

热力学统计物理第九次作业

董建宇

2021.12

1

1.1

对于处于热力学平衡态的经典理想气体中的一个分子，速率分布函数为：

$$f_{\vec{V}}(\vec{v}) = 4\pi v^2 \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} e^{-\frac{mv^2}{2k_B T}}.$$

由 $\varepsilon_1 = \frac{1}{2}mv^2$, $d\varepsilon = mv dv$ 可知能量处于 ε_1 与 $\varepsilon_1 + d\varepsilon_1$ 之间的概率为：

$$\varphi_1(\varepsilon_1)d\varepsilon_1 = f_{\vec{V}}(\vec{v})dv = \frac{2}{\sqrt{\pi}} \frac{\sqrt{\varepsilon_1}}{(k_B T)^{3/2}} e^{-\frac{\varepsilon_1}{k_B T}} d\varepsilon_1.$$

同理可知，对于另一个处于热力学平衡的经典理想气体分子，能量处于 ε_2 与 $\varepsilon_2 + d\varepsilon_2$ 之间的概率为：

$$\varphi_2(\varepsilon_2)d\varepsilon_2 = \frac{2}{\sqrt{\pi}} \frac{\sqrt{\varepsilon_2}}{(k_B T)^{3/2}} e^{-\frac{\varepsilon_2}{k_B T}} d\varepsilon_2.$$

则两个分子的总能量 $\varepsilon = \varepsilon_1 + \varepsilon_2$ 的概率密度函数为：

$$\begin{aligned} \psi(\varepsilon) &= \int_0^\varepsilon \varphi_1(\varepsilon - \varepsilon_2) \varphi_2(\varepsilon_2) d\varepsilon_2 \\ &= \frac{4}{\pi} \frac{\varepsilon}{(k_B T)^3} e^{-\frac{\varepsilon}{k_B T}} \int_0^\varepsilon \sqrt{\frac{\varepsilon_2}{\varepsilon}} \sqrt{1 - \frac{\varepsilon_2}{\varepsilon}} d\varepsilon_2 \\ &= \frac{1}{\pi} \frac{\varepsilon^2}{(k_B T)^3} e^{-\frac{\varepsilon}{k_B T}} \int_0^{\pi/2} (1 - \cos(4\theta)) d\theta \\ &= \frac{1}{2} \frac{\varepsilon^2}{(k_B T)^3} e^{-\frac{\varepsilon}{k_B T}}. \end{aligned}$$

其中 $\varepsilon_2 = \varepsilon \sin^2 \theta$ 。也就是说两个分子总能量处在 ε 与 $\varepsilon + d\varepsilon$ 之间的概率为：

$$\psi(\varepsilon) d\varepsilon = \frac{1}{2} \frac{\varepsilon^2}{(k_B T)^3} e^{-\frac{\varepsilon}{k_B T}} d\varepsilon.$$

1.2

两个分子总能量的平均值为:

$$\bar{\varepsilon} = \int_0^{+\infty} \frac{\varepsilon}{2} \frac{\varepsilon^2}{(k_B T)^3} e^{-\frac{\varepsilon}{k_B T}} d\varepsilon = \frac{1}{2(k_B T)^3} \times 6(k_B T)^4 = 3k_B T.$$

即两个分子的总能量的平均值为 $\bar{\varepsilon} = 3k_B T$ 。

2

设 dE 为在 dt 时间内, 碰撞到 dA 面积上, 速度在 $dv_x dv_y dv_z$ 范围内传给器壁的能量, 则有:

$$dE dt dS = \alpha n \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} e^{-\frac{m}{2k_B T}(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)} \frac{1}{2} m (v_x^2 + v_y^2 + v_z^2) v_x dv_x dv_y dv_z dt dS$$

利用求坐标变换, 则有:

$$dE = \frac{\alpha n m}{2} \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} v^5 e^{-\frac{m}{2k_B T} v^2} \sin^2 \theta \cos \gamma dv d\theta d\gamma.$$

积分可知, 传递能量为:

$$\begin{aligned} E &= \frac{\alpha n m}{2} \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} \int_0^{+\infty} dv \int_0^\pi d\theta \int_{-\pi/2}^{\pi/2} d\gamma v^5 e^{-\frac{m}{2k_B T} v^2} \sin^2 \theta \cos \gamma \\ &= \frac{\pi \alpha n m}{2} \left(\frac{m}{2\pi k_B T} \right)^{3/2} \left(\frac{2k_B T}{m} \right)^3 \\ &= \sqrt{\frac{2}{\pi m}} \alpha n (k_B T)^{3/2} \end{aligned}$$

3

在温度 T 的热力学平衡状态下系统的配分函数为:

$$Z = e^{-\beta \varepsilon_1} + e^{-\beta \varepsilon_2}.$$

则系统内能为:

$$U = -N \frac{\partial}{\partial \beta} \ln Z = N \frac{\varepsilon_1 e^{-\beta \varepsilon_1} + \varepsilon_2 e^{-\beta \varepsilon_2}}{e^{-\beta \varepsilon_1} + e^{-\beta \varepsilon_2}}.$$

系统的熵为:

$$\begin{aligned} S &= Nk \left(\ln Z - \beta \frac{\partial}{\partial \beta} \ln Z \right) \\ &= Nk \left(\ln (e^{-\beta \varepsilon_1} + e^{-\beta \varepsilon_2}) + \beta \frac{\varepsilon_1 e^{-\beta \varepsilon_1} + \varepsilon_2 e^{-\beta \varepsilon_2}}{e^{-\beta \varepsilon_1} + e^{-\beta \varepsilon_2}} \right) \end{aligned}$$

在高温极限下, 有 $\beta \rightarrow 0$ 。则系统内能为:

$$U = N \frac{\varepsilon_1 + \varepsilon_2}{2}.$$

解释: 粒子处在 ε_1 和 ε_2 能级上概率几乎相等, 则有一半的粒子处于 ε_1 能级, 有一半的粒子处于 ε_2 能级。

系统的熵为:

$$S = Nk \ln 2.$$

解释: 粒子处在 ε_1 和 ε_2 能级上概率几乎相等, 由于每个粒子有两种可能的状态, 系统的微观状态数为 2^N 。则熵为上式。

在低温极限下, 有 $\beta \rightarrow \infty$ 。则系统内能为:

$$U = N \min\{\varepsilon_1, \varepsilon_2\}.$$

其中 $\min\{\varepsilon_1, \varepsilon_2\}$ 为取两者最小值。解释: 低温极限下全部粒子处于低能级, 则系统内能为粒子数乘以低能级能量。

系统的熵为:

$$S = 0$$

解释: 低温极限下全部粒子处于低能级, 则系统的微观状态数为 1, 因而系统的熵为 0。

4

由题意可知, 能量为 0 的能级间并度为 1, 能量为 ε 的能级间并度为 2。则系统的配分函数为:

$$Z = 1 + 2e^{-\beta \varepsilon}.$$

4.1

则系统的熵为:

$$\begin{aligned} S &= Nk \left(\ln Z - \beta \frac{\partial}{\partial \beta} \ln Z \right) \\ &= Nk \left(\ln (1 + 2e^{-\beta \varepsilon}) + \frac{2\beta \varepsilon e^{-\beta \varepsilon}}{1 + 2e^{-\beta \varepsilon}} \right) \end{aligned}$$

其中 $\beta = \frac{1}{kT}$, 则熵与温度的关系为:

$$S = Nk \left(\ln(1 + 2e^{-\frac{\varepsilon}{kT}}) + \frac{2\varepsilon e^{-\frac{\varepsilon}{kT}}}{kT(1 + 2e^{-\frac{\varepsilon}{kT}})} \right)$$

4.2

系统的内能为:

$$U = -N \frac{\partial}{\partial \beta} \ln Z = \frac{2N\varepsilon e^{-\beta\varepsilon}}{1 + 2e^{-\beta\varepsilon}}.$$

热容为:

$$C = \frac{dU}{dT} = \frac{dU}{d\beta} \left(-\frac{1}{kT^2} \right) = \frac{2N\varepsilon^2}{kT^2} \frac{e^{-\frac{\varepsilon}{kT}}}{(1 + 2e^{-\frac{\varepsilon}{kT}})^2}.$$

在高温极限 $\varepsilon/kT \ll 1$ 时, 热容为:

$$C = \frac{2kN}{9} \left(\frac{\varepsilon}{kT} \right)^2$$

则比热容 (每个粒子热容) 为:

$$c = \frac{C}{N} = \frac{2k}{9} \left(\frac{\varepsilon}{kT} \right)^2$$

趋向于 0。