

# 中国科学技术大学物理学院

## 2024 ~ 2025 学年第二学期考试试卷

课程名称: 热力学与统计物理 (A) 课程代码: \_\_\_\_\_

开课院系: 物理学院 考试形式: 闭卷

姓名: \_\_\_\_\_ 学号: \_\_\_\_\_ 专业: \_\_\_\_\_

【答题中可能用到的数学关系:

$$\ln N! \simeq N \ln N - N \quad (1+x)^\alpha = 1 + \alpha x + \frac{\alpha(\alpha-1)}{2} x^2 + \dots$$

$$\int_0^\infty x^{p-1} e^{-x} dx = \Gamma(p) \quad \int_0^\infty x^p e^{-x^2} dx = \frac{1}{2} \Gamma\left(\frac{p+1}{2}\right)$$

$$\int_0^\infty \frac{x^{\nu-1}}{1-e^{-x}} dx = \Gamma(\nu) F_\nu(\lambda) \quad \text{其中: } F_\nu(\lambda) = \sum_{l=1}^{\infty} \frac{\lambda^l}{l^\nu}$$

上面的  $\Gamma(p)$  是欧拉  $\Gamma$  函数。 $\Gamma(p+1) = p\Gamma(p)$ ; 当  $p$  是整数时  $\Gamma(p+1) = p!$ ;  
 $\Gamma(1/2) = \sqrt{\pi}$ 。】

( 装订线内不要答题 )

一、 氢分子的转动能级  $\varepsilon_l = l(l+1)k_B\Theta_r$ ,  $\Theta_r \simeq 88$  K。由于核自旋的全同性, 当  $l$  为偶数时, 简并度为  $(2l+1)$ , 这种氢分子称为仲氢; 当  $l$  为奇数时, 简并度为  $3(2l+1)$ , 这种氢分子称为正氢。正常情况下, 正氢分子之间可以很快达到平衡, 仲氢分子之间也可以很快达到平衡, 但是正氢和仲氢之间转换非常缓慢, 需要很常时间才能达到真正的平衡态。不考虑相互作用的影响。

- 求常温 (可以当成是远高于  $\Theta_r$ ) 下, 一摩尔完全平衡的氢气中正氢摩尔数  $N_o$  和仲氢的摩尔数  $N_p$ 。
- 把一摩尔氢气从常温常压下开始降温并液化。降温过程比较快, 正氢和仲氢的摩尔数仍然是室温时的  $N_o$  和  $N_p$ 。求刚刚液化时氢分子旋转自由度对内能的贡献。已知常压下, 氢的沸点  $T_b = 20$  K。

3. 保持温度为  $T_b$ , 旋转自由度慢慢达到真正的平衡态。求这个过程一摩尔氢释放的热量(即自旋自由度的内能变化)。这些热量可以使多少摩尔液氢气化? 已知氢的气化潜热  $L = 0.45 \text{ kJ/mol}$ ,  $N_A k_B \Theta_r = 0.73 \text{ kJ}$ ,  $N_A$  是阿伏伽德罗常数。

## 参考答案

### 1. 室温下配分函数

$$\begin{aligned} z_o &= \sum_{l=0,2,\dots} \omega_l e^{-\beta \epsilon_l} = \sum_{l=0,2,\dots} (2l+1) e^{-l(l+1)\Theta_r/T} \\ &\simeq \frac{1}{2} \int_0^\infty e^{-l(l+1)\Theta_r/T} (2l+1) dl = \frac{T}{2\Theta_r} \\ z_p &= \sum_{l=1,3,\dots} \omega_l e^{-\beta \epsilon_l} = 3 \sum_{l=1,3,\dots} (2l+1) e^{-l(l+1)\Theta_r/T} \\ &\simeq \frac{3}{2} \int_0^\infty e^{-l(l+1)\Theta_r/T} (2l+1) dl = \frac{3T}{2\Theta_r} \\ z &= z_o + z_p = \frac{2T}{\Theta_r} \end{aligned}$$

一摩尔氢中

$$\begin{aligned} a_l &= \frac{N_A}{z} \omega_l e^{-\beta \epsilon_l} = \frac{N_A \omega_l}{z} e^{-l(l+1)\Theta_r/T} \\ N_o &= \sum_{l=1,3,\dots} a_l = \sum_{l,3,\dots} \frac{1}{z} \omega_l e^{-\beta \epsilon_l} \\ &= \frac{z_o}{z} = \frac{3N_A T / (2\Theta_r)}{2T/\Theta_r} = \frac{3N_A}{4} \\ N_p &= \frac{z_p}{z} = \frac{N_A}{4} \end{aligned}$$

2.

$$\begin{aligned} z_o &= \sum_{l=1,3,\dots} \omega_l e^{-\beta \epsilon_l} \simeq 3[3e^{-2\Theta_r/T} + 7e^{-12\Theta_r/T}] = 9e^{-2\Theta_r/T} \left[ 1 + \frac{7}{3}e^{-10\Theta_r/T} \right] \\ U_o &= N_o k_B T^2 \frac{\partial \ln z_o}{\partial T} \simeq N_o k_B T^2 \frac{\partial}{\partial T} \left[ -\frac{2\Theta_r}{T} + \ln 9 + \frac{7}{3}e^{-10\Theta_r/T} \right] \\ &= 2N_o k_B \Theta_r + \frac{14}{3}N_o k_B \Theta_r e^{-10\Theta_r/T} \simeq \frac{3N_A}{2} k_B \Theta_r \\ z_p &= \sum_{l=0,2,\dots} \omega_l e^{-\beta \epsilon_l} \simeq 1 + 5e^{-6\Theta_r/T} \\ U_p &= N_p k_B T^2 \frac{\partial \ln z_p}{\partial T} = N_p k_B T^2 \frac{\partial}{\partial T} [5e^{-6\Theta_r/T}] \\ &\simeq \frac{15N_A k_B \Theta_r}{2} e^{-6\Theta_r/T} \simeq 0 \\ U &= U_o + U_p \simeq \frac{3N_A}{2} k_B \Theta_r \end{aligned}$$

### 3. 完全平衡后

$$\begin{aligned}
 z &= z_o + z_p = \sum_l \omega_l e^{-\beta \varepsilon_l} \simeq 1 + 9e^{-2\Theta_r/T} \\
 U' &= N_A k_B T^2 \frac{\partial \ln z}{\partial T} \simeq N_A k_B T^2 \frac{\partial}{\partial T} [9e^{-2\Theta_r/T}] \\
 &\simeq 18N_A k_B \Theta_r e^{-2\Theta_r/T} \simeq 0 \\
 Q &= U - U' \simeq \frac{3N_A k_B \Theta_r}{2} = 1.10 \text{ kJ} \\
 \Delta N &= Q/L = 2.43 \text{ mol}
 \end{aligned}$$

二、有  $N$  个无相互作用、可以分辨的粒子处在一维谐振子势中，每个粒子可能能量  $(n + 1/2)\hbar\omega$ ，其中  $n = 0, 1, 2, \dots$  是量子数， $\omega$  为常数，每个能量的简并度均为 1。系统温度为  $T$ 。

1. 求系统平均能量  $U$ 。
2. 求保持  $\omega$  不变时系统的热容。
3. 求能量的涨落  $\overline{\Delta E^2}$ 。
4. 求能量的三阶矩，即  $\overline{\Delta E^3}$ 。

### 参考答案

#### 1. 单粒子配分函数

$$\begin{aligned}
 z &= \sum_{\mu} e^{-\beta(n+1/2)\hbar\omega} = \frac{e^{-\beta\hbar\omega/2}}{1 - e^{-\beta\hbar\omega}} \\
 Z &= z^N \quad \Rightarrow \quad \ln Z = -\frac{N\beta\hbar\omega}{2} + \frac{N}{1 - e^{-\beta\hbar\omega}} \\
 U &= -\left(\frac{\partial \ln Z}{\partial \beta}\right)_{N\omega} = \frac{N\hbar\omega}{2} + \frac{N\hbar\omega}{e^{\beta\hbar\omega} - 1}
 \end{aligned}$$

#### 2. 热容

$$C = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{N\omega} = N \left(\frac{\hbar\omega}{k_B T}\right)^2 \frac{e^{\beta\hbar\omega}}{(e^{\beta\hbar\omega} - 1)^2}$$

#### 3. 能量涨落

$$\begin{aligned}
 \overline{\Delta E^2} &= \overline{(E - \bar{E})^2} = \bar{E}^2 - \overline{E^2} = \frac{1}{Z} \frac{\partial^2 Z}{\partial \beta^2} - \bar{E}^2 = \frac{\partial^2 \ln Z}{\partial \beta^2} = -\frac{\partial U}{\partial \beta} \\
 &= k_B T^2 \frac{\partial U}{\partial T} = N(\hbar\omega)^2 \frac{e^{\beta\hbar\omega}}{(e^{\beta\hbar\omega} - 1)^2}
 \end{aligned}$$

#### 4. 能量三阶矩

$$\begin{aligned}
 \overline{(E - \bar{E})^3} &= \overline{E^3 - 3E^2\bar{E} + 3E\bar{E}^2 - \bar{E}^3} \\
 &= \bar{E}^3 - 3\bar{E}^2\bar{E} + 2\bar{E}^3 \\
 \frac{\partial^3 \ln Z}{\partial \beta^3} &= \frac{\partial^2}{\partial \beta^2} \left[ \frac{1}{Z} \frac{\partial Z}{\partial \beta} \right] = \frac{\partial}{\partial \beta} \left[ -\frac{1}{Z^2} \left( \frac{\partial Z}{\partial \beta} \right)^2 + \frac{1}{Z} \frac{\partial^2 Z}{\partial \beta^2} \right] \\
 &= \frac{2}{Z^2} \left( \frac{\partial Z}{\partial \beta} \right)^3 - \frac{2}{Z^2} \frac{\partial Z}{\partial \beta} \frac{\partial^2 Z}{\partial \beta^2} - \frac{1}{Z} \frac{\partial}{\partial \beta} \frac{\partial^2 Z}{\partial \beta^2} + \frac{1}{Z} \frac{\partial^3 Z}{\partial \beta^3} \\
 &= 2 \left( \frac{1}{Z} \frac{\partial Z}{\partial \beta} \right)^3 - 3 \frac{1}{Z} \frac{\partial Z}{\partial \beta} \times \frac{1}{Z} \frac{\partial^2 Z}{\partial \beta^2} + \frac{1}{Z} \frac{\partial^3 Z}{\partial \beta^3} \\
 &= -2\bar{E}^3 + 3\bar{E}\bar{E}^2 - \bar{E}^3 \\
 \overline{\Delta E^3} &= -\frac{\partial^3 \ln Z}{\partial \beta^3} = -\frac{\partial \bar{\Delta E}^2}{\partial \beta} = N(\hbar\omega)^3 \left[ -\frac{e^{\beta\hbar\omega}}{(e^{\beta\hbar\omega} - 1)^2} + \frac{2e^{2\beta\hbar\omega}}{(e^{\beta\hbar\omega} - 1)^3} \right] \\
 &= N(\hbar\omega)^3 \frac{e^{\beta\hbar\omega}(e^{\beta\hbar\omega} + 1)}{(e^{\beta\hbar\omega} - 1)^3}
 \end{aligned}$$

三、用简化的硬球势模型讨论非理想气体的方程。假设原子作用力程为  $a$ ，把体积为  $V$  的空间均匀分为  $V/a^3$  个小格子，每个格子体积为  $a^3$ 。原子可以处在不同格子里，在小格子内可以当作是自由的经典粒子，但是每个格子里最多只有一个原子。

1. 求温度为  $T$  时，每个格子内粒子的单粒子配分函数  $z(T)$ 。
2. 当系统中有  $N$  个粒子时，求系统的配分函数  $Z(N, T, V)$ 。
3. 同上一小题，求系统的压强  $p$ 。
4. 证明当  $Na^3 \ll V$  时状态方程可以写成  $p(V - Na^3/2) = Nk_B T$ 。

#### 参考答案

1. 每个格子内的单粒子配分函数

$$\begin{aligned}
 z(T) &= \int e^{-\beta p^2/2m} \frac{d^3 p d^3 r}{h^3} = \frac{4\pi a^3}{h^3} \int_0^\infty e^{-p^2/(2mk_B T)} p^2 dp \\
 &= a^3 \left( \frac{2\pi m k_B T}{h^2} \right)^{3/2}
 \end{aligned}$$

2.  $N$  个粒子放在  $N_0 = V/a^3$  个格子里，每个格子最多放一个粒子，共有  $C_{N_0}^N = N_0!/[N!(N_0 - N)!]$  中方法，系统的配分函数为

$$\begin{aligned}
 Z &= C_{N_0}^N z^N = \frac{N_0!}{N!(N_0 - N)!} z^N \quad \text{考虑全同} \\
 Z &= \frac{N_0!}{(N_0 - N)!} z^N \quad \text{不考虑全同，这两个结果都给分}
 \end{aligned}$$

### 3. 压强

$$p = k_B T \left( \frac{\partial \ln Z}{\partial V} \right)_{NT} = k_B T \frac{\partial}{\partial V} [N_0 \ln N_0 - N \ln N - (N_0 - N) \ln(N_0 - N) + N \ln z]$$

$$= k_B T \ln \frac{N_0}{N_0 - N} \frac{\partial N_0}{\partial V} = \frac{k_B T}{a^3} \ln \frac{V}{V - Na^3}$$

4.

$$p = -\frac{k_B T}{a^3} \ln(1 - Na^3/V) = \frac{k_B T}{a^3} \left[ \frac{Na^3}{V} + \frac{1}{2} \left( \frac{Na^3}{V} \right)^2 + \dots \right]$$

$$= \frac{Nk_B T}{V} \left[ 1 + \frac{Na^3}{2V} + \dots \right]$$

$$Nk_B T = \frac{pV}{1 + Na^3/2V + \dots} = pV(1 - Na^3/2V + \dots)$$

$$= p(V - Na^3/2 + \dots) \simeq p(V - Na^3/2)$$

四、利用 Stoner 模型解释金属中电子自发磁化现象。在平均场近似下，动量为  $\mathbf{p}$ 、自旋为  $\sigma$  的电子能量为

$$\varepsilon_\sigma(\mathbf{p}) = \frac{\mathbf{p}^2}{2m} + I \frac{N_{-\sigma}}{N}$$

$m$  为电子质量， $\sigma = \pm 1$  代表自旋方向， $I > 0$  则是交换作用强度。自旋为  $\sigma$  的电子数密度是  $N_\sigma$ ，取电子自旋磁矩为 1，则  $M = (N_{+1} - N_{-1})$  是系统的磁矩密度。总电子数密度  $N = N_{+1} + N_{-1}$  是一个常数，并且  $N$  很大，可以把温度近似为  $0K$ 。

1.  $I = 0$  时系统的自发磁矩为零，求此时单位体积里电子的费米能量  $\varepsilon_F$  和总能量。
2. 求  $I \neq 0$  时单位体积下电子总能量和总磁矩  $M$  之间的关系。
3. 求系统有自发磁矩的条件。

### 参考答案

1.  $I = 0$  时，单位体积中， $N_{+1} = N_{-1} = N/2$ ，

$$N_\sigma = \int_{|\mathbf{p}| < p_{F\sigma}} \frac{d^3p}{h^3} = \frac{4\pi p_{F\sigma}^3}{3h^3}$$

$$p_F = p_{F\sigma} = \left( \frac{3h^3 N_\sigma}{8\pi} \right)^{1/3} = \left( \frac{3h^3 N}{8\pi} \right)^{1/3} = h \left( \frac{3N}{8\pi} \right)^{1/3}$$

$$\varepsilon_F = \varepsilon_{F\sigma} = \frac{p_{F\sigma}^2}{2m} = \frac{h^2}{2m} \left( \frac{3N_\sigma}{4\pi} \right)^{2/3} = \frac{h^2}{2m} \left( \frac{3N}{8\pi} \right)^{2/3}$$

$$U_\sigma = \int_{|\mathbf{p}| < p_{F\sigma}} \frac{p^2}{2m} \frac{d^3p}{h^3} = \frac{2\pi}{5mh^3} p_{F\sigma}^5 = \frac{2\pi h^2}{5m} \left( \frac{3N_\sigma}{4\pi} \right)^{5/3}$$

$$U_0 = 2U_\sigma = \frac{4\pi h^2}{5m} \left( \frac{3N}{8\pi} \right)^{5/3} = \frac{3}{5} N \varepsilon_F$$

2.  $I \neq 0$  时,

$$\begin{aligned} N_\sigma &= \frac{N + \sigma M}{2} \\ U_\sigma &= \frac{2\pi h^2}{5m} \left( \frac{3N_\sigma}{4\pi} \right)^{2/3} + I \frac{N_\sigma N_{-\sigma}}{N} \\ U &= U_{+1} + U_{-1} = \frac{2\pi h^2}{5m} \left( \frac{3}{4\pi} \right)^{5/3} (N_{+1}^{5/3} + N_{-1}^{5/3}) + 2I \frac{N_{+1} N_{-1}}{N} \\ &= \frac{2\pi h^2}{5m} \left( \frac{3N}{8\pi} \right)^{5/3} \left[ \left( 1 + \frac{M}{N} \right)^{5/2} + \left( 1 - \frac{M}{N} \right)^{5/2} \right] + \frac{IN}{2} \left( 1 - \frac{M^2}{N^2} \right) \\ &= \frac{3}{10} N \varepsilon_F \left[ \left( 1 + \frac{M}{N} \right)^{5/3} + \left( 1 - \frac{M}{N} \right)^{5/2} \right] + \frac{IN}{2} \left( 1 - \frac{M^2}{N^2} \right) \end{aligned}$$

3. 假设  $M \ll N$ , 把  $U$  按照  $M/N$  展开

$$\begin{aligned} U &= \frac{3}{5} N \varepsilon_F \left[ 1 + \frac{1}{2} \cdot \frac{5}{3} \cdot \frac{2}{3} \cdot \frac{M^2}{N^2} + \dots \right] + \frac{IN}{2} \left[ 1 - \frac{M^2}{N^2} \right] \\ &= \frac{3}{5} N \varepsilon_F + \frac{IN}{2} + \left[ \frac{\varepsilon_F}{3} - \frac{I}{2} \right] \frac{M^2}{N} + \dots \end{aligned}$$

平衡时系统自由能/内能极小。当  $I < 2\varepsilon_F/3$  时, 能量随磁矩  $|M|$  增大而增大, 因此平衡时  $M = 0$ , 无自发磁化。当  $I > 2\varepsilon_F/3$  时, 能量随  $|M|$  增大而减小, 因此平衡时  $|M| \neq 0$ , 可以产生自发磁化。

五、讨论  $d$  维空间里自由粒子的玻色-爱因斯坦凝聚 (BEC)。 $d$  维单位“体积”里粒子单粒子态密度  $g(\varepsilon) = C_d \varepsilon^{d/2-1}$ ,  $C_d$  为常数。

1. 计算温度为  $T$ , 化学势为  $\mu$  且不发生 BEC 时系统的粒子数密度和内能密度。
2. 假设系统的粒子数密度为  $N$ , 求发生 BEC 的温度  $T_c$ 。
3. 能够发生 BEC 的维度  $d$  需要满足什么条件?
4. 在  $T = T_c$  时, BEC 前后等容热容发生变化的  $d$  需要满足什么条件?

### 参考答案

#### 1. 粒子数密度和内能密度

$$\begin{aligned} N(T, \mu) &= \int_0^\infty g(\varepsilon) \frac{1}{e^{\beta(\varepsilon-\mu)} - 1} d\varepsilon = C_d \int_0^\infty \frac{\varepsilon^{d/2-1}}{e^{\beta\varepsilon}/\lambda - 1} d\varepsilon \quad \lambda = e^{\beta\mu} \\ &= C_d (k_B T)^{d/2} \int_0^\infty \frac{x^{d/2-1}}{e^x/\lambda - 1} dx = C_d (k_B T)^{d/2} F_{d/2}(\lambda) \\ U(T, \mu) &= \int_0^\infty \varepsilon g(\varepsilon) \frac{1}{e^{\beta(\varepsilon-\mu)} - 1} d\varepsilon = C_d \int_0^\infty \frac{\varepsilon^{d/2}}{e^{\beta\varepsilon}/\lambda - 1} d\varepsilon \\ &= C_d (k_B T)^{d/2+1} \int_0^\infty \frac{x^{d/2}}{e^x/\lambda - 1} dx = C_d (k_B T)^{d/2+1} F_{d/2+1}(\lambda) \end{aligned}$$

2. 发生 BEC 后  $\mu = 0, \lambda = 1$

$$N = C_d(k_B T_c)^{d/2} F_{d/2}(1)$$

$$T_c = \frac{1}{k_B} \left[ \frac{N}{C_d F_{d/2}(1)} \right]^{2/d}$$

3. 发生 BEC 条件

$$F_\nu(\lambda) = \sum_{l=1}^{\infty} \frac{\lambda^l}{l^\nu} \quad \Rightarrow \quad F_\nu(1) = \sum_{l=1}^{\infty} \frac{1}{l^\nu}$$

当  $\nu \leq 1$  时  $F_\nu(1) = \infty$ , 因此  $d \leq 2$  时,  $T_c = 0$ 。所以在  $T \neq 0$  K 能够发生 BEC 的条件是  $d > 2$ 。

4.  $T \geq T_c$  时,

$$C_V = \left( \frac{\partial U}{\partial T} \right)_{NV} = \frac{\partial(U, N)}{\partial(T, N)} = \frac{\partial(U, N)}{\partial(T, \lambda)} \frac{\partial(T, \lambda)}{\partial(T, N)}$$

$$= \left( \frac{\partial U}{\partial T} \right)_\lambda - \left( \frac{\partial U}{\partial \lambda} \right)_T \left( \frac{\partial N}{\partial T} \right)_\lambda / \left( \frac{\partial N}{\partial \lambda} \right)_T$$

当  $T \leq T_c$  时,  $\mu \equiv 0, \lambda \equiv 1$

$$C_V = \left( \frac{\partial U}{\partial T} \right)_\lambda$$

在  $T = T_c$  时,  $\lambda = 1$

$$\Delta C_V = C_V(T_c + 0^+) - C_V(T_c - 0^+) = - \left( \frac{\partial U}{\partial \lambda} \right)_T \left( \frac{\partial N}{\partial T} \right)_\lambda / \left( \frac{\partial N}{\partial \lambda} \right)_T \Big|_{\lambda=1}$$

$$= -C_d(k_B T_c)^{d/2+1} F_{d/2}(1) \times \frac{d}{2} C_d(k_B T_c)^{d/2-1} F_{d/2}(1) / [C_d(k_B T_c)^{d/2} F_{d/2-1}(1)]$$

$$= -C_d(k_B T_c)^{d/2} F_{d/2}(1)^2 / F_{d/2-1}(1)$$

当  $d/2 - 1 \leq 1$  时,  $\Delta C_V = 0$ 。因此  $d > 4$  时,  $\Delta C_v$  不为零。