

Семинар 9

Теория

Нормальное распределение: $\varphi(x) = \frac{1}{\sigma\sqrt{2\pi}} \exp\left(-\frac{(x-\mu)^2}{2\sigma^2}\right)$

Доска Гальтона: $\sigma^2 = \langle v_x^2 \rangle = \frac{k_B T}{m}$, $\mu = 0$.

Одномерное распределение Максвелла:

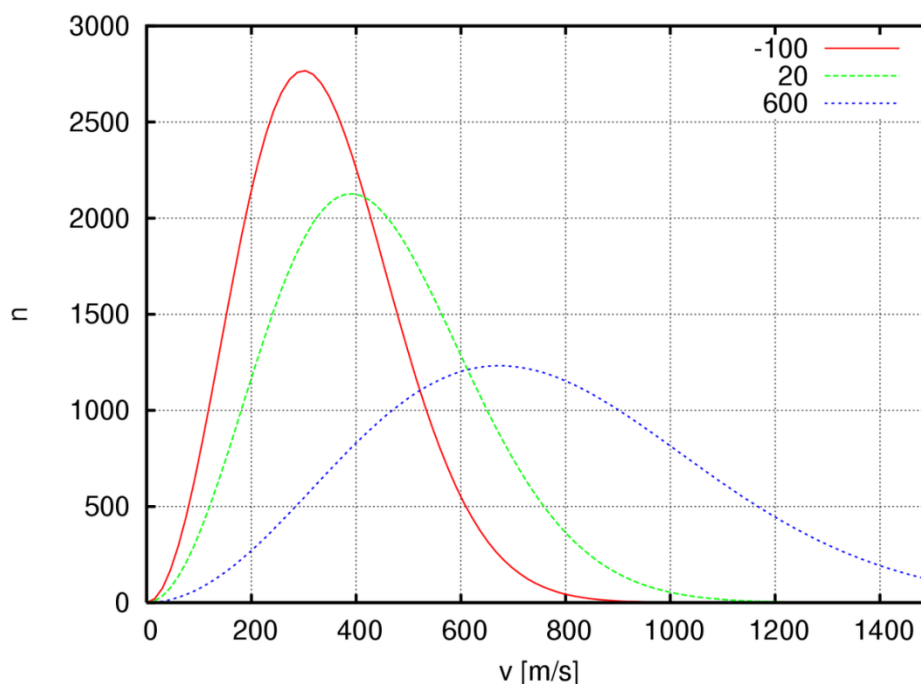
$$\frac{dn}{n_0} = \varphi(v_x) dv_x = \left(\frac{m}{2\pi k_B T}\right)^{1/2} \exp\left(-\frac{mv_x^2}{2k_B T}\right) dv_x$$

Двухмерное распределение Максвелла:

$$\begin{aligned} \frac{dn}{n_0} &= \varphi(v_x)\varphi(v_y) dv_x dv_y = \frac{m}{2\pi k_B T} \exp\left(-\frac{m(v_x^2 + v_y^2)}{2k_B T}\right) dv_x dv_y = \\ &= \frac{m}{2\pi k_B T} \exp\left(-\frac{mv^2}{2k_B T}\right) \cdot 2\pi v dv = \frac{m}{k_B T} \exp\left(-\frac{mv^2}{2k_B T}\right) \cdot v dv \end{aligned}$$

Трехмерное распределение Максвелла:

$$\begin{aligned} \frac{dn}{n_0} &= \varphi(v_x)\varphi(v_y)\varphi(v_z) dv_x dv_y dv_z = \left(\frac{m}{2\pi k_B T}\right)^{3/2} \exp\left(-\frac{m(v_x^2 + v_y^2 + v_z^2)}{2k_B T}\right) dv_x dv_y dv_z = \\ &= \left(\frac{m}{2\pi k_B T}\right)^{3/2} \exp\left(-\frac{mv^2}{2k_B T}\right) \cdot 4\pi v^2 dv \end{aligned}$$



Теория

Якобиан – переход между фазовыми объемами: $J = \det \left(\frac{\partial U_i}{\partial x_j} \right)$

А) Полярные координаты: $x = r \cos \varphi$, $y = r \sin \varphi$

$$J(r, \varphi) = \begin{vmatrix} \frac{\partial x}{\partial r} & \frac{\partial x}{\partial \varphi} \\ \frac{\partial y}{\partial r} & \frac{\partial y}{\partial \varphi} \end{vmatrix} = \begin{vmatrix} \cos \varphi & -r \sin \varphi \\ \sin \varphi & r \cos \varphi \end{vmatrix} = r$$

$$ds = dx dy = J(r, \varphi) dr d\varphi = r \cdot dr d\varphi$$

Б) Сферические координаты:

$$x = r \sin \theta \cos \varphi, \quad y = r \sin \theta \sin \varphi, \quad z = r \cos \theta$$

$$dV = dx dy dz = J(r, \theta, \varphi) dr d\theta d\varphi = r^2 \sin \theta \cdot dr d\theta d\varphi$$

Распределение Максвелла по энергии $\varepsilon = \frac{mv^2}{2}$:

$$\frac{dn}{n_0} = 2\pi \left(\frac{1}{\pi k_B T} \right)^{3/2} \sqrt{\varepsilon} \exp \left(-\frac{\varepsilon}{k_B T} \right) d\varepsilon$$

Интегралы:

$$\int_0^{\infty} x^{2n} \exp(-ax^2) dx = \frac{1}{2} (2n-1)!! (2a)^{-n} \sqrt{\frac{\pi}{a}}, \quad n = 0, 1, 2, \dots$$

$$\int_0^{\infty} x^{2n+1} \exp(-ax^2) dx = \frac{1}{2} n! (a)^{-(n+1)}, \quad n = 0, 1, 2, \dots$$

Условия применимости **модели** распределения Максвелла по скоростям:

1. Размеры сосуда много больше длины волны де Бройля, температура достаточно велика (нет квантовых эффектов).
2. Нет релятивистских эффектов ($v \ll c$).
3. Система является равновесной.
4. Система является изотропной (нет направленных пучков).
5. Число частиц велико (можем пренебречь флуктуациями).
6. Частицы не участвуют в быстрых процессах, характерное время которых много меньше времени между столкновениями частиц.

Средняя энергия молекул, вылетевших через отверстие

Рассмотрим молекулы со скоростями $[v; v+dv]$ В единицу времени через единичную площадку вылетит $\frac{dn \cdot v}{4}$. Они унесут энергию $\frac{dn \cdot v}{4} \frac{mv^2}{2}$.

Полная энергия молекул: $E = \int_0^{\infty} \frac{n_0 v}{4} \frac{mv^2}{2} f(v) dv$.

Полное число вылетевших молекул: $N = \int_0^{\infty} \frac{n_0 v}{4} f(v) dv$.

Средняя энергия:

$$\varepsilon = \frac{E}{N} = \frac{\int_0^{\infty} \frac{n_0 v}{4} \frac{mv^2}{2} f(v) dv}{\int_0^{\infty} \frac{n_0 v}{4} f(v) dv} = \frac{m}{2} \frac{\int_0^{\infty} v^5 \exp\left(-\frac{mv^2}{2kT}\right) dv}{\int_0^{\infty} v^3 \exp\left(-\frac{mv^2}{2kT}\right) dv} = kT \frac{\int_0^{\infty} x^5 e^{-x^2} dx}{\int_0^{\infty} x^3 e^{-x^2} dx} = 2kT$$