}}{\varepsilon_F} \right).$$

2. 二维玻色气体的粒子能谱为 $\varepsilon = \frac{p^2}{2m}$ ，粒子面密度为 n 。

(1) 计算态密度。

(2) 求温度为 T 时的化学势 μ 。

(3) 确定 $\mu = 0$ 时的温度 T_c ，并说明此结果的物理意义。

3. 某原子静止时辐射波长为 λ_0 的光。由该原子组成的气体发光时，由于热运动，每个原子都是运动光源，导致多普勒效应：当原子沿光传播方向的速度分量为 v_x 时，观察者实际测得的波长为 $\lambda = \lambda_0 \left(1 - \frac{v_x}{c} \right)$ ，其中 c 为光速。

(1) 根据玻耳兹曼统计，导出温度为 T 时气体原子按速度分量 v_x 的概率分布。

(2) 多普勒效应引起光谱展宽。试证，光谱强度按波长的分布近似为

$$I = I_0 e^{-\frac{mc^2}{2kT} \left(\frac{\lambda - \lambda_0}{\lambda_0} \right)^2}.$$

(3) 求原子光谱的多普勒相对展宽 $\sqrt{(\lambda - \lambda_0)^2} / \lambda_0$ 。

(积分公式： $\int_{-\infty}^{+\infty} e^{-x^2} dx = \sqrt{\pi}$.)

统计物理试题答案与评分标准

1. (共 35 分)

(1) 计入自旋简并度, 三维电子气体的态密度为

$$D(\varepsilon) = \frac{4\pi V}{h^3} (2m)^{3/2} \varepsilon^{1/2}. \quad (5 \text{ 分}) \quad (1)$$

由零温费米分布,

$$\frac{4\pi V}{h^3} (2m)^{3/2} \int_0^{\varepsilon_F} \varepsilon^{1/2} d\varepsilon = N. \quad (5 \text{ 分}) \quad (2)$$

解得

$$\varepsilon_F = \frac{h^2}{2m} \left(\frac{3n}{8\pi} \right)^{2/3} = \frac{\hbar^2}{2m} (3\pi^2 n)^{2/3}. \quad (5 \text{ 分}) \quad (3)$$

(2) 由 $kT/\varepsilon_F = T/T_F \sim 10^{-2}$ 知, 自由电子气体 不满足弱简并性条件 $T \gg T_F$, 玻耳兹曼统计不适用. (5 分)

(3) 加外磁场后, 自旋磁矩与之平行和反平行电子的能量分别为 $\varepsilon_- = \varepsilon - \mu_B \mathcal{B}$ 和 $\varepsilon_+ = \varepsilon + \mu_B \mathcal{B}$, 其中 ε 为平动能; 不同自旋的电子从各自最低能级开始, 填充至费米能级 ε_F (对应的平动能分别为 $\varepsilon_F + \mu_B \mathcal{B}$ 和 $\varepsilon_F - \mu_B \mathcal{B}$). 总粒子数 N 和电子自旋磁矩在磁场方向的总分量 M 分别为 $N = N_- + N_+$ 和 $\mu_M = (N_- - N_+) \mu_B$, 其中自旋磁矩与磁场平行和反平行的总电子数为

$$N_{\mp} = \frac{2\pi V}{h^3} (2m)^{3/2} \int_0^{\varepsilon_F \pm \mu_B \mathcal{B}} \varepsilon^{1/2} d\varepsilon = \frac{4\pi V}{3h^3} (2m)^{3/2} \varepsilon_F^{3/2} \left(1 \pm \frac{\mu_B \mathcal{B}}{\varepsilon_F} \right)^{3/2} \\ \approx \frac{4\pi V}{3h^3} (2m)^{3/2} \varepsilon_F^{3/2} \left(1 \pm \frac{3\mu_B \mathcal{B}}{2\varepsilon_F} \right) \quad (5 \text{ 分}) \quad (4)$$

根据上式,

$$n = \frac{N}{V} = \frac{8\pi}{3h^3} (2m)^{3/2} \varepsilon_F^{3/2}, \quad (5 \text{ 分}) \quad (5)$$

$$\mathcal{M} = \frac{\mu_M}{V} = \frac{8\pi}{3h^3} (2m)^{3/2} \varepsilon_F^{3/2} \left(\frac{3\mu_B \mathcal{B}}{2\varepsilon_F} \right) \mu_B = \frac{3}{2} n \mu_B \left(\frac{\mu_B \mathcal{B}}{\varepsilon_F} \right). \quad (5 \text{ 分}) \quad (6)$$

2. (共 35 分)

(1) 设系统面积为 A ，则动量大小在 dp 范围内的量子态数为

$$\frac{A}{h^2} 2\pi p dp. \quad (5 \text{ 分}) \quad (7)$$

由 $\varepsilon = \frac{p^2}{2m}$ ， $2p dp = dp^2 = 2m d\varepsilon$ ，代入(7)式，求得能量在 $d\varepsilon$ 范围内的量子态数

$$D(\varepsilon) d\varepsilon = \frac{\pi A}{h^2} (2m) d\varepsilon, \quad (5 \text{ 分}) \quad (8)$$

即二维系统态密度 $D(\varepsilon) = \frac{\pi A}{h^2} (2m)$.

(2) 根据玻色分布，温度为 T 时，能量为 ε 的一个量子态上的平均粒子数为

$$f = \frac{1}{e^{(\varepsilon-\mu)/kT} - 1}. \quad \text{化学势由}$$

$$\frac{\pi A}{h^2} (2m) \int_0^\infty \frac{d\varepsilon}{e^{(\varepsilon-\mu)/kT} - 1} = N \quad (5 \text{ 分}) \quad (9)$$

决定. 利用 $\int \frac{dx}{e^x - 1} = \int \frac{e^{-x} dx}{1 - e^{-x}} = \int \frac{d(1 - e^{-x})}{1 - e^{-x}}$ ，积分后得到

$$\mu = kT \ln\left(1 - e^{-nh^2/2\pi mkT}\right). \quad (10 \text{ 分}) \quad (10)$$

(3) 由(10)式可见， $\mu = 0$ 时的温度为

$$T_c = 0, \quad (5 \text{ 分}) \quad (11)$$

表明二维玻色系统在有限温度下无玻色 - 爱因斯坦凝结现象. (5分)

3. (共 30 分)

(1) 根据玻耳兹曼分布，原子动量在 $dp_x dp_y dp_z$ 范围内，位置在 $dx dy dz$ 范围内的概率为

$$\frac{e^{-\frac{p_x^2 + p_y^2 + p_z^2}{2mkT}} dp_x dp_y dp_z dx dy dz}{\iiint e^{-\frac{p_x^2 + p_y^2 + p_z^2}{2mkT}} dp_x dp_y dp_z \iiint dx dy dz}. \quad (5 \text{ 分}) \quad (12)$$

上式对位置及除 p_x 外的其他动量分量积分，并将变量 p_x 变换为 v_x ，得到

原子按速度分量 v_x 的概率分布

$$P(v_x)dv_x = \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{1/2} e^{-\frac{mv_x^2}{2kT}} dv_x. \quad (5 \text{ 分}) \quad (13)$$

(2) 由多普勒频移公式得 $v_x = -c\left(\frac{\lambda - \lambda_0}{\lambda_0}\right)$, 代入(13)式, 可得原子按发光实测波长 λ 的概率分布

$$P(\lambda) \propto e^{-\frac{mc^2}{2kT}\left(\frac{\lambda - \lambda_0}{\lambda_0}\right)^2}. \quad (5 \text{ 分}) \quad (14)$$

上式是以 λ_0 为中心的狭窄分布, 因此可以忽略光子能量的变化, 认为光强分布近似正比于光子数分布, 亦即正比于发光原子数的波长分布. 根据(14)式, 取中心光强为 I_0 , 则有

$$I = I_0 e^{-\frac{mc^2}{2kT}\left(\frac{\lambda - \lambda_0}{\lambda_0}\right)^2} \propto P(\lambda). \quad (5 \text{ 分}) \quad (15)$$

(3) 由于

$$\begin{aligned} \overline{\left(\frac{\lambda - \lambda_0}{\lambda_0}\right)^2} &= \frac{\int_{-\infty}^{+\infty} \left(\frac{\lambda - \lambda_0}{\lambda_0}\right)^2 I(\lambda) d\lambda}{\int_{-\infty}^{+\infty} I(\lambda) d\lambda}, \quad (5 \text{ 分}) \quad (16) \\ &= \frac{\int_{-\infty}^{+\infty} \left(\frac{v_x}{c}\right)^2 P(v_x) dv_x}{\int_{-\infty}^{+\infty} P(v_x) dv_x} = \frac{\overline{v_x^2}}{c^2} \end{aligned}$$

能均分定理又给出 $\frac{1}{2}m\overline{v_x^2} = \frac{1}{2}kT$, 所以多普勒相对展宽

$$\sqrt{\overline{\left(\frac{\lambda - \lambda_0}{\lambda_0}\right)^2}} = \sqrt{\frac{kT}{mc^2}}. \quad (5 \text{ 分}) \quad (17)$$

此结果亦可由(16)式通过积分直接计算得到.