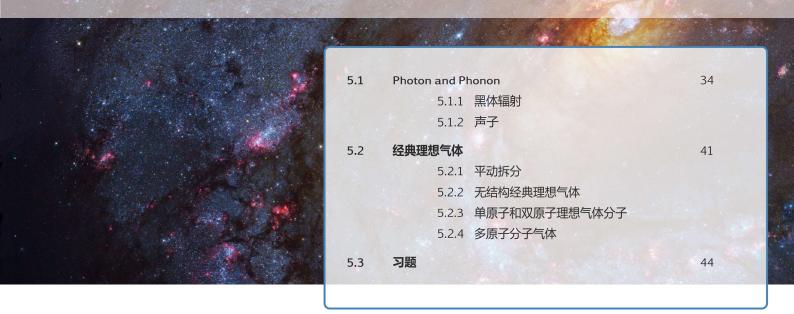
5. Particles II (Application)



5.1 Photon and Phonon

5.1.1 黑体辐射

Definition 5.1 (黑体) 黑体,指的是能够完全吸收任何波长的外来辐射而无任何反射的物体。

理想的黑体当然是不存在的,实验上可以用一个开了小孔的金属空腔来近似黑体(这里的黑体指的是这个孔,不是金属空腔本身)。

对于特定体积的容器 V 是固定的,由于我们只考察平衡态的情形,因此该体系需要与环境达成热平衡,即 T 一定。但是由于器壁会不断地吸收和释放光子,因此 N 是无法确定的。

由于不同的电磁波之间发生直接转化,只能通过物质的吸收和发生来间接转化。因此表征物质转 化趋势的化学势μ在这里是没有意义的。所以我们直接取μ=0。

在进一步讨论之前,我们可以稍微回顾一下光子最重要也是最基本的性质——波粒二象性。

波动性描述

周期 T 频率 ν 角频率 $\omega = 2\pi\nu$ 波长 λ 波数 $\tilde{\nu} = \frac{1}{1}$ 波矢 $k = 2\pi\tilde{\nu}$

以及最关键的公式

$$\lambda v = c \tag{5.1.1}$$

空间中的一个平面波可以表示为

$$\varphi = A \left[e^{i(\mathbf{k} \cdot \mathbf{r} - \omega t)} + \text{C.C.} \right]$$
 (5.1.2)

粒子性描述

光子的能量和动量分别为

$$E = h\nu = \hbar \widetilde{\nu}, \quad \mathbf{p} = h\mathbf{k} \tag{5.1.3}$$

利用平面波色散关系

$$\omega = ck \tag{5.1.4}$$

就可以得到能量-动量关系

$$E = pc ag{5.1.5}$$

在光子气模型中 N 没有办法确定,因此 μ 是没有意义的,我们的分析只能立足于 V,T。这个时候巨正则配分函数和正则配分函数等价

$$\Xi = Q \tag{5.1.6}$$

对于一个微观态 v, 它可以用不同的状态以及占据数来描述

$$v \leftrightarrow \{\omega_i, \mathbf{k}_i, g_i, n_i\} \tag{5.1.7}$$

其中 ω_i , k_i , g_i , n_i 分别是频率、波矢、振动模式、占据数,由于光子是玻色子,所以 n_i 可以取任意自然数。微观态 v 的能量可以表示为

$$E_v = \sum_i n_i \hbar \omega_i \tag{5.1.8}$$

我们知道,对于玻色子其配分函数为

$$\ln \Xi = -\sum_{i} \ln(1 - e^{-\beta \varepsilon_i}), \quad (\mu = 0)$$
(5.1.9)

以及某一个能级的占据数

$$\langle n_i \rangle = \frac{1}{e^{\beta \varepsilon_i} - 1} \tag{5.1.10}$$

将这个结果应用于光子气,就有

$$\langle E \rangle = -\frac{\partial \ln \Xi}{\partial \beta} = \sum_{i} \langle n_i \rangle \, \varepsilon_i = \sum_{i} \frac{\varepsilon_i}{e^{\beta \varepsilon_i} - 1}$$
 (5.1.11)

其中 $\varepsilon_i = n_i \hbar \omega_i$ 实际的频率应该近似为一个连续分布,于是求和可以化成积分

$$\langle E \rangle = \int_0^\infty \frac{\varepsilon}{e^{\beta \varepsilon} - 1} \rho(\varepsilon) d\varepsilon$$
 (5.1.12)

如果我们想要知道黑体的某一个能量区间中的光子密度,只需要知道这个态对应的驻波的种类 **①**数。一维情形下驻波的条件为

$$a = n \cdot \frac{\lambda}{2} \tag{5.1.13}$$

所以

$$k = \frac{2\pi}{\lambda} = \frac{n\pi}{a} \tag{5.1.14}$$

这个结论可以拓展到三维, 于是就有

$$\boldsymbol{k} = \frac{\pi}{a} (n_x \boldsymbol{i} + n_y \boldsymbol{j} + n_z \boldsymbol{k})$$
 (5.1.15)

或者

$$k^2 = \frac{\pi^2}{a^2} (n_x^2 + n_y^2 + n_z^2)$$
 (5.1.16)

注意到

$$k = \frac{\omega}{c} = \frac{\varepsilon}{\hbar c} \tag{5.1.17}$$

于是

$$n_x^2 + n_y^2 + n_z^2 = \frac{\varepsilon^2 a}{\pi \hbar^2 c^2}$$
 (5.1.18)

因此能量介于 0~ε之间的态的数量就等于

$$2 \times \frac{1}{8} \times \frac{4}{3} \pi \left(\frac{\varepsilon}{\hbar c \pi}\right)^3 = \frac{V}{6\pi^2} \frac{\varepsilon^3}{\hbar^3 c^3}$$
 (5.1.19)

上式中的因子 2 来自于偏振自由度,于是

$$\rho(\varepsilon) = \mathsf{d}\left(\frac{V}{3\pi^2} \frac{\varepsilon^3}{\hbar^3 c^3}\right) = \frac{V}{\pi^2} \frac{\varepsilon^2}{\hbar^3 c^3} \mathsf{d}\varepsilon \tag{5.1.20}$$

据此我们就可以进一步计算平均能量

$$\langle E \rangle = \int_{0}^{+\infty} \frac{V}{\pi^2} \frac{\varepsilon^2}{\hbar^3 c^3} \frac{\varepsilon}{e^{\beta \varepsilon} - 1} d\varepsilon$$
 (5.1.21)

因为 $\varepsilon = \hbar \omega$, 所以

$$\langle E \rangle = \int_0^{+\infty} \frac{V}{\pi^2 c^3} \frac{\hbar \omega^3}{e^{\beta \hbar \omega} - 1} d\omega$$
 (5.1.22)

其中

$$p_{T,V} = \frac{V}{\pi^2 c^3} \frac{\hbar \omega^3}{e^{\beta \hbar \omega} - 1}$$
 (5.1.23)

被称为黑体辐射的普朗克公式。在此基础上,我们可以进行一些更加细致的分析。

对于高温低频的情形, $\frac{\hbar\omega}{kT}\ll 1$,整理后有

$$p_{T,V} = kT\omega^2 \frac{V}{\pi^2 c^3}$$
 (5.1.24)

这个公式被称为 Rayleigh-Jeans 公式,,此时主要表现为波动性。

对于低温高频的情形, $\frac{\hbar\omega}{kT}\gg 1$,整理后有

$$p_{T,V} = \frac{V}{\pi^2 c^3} \hbar \omega^3 e^{-\frac{\hbar \omega}{kT}}$$
 (5.1.25)

被称为 Wien 公式,其图形如图5.1。这个时候主要表现为粒子性。不难发现 $\omega_{\max} \propto T$,即黑体辐射谱的峰值位置只和温度有关,我们称之为 Wien 位移定律。

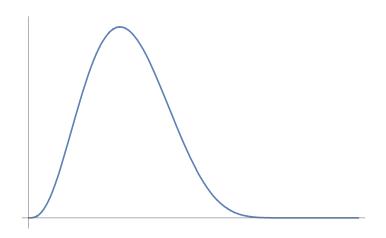


图 5.1: 黑体辐射的 Wien 公式

重新考虑我们之前得到的 〈E〉,

$$\langle E \rangle = \frac{8\pi V}{h^2 c^3} \int_0^{+\infty} \frac{\varepsilon^3}{e^{\beta \varepsilon} - 1} d\varepsilon$$
 (5.1.26)

所以体积能量密度

$$\frac{\langle E \rangle}{V} = \frac{8\pi}{h^3 c^3 \beta^4} \int_0^{+\infty} \frac{x^3}{e^x - 1} dx = \frac{8\pi^5}{15h^3 c^3} (kT)^4$$
 (5.1.27)

考虑这个体系的配分函数,就有

$$\ln \Xi = -\sum_{i} \ln \left(1 - e^{-\beta \varepsilon_{i}} \right)
= -\int_{0}^{+\infty} \ln (1 - e^{-\beta \varepsilon}) \rho(\varepsilon) d\varepsilon
= -\int_{0}^{+\infty} \ln (1 - e^{-\beta \varepsilon}) \frac{8\pi v}{h^{3} c^{3}} \varepsilon^{2} d\varepsilon
= -\frac{8\pi V}{\beta^{3} h^{3} c^{3}} \int_{0}^{+\infty} \ln (1 - e^{-x}) x^{2} dx = -\frac{1}{3} \frac{8\pi^{5} v \beta^{-3}}{45h^{3} c 63}$$
(5.1.28)

在配分函数的基础上,我们可以回顾一下之前的物理量:

$$\langle E \rangle = -\frac{\partial \ln \Xi}{\partial \beta} = \frac{8\pi^5 V}{15h^3 c^3} (kT)^4$$
 (5.1.29)

$$p = \frac{kT}{V} \ln \Xi = \frac{8\pi^5}{45h^3c^3} \beta^{-4}$$
 (5.1.30)

特别地,这里有

$$pV = \frac{1}{3} \langle E \rangle \tag{5.1.31}$$

考虑到 $\mu = 0$, 因此熵满足

$$S = k \ln \Xi + \frac{\langle E \rangle}{T} = 4k \ln \Xi$$
 (5.1.32)

以及

$$A = E - TS = -kT \ln \Xi \tag{5.1.33}$$

5.1.2 声子

在金属晶体中,我们认为金属正离子在晶格位置附近振动,而电子弥散在电子海中。实验中 我们观察到晶体的热容满足如下的规律:

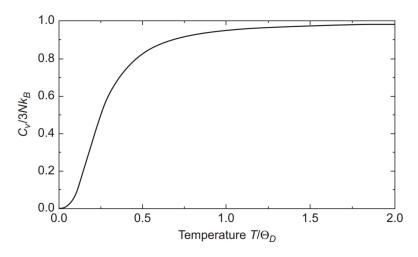


图 5.2: 晶体热容和温度的关系1

我们将用声子来描述机械波,声子和上文讨论的光子都是玻色子,区别在于

- 1. 作为弹性介质中的机械振动, 其频率存在上限(由于力学的限制);
- 2. 与光波一定是横波不同, 机械波也可以是纵波。

现在我们考虑一个 N 个原子的体系,其具有 3N 个自由度,将势能在极小值点 $\frac{\partial U}{\partial x_i}=0$ 的附近展开,有

$$U = U_0 = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^{3N} \sum_{j=1}^{N} \left(\frac{\partial^2 U}{\partial x_i \partial x_j} \right) \delta x_i \delta x_j = \frac{1}{2} \sum_{i,j} k_{ij} x_i x_j$$
 (5.1.34)

体系的动能可以写作

$$T = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^{3N} \frac{p_i^2}{m_i} \tag{5.1.35}$$

于是体系的哈密顿量为

$$H = T + V = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^{3N} \frac{p_i^2}{m_i} + \frac{1}{2} \sum_{i,j} k_{ij} x_i x_j$$

$$= \frac{1}{2} \mathbf{p}^T M \mathbf{p} + \frac{1}{2} \mathbf{x}^T K \mathbf{x}$$
(5.1.36)

其中

$$p_{3N} = \begin{pmatrix} p_1 \\ p_2 \\ \vdots \\ p_{2N} \end{pmatrix}, \quad x_{3N} = \begin{pmatrix} x_1 \\ x_2 \\ \vdots \\ x_{2N} \end{pmatrix}, \quad M = \begin{pmatrix} \frac{1}{m_1} \\ & \ddots \\ & \frac{1}{m_N} \end{pmatrix}_{3N \times 3N}, \quad K = \begin{pmatrix} k_{1,1} & \cdots & k_{1,3N} \\ \vdots & \ddots & \vdots \\ k_{3N,1} & \cdots & K_{3N,3N} \end{pmatrix}$$
(5.1.37)

¹图片来自 Physics of Condensed Matter, P.K. Misra

其中M是一个对角阵,K是一个实对称方阵,它们一般无法同时直接对角化。采用质量权重变换:

$$\widetilde{p}_i = \frac{p_i}{\sqrt{m_i}}, \quad \widetilde{x}_i = \sqrt{m_i} x_i, \quad [\widetilde{x}_i, \widetilde{p}_i] = i \hbar \delta_{ij}, \quad \widetilde{k}_{ij} = \frac{k_{ij}}{\sqrt{m_i, m_j}}$$
 (5.1.38)

于是

$$H = \frac{1}{2} \boldsymbol{p}^{T} \cdot \boldsymbol{p} + \frac{1}{2} \widetilde{\boldsymbol{x}}^{T} \widetilde{\boldsymbol{K}} \widetilde{\boldsymbol{x}}$$
 (5.1.39)

这个时候,存在 $S^TS=1$ 满足,

$$S^T \widetilde{K} S = \Lambda \tag{5.1.40}$$

其中 $\Lambda = diag(\lambda_1, \lambda_2, \dots, \lambda_{3N})$ 设

$$\tilde{\mathbf{x}} = SQ, \quad \tilde{\mathbf{p}} = SP$$
 (5.1.41)

从而得到

$$H = \frac{1}{2} \boldsymbol{p}^{T} \cdot \boldsymbol{p} + \frac{1}{2} Q^{T} \Lambda Q$$

$$= \sum_{i=1}^{3N} \left(p_{k}^{2} + \lambda_{k} Q_{k}^{2} \right)$$

$$= \sum_{i=1}^{3N} h_{k}$$
(5.1.42)

其中 $h_k = \frac{1}{2}(p_k^2 + \lambda_k Q_k^2)$, $\lambda_k = \omega_k^2 \ge 0$ 。所以体系的哈密顿量可以分解为 3N 个部分,每个部分都是一个简谐振动。

对于每一个简谐振子, 其能级分布为

$$\varepsilon_k(n_k) = (n_k + \frac{1}{2})\hbar\omega_k \tag{5.1.43}$$

我们可以将体系看作大量的声子组成的气体(phonon gas),每一个声子有 3N 种状态,第 k 个态的能量为 $\varepsilon_k = \hbar \omega_k$,声子是一种玻色子,第 k 个态的占据数为 n_k 。

和光子气类似,声子也是全同粒子,并且总数不可确定,即其化学势是无意义的($\mu = 0$)。类似地,我们可以将某一个微观态看作一组占据数:

$$v \leftrightarrow \{n_k\} \tag{5.1.44}$$

每个状态对应的能量为

$$E_{\nu} = \sum_{k} (n_k + \frac{1}{2})\hbar\omega_k$$
 (5.1.45)

我们可以对 3N 个可以区分的谐振子使用正则配分函数:

$$Q = \sum_{\nu} e^{-\beta E_{\nu}} = \prod_{k} Q_{k}$$
 (5.1.46)

其中 Q_k 是单谐振子配分函数,满足

$$Q_k = \sum_{n_k=0}^{\infty} e^{-\beta(n_k + \frac{1}{2})\hbar\omega_k} = \frac{e^{-\frac{1}{2}\beta\hbar\omega_k}}{1 - e^{-\frac{1}{2}\beta\hbar\omega_k}}$$
(5.1.47)

因此

$$\ln Q = \sum_{k} \ln \frac{e^{-\frac{1}{2}\beta\hbar\omega_{k}}}{1 - e^{-\beta\hbar\omega_{k}}};$$
(5.1.48)

根据正则系综中的结论:

$$\langle E \rangle = -\frac{\partial \ln Q}{\partial \beta} = \sum_{k} \langle \varepsilon_k(\omega_k) \rangle$$
 (5.1.49)

其中

$$\langle \varepsilon_k(\omega_k) \rangle = -\frac{\partial \ln Q_k}{\partial \beta} = \frac{1}{2}\hbar\omega_k + \frac{1}{e^{\beta\hbar\omega_k} - 1}\hbar\omega_k = (\langle n_k \rangle + \frac{1}{2})\hbar\omega_k \tag{5.1.50}$$

对于热容, 我们有

$$C_V = \frac{\partial \langle E \rangle}{\partial T} = \sum_k C_{V,k} \tag{5.1.51}$$

其中

$$C_{V,k} = \frac{\partial \langle \varepsilon_k \rangle}{\partial T} = -\frac{1}{k_B T^2} \frac{\partial \langle \varepsilon_k \rangle}{\partial \beta}$$

$$= -\frac{\hbar \omega_k}{k_B T^2} \frac{-\hbar \omega_k e^{\beta \hbar \omega_k}}{\left(e^{\beta \hbar \omega_k} - 1\right)^2}$$

$$= k_B (\beta \hbar \omega_k)^2 \frac{e^{\beta \hbar \omega_k}}{\left(e^{\beta \hbar \omega_k} - 1\right)^2}$$
(5.1.52)

记 $\theta_k = \frac{\hbar \omega_k}{k_B}$,称为该振动模的振动特征温度。则有 $\beta \hbar \omega_k = \frac{\theta_k}{T}$

$$C_{V,k} = k_B \left(\frac{\theta_k}{T}\right)^2 \frac{e^{\frac{\theta_k}{T}}}{(e^{\frac{\theta_k}{T}} - 1)^2}$$
 (5.1.53)

不难发现 $T \to +\infty$ 的时候, $C_{V,k} \to k_B$ 。

整个系统的热容,满足

$$C_V = \sum_k C_{V,k} = \int_0^{\omega_D} d\omega g(\omega) C_V(\omega)$$
 (5.1.54)

类似前面的分析,在波矢空间中有

$$\rho(k)dk = \frac{V}{2\pi^2}k^2dk \tag{5.1.55}$$

并且 $k = \frac{\omega}{c}$, 注意到这个时候有两个横波自由度和一个纵波自由度

$$g(\omega)d\omega = \frac{V}{2\pi^2} \left(\frac{2}{c_t^3} + \frac{1}{c_l^3}\right) \omega^2 d\omega = A\omega^2 d\omega$$
 (5.1.56)

我们知道有 3N 个简正模, 因此

$$3N = \int_0^{\omega_D} g(\omega) d\omega = \frac{1}{3} A \omega_D^3$$
 (5.1.57)

41

所以有 $A = \frac{9N}{\omega_D^3}$ 。进而我们就可以计算热容

$$C_V = \int_0^{\omega_D} A\omega^2 k_B \left(\frac{\hbar\omega}{k_B T}\right)^2 \frac{e^{\frac{\hbar\omega}{k_B T}}}{\left(e^{\beta\hbar\omega_k} - 1\right)^2} d\omega^2$$
 (5.1.58)

做一个变量代换 $x = \frac{\theta_k}{T}$ 就可以得到

$$C_V = 9Nk_B \left(\frac{\hbar\omega_D}{k_B T}\right)^{-3} \int_0^{\frac{\hbar\omega_D}{k_B T}} x^4 \frac{e^x}{(e^x - 1)^2} dx$$
 (5.1.59)

令 $\theta_D = \frac{\hbar \omega_D}{k_B}$ 。对于高温情形, $T \gg \theta_k$,所以 $x \ll 1$,这个时候

$$C_V = 9Nk_B \left(\frac{\hbar\omega_D}{k_B T}\right)^{-3} \int_0^{\frac{\theta_D}{T}} x^2 dx = 3Nk_B$$
 (5.1.60)

对于低温情形, $T \to 0$, $\theta_D \to \infty$, 由

$$\int_0^{+\infty} \frac{x^4 e^x}{(e^x - 1)^2} dx = \frac{4\pi^4}{15}$$
 (5.1.61)

所以

$$C_V = \frac{12}{5} \pi^4 N K_B \left(\frac{T}{\theta_D}\right)^3 \propto T^3 \tag{5.1.62}$$

于是,我们就基本上解释了图5.2所反映的物理现象。

5.2 经典理想气体

5.2.1 平动拆分

事实上,单粒子的配分函数还可以进一步因子化,最常见的做法就是将平动的能级拆分出来

$$\varepsilon = \varepsilon_t + \varepsilon_{in} \Rightarrow q = q_t \cdot q_{in} \tag{5.2.1}$$

其中 ε_t 和 q_t 是平动部分, ε_{in} 和 q_{in} 是内部能量部分,进一步地,内部能量可以被拆分为核部分和其他部分(包括电子、振动、转动等)。即有

$$q = q_t q_n q_{\text{other}} \tag{5.2.2}$$

于是总的正则配分函数为

$$\ln Q = N \ln \frac{q}{N} + N$$

$$= N \ln \frac{q_t}{N} + N + N \ln q_n + N \ln q_{\text{other}}$$
(5.2.3)

其中框内的部分都看作平动部分, 框外的部分是分子内部结构的贡献。

42 5.2. 经典理想气体

5.2.2 无结构经典理想气体

当气体分子没有内部结构的时候,只需要考虑平动的贡献。三维势箱中的一个粒子满足

$$\varepsilon(n_x, n_y, n_z) = \frac{h^2}{8mL^2} (n_x^2 + n_y^2 + n_z^2), \quad n_x, n_y, n_z = 1, 2, \dots$$
 (5.2.4)

某一个能级的态密度为

$$g(\varepsilon)d\varepsilon = \frac{V}{4\pi^2} \cdot \frac{(2m)^{3/2}}{\hbar^3} \varepsilon^{1/2} d\varepsilon$$
 (5.2.5)

从而平动配分函数为

$$q_t = \sum_i e^{-\beta \varepsilon_i} = \int_0^{+\infty} \rho(\varepsilon) e^{-\beta \varepsilon} dx = \left(\frac{2\pi mkT}{h^2}\right)^{3/2} V = \frac{V}{n_Q^3}$$
 (5.2.6)

5.2.3 单原子和双原子理想气体分子

电子与核运动的分离

对于单原子分子,原子内部的贡献仅限于核和电子。一个单原子分子的配分函数为

$$q = q_t q_n q_e \tag{5.2.7}$$

其中原子核的部分可以写作 $q_n=g_n^{(0)}e^{-\beta \varepsilon^{(0)}}=2I+1$,I 是原子核的总自旋量子数。电子的部分可以写作

$$q_{e} = g_{0}^{(e)} e^{-\beta \varepsilon_{0}^{(e)}} + g_{1}^{(e)} e^{-\beta \varepsilon_{1}^{(e)}} + \cdots$$

$$= e^{-\beta \varepsilon_{0}^{(e)}} \left(g_{0}^{(e)} + g_{1}^{(e)} e^{-\beta \delta \varepsilon_{10}^{(e)}} + \cdots \right)$$
(5.2.8)

其中 $\varepsilon_{i0}^{(e)}$ 是电子激发能, $g_i^{(e)} = 2J + 1$,J 是该电子态的总角动量量子数。

在处理双原子分子的时候,我们首先需要假设核与电子的运动可以分离(这个近似被称为波恩-奥本海默近似或者绝热近似):因为电子的运动速度比原子核快非常多,对于每一个电子态,可以认为核近似不动,对于原子核,可以认为电子形成了一个稳定的势场。

核的哈密顿量可以写成

$$H = K + V(R) \tag{5.2.9}$$

其中动能 $K = \frac{1}{2}(m_1\dot{r}_1^2 + m_2\dot{r}_2^2)$,在质心系中可以写成 $K = \frac{1}{2}(M\dot{r}_c^2 + \mu\dot{r}^2)$ 。 $\frac{1}{2}M\dot{r}_c^2$ 的贡献纳入平动配分函数,因此核的哈密顿量只需要考虑相对运动项

$$\dot{r}^2 = \dot{R}^2 + R^2 \dot{\theta}^2 + R^2 \sin^2 \theta \dot{\varphi}^2 \tag{5.2.10}$$

所以

$$K = \frac{1}{2}\mu(\dot{R}^2 + R^2\dot{\theta}^2 + R^2\sin^2\theta\dot{\varphi}^2)$$
 (5.2.11)

状态拆分

双原子分子的配分函数可以拆分成核的贡献、分子内部结构的贡献和平动项的贡献。其中分子内部的贡献又可以进一步拆分成电子项、振动项和转动项。

我们对分子做完全解耦处理之后,配分函数就可以直接因子化。当电子的基态非常稳定的时候 $\beta\Delta\epsilon_{10}^{(e)}\gg 1$,所以

$$q_e \approx g_0^{(e)} e^{-\beta \varepsilon_0^{(e)}} \tag{5.2.12}$$

对总配分函数的贡献只有一个因子,所以可以独立出来,即

$$q_{evr} = q_e q_{vr} \tag{5.2.13}$$

振动配分函数

在声子气体中,

$$q_{\nu} = \frac{e^{-\beta\hbar\omega/2}}{1 - e^{-\beta\hbar\omega}} = \frac{e^{-\frac{1}{2}\frac{\theta_{\nu}}{T}}}{1 - e^{-\frac{\theta_{\nu}}{T}}} = \begin{cases} \frac{T}{\theta_{\nu}}, & T \gg \theta_{\nu} \\ e^{-\frac{\theta_{\nu}}{2T}}, & T \ll \theta_{\nu} \end{cases}$$
(5.2.14)

其中 $\theta_v = \frac{\hbar \omega}{k_B}$ 被称为振动特征温度,一般较大。而 $\omega = \sqrt{\frac{k}{\mu}}, k = \left(\frac{\partial^2 U}{\partial R^2}\right)_0$ 。

转动配分函数

对于一个刚性转子, 我们有

$$\varepsilon_J = J(J+1)\frac{\hbar^2}{2I}, \quad J = 0, 1, 2, ..., \ g_J = 2J+1$$
 (5.2.15)

于是转动项对应的配分函数为

$$q_r = \sum_{J=0}^{+\infty} (2J+1)e^{-J(J+1)\frac{\hbar^2}{2Ik_BT}}$$

$$= \sum_{J=0}^{+\infty} (2J+1)e^{-J(J+1)\frac{\theta_r}{T}}$$
(5.2.16)

其中 $\theta_r = \frac{\hbar^2}{2Ik_B}$ 被称为转动特征温度,一般来说 θ_r 比较小,可以作 $\theta_r \ll T$ 近似。于是我们可以将求和转换成积分

$$q_r = \int_0^{+\infty} -\frac{T}{\theta_r} de^{-J(J+1)\frac{\theta_r}{T}} = \frac{T}{\theta_r}$$
 (5.2.17)

总配分函数

综上,我们就得到了解耦近似下的所有配分函数,总配分函数为

$$q = \frac{q_n q_e q_t q_r q_v}{\sigma_{AB}} \tag{5.2.18}$$

其中 σ 来自于经典的对称性或者量子力学熵的全同性原理,一般来说

$$\sigma_{AB} = \begin{cases} 1 & A \neq B \\ 2 & A = B \end{cases}$$
 (5.2.19)

5.3. 习题

5.2.4 多原子分子气体

多原子分子和双原子分子的分析方法是完全一致的,但是其自由度和配分函数会有一些不同。 N 原子分子会有 3N 个自由度,其中有三个平动自由度,线性分子有两个转动自由度,而非线性分子有三个转动自由度,剩下的自由度都属于振动自由度。

Checklist of Concepts □ 光的波粒二象性和黑体辐射; □ 波恩奥本海默近似; □ 声子和晶体的热容; □ 双原子分子的振动和转动配分函数; □ 经典理想气体的平动拆分;

5.3 习题