

1 Вопрос 1

1.1 Давление идеального газа

Выделим элемент объема (параллелепипед) с ребром $v_x \cdot \Delta t$ и боковой гранью ΔS .
Количество молекул в данном объеме

$$\Delta N = n \cdot \Delta V = n v_x \Delta S \Delta t \quad (1)$$

Изменение импульса, передаваемое стенке одной молекулой, будет $2p_x$. Суммарный импульс, переданный стенке молекулами, будет

$$\langle \Delta p_x^\Sigma \rangle = \Delta p_x \cdot \Delta N \cdot \frac{1}{2} \quad (2)$$

Суммарная сила, действующая на грань, будет

$$F_\perp = \frac{\langle \Delta p_x^\Sigma \rangle}{\Delta t} \quad (3)$$

И соответственно, суммарное давление на грань

$$p = \frac{F_\perp}{\Delta S} = \frac{\langle \Delta p_x^\Sigma \rangle}{\Delta t \Delta S} = n \langle v_x p_x \rangle \quad (4)$$

$$(\vec{v}, \vec{p}) = \begin{bmatrix} v_x \\ v_y \\ v_z \end{bmatrix} \cdot [p_x \quad p_y \quad p_z] = v_x p_x + v_y p_y + v_z p_z \quad (5)$$

Но так как выделенных направлений нет, то

$$(\vec{v}, \vec{p}) = 3v_x p_x \quad (6)$$

Или

$$\langle v_x p_x \rangle = \frac{1}{3} \langle (\vec{v}, \vec{p}) \rangle \quad (7)$$

Но тогда

$$p = \frac{1}{3} n \langle (\vec{v}, \vec{p}) \rangle \quad (8)$$

Реально эта формула малоприменима, поэтому имеет смысл нерелятивистское приближение

$$(\vec{v}, \vec{p}) = m v^2 = 2W_k \quad (9)$$

Где W_k – кинетическая энергия одной молекулы. Тогда

$$p = \frac{1}{3} \frac{N}{V} \langle (\vec{v}, \vec{p}) \rangle = \frac{2}{3} \frac{N W_k}{V} = \frac{2}{3} \frac{U}{V} \quad (10)$$

Или иначе

$$pV = \frac{2}{3} U \quad (11)$$

Где U – полная внутренняя энергия идеального газа. Из эксперимента известно, что

$$pV = \nu RT = NkT \quad (12)$$

Тогда

$$p = \frac{2}{3} U \frac{1}{V} = NkT \frac{1}{V} = nkT \quad (13)$$

Окончательно

$$p = nkT \quad (14)$$

1.2 Давление фотонного газа

Без привязки к исследуемому объекту было уравнение

$$p = \frac{1}{3} n \langle (\vec{v}, \vec{p}) \rangle \quad (15)$$

Для фотонов

$$\vec{v} = \vec{c}, \quad \vec{p} = \frac{W}{\vec{c}} \quad (16)$$

Тогда

$$p = \frac{1}{3} \frac{N}{V} W \langle (\vec{c}, \frac{1}{\vec{c}}) \rangle = \frac{1}{3} \frac{U}{V} = \frac{1}{3} u \quad (17)$$

где $u = \frac{U}{V}$ – плотность энергий.

В курсе атомной физики известен закон Стефана-Больцмана:

$$u \sim T^4 \quad (18)$$

2 Вопрос 2

2.1 Биномиальное распределение. Распределение молекул по объему сосуда

Рассмотрим объем V , в котором выделим часть объема ΔV . Какова вероятность попадания $\Delta N \equiv m$ молекул в этот объем? Пусть вероятность попадания одной молекулы в выделенный объем p :

$$P(m \in \Delta V) = p \quad (19)$$

Тогда вероятность того, что она туда не попадет,

$$P(m \notin \Delta V) = 1 - p = q \quad (20)$$

Отметим каким-то образом m молекул, например, покрасим их. Вероятность попадания P_N^m **только** m в ΔV будет сложным событием:

1. покрашенные молекулы находятся **в** ΔV
2. остальные молекулы находятся **вне** ΔV

Т.е

$$P_N^m = p^m \cdot q^{N-m} \quad (21)$$

Мы покрасили строго определенную группу молекул. Ясно, что покрасить m молекул из N можно многими способами. Из комбинаторики известно, что такое количество способов есть количество сочетаний

$$C_N^m = \frac{N!}{m!(N-m)!} \quad (22)$$

Тогда чтобы найти полную вероятность, нужно просуммировать все вероятности для разных способов окраски молекул. Их будет ровно C_N^m слагаемых, т.е. полная вероятность

$$P(\Delta N \in \Delta V \text{ and } N - \Delta N \notin \Delta V) = C_N^{\Delta N} \cdot p^{\Delta N} \cdot q^{N-\Delta N} \quad (23)$$

Это и есть биномиальное распределение.

2.2 Свойства биномиального распределения

Свойство 1. Сумма вероятностей всех возможных значений биномиальной случайной величины равна единице:

Доказательство. Запишем формулу бинома Ньютона:

$$(px + q)^N = \sum_{m=0}^N C_N^m p^m x^m q^{N-m} \quad (24)$$

Домножим сумму биномиального распределения на формальную единицу:

$$1 = x^m \Big|_{x=1} \quad (25)$$

$$P_{\text{full}} = \sum_{m=0}^N P_N^m = \sum_{m=0}^N C_N^m p^m q^{N-m} \Big|_{x=1} \times x^m \Big|_{x=1} = \quad (26)$$

$$= (px + q)^N \Big|_{x=1} = (p + q)^N = 1^N = 1 \quad (27)$$

□

Свойство 2. Матожидание биномиальной случайной величины $\langle m \rangle = Np$

Доказательство. Запишем матожидание по определению:

$$\langle m \rangle = \sum_{m=0}^N m P_N^m \quad (28)$$

Домножим на формальную единицу:

$$1 = x^{m-1} \Big|_{x=1} \quad (29)$$

$$\langle m \rangle = \sum_{m=0}^N m x^{m-1} C_N^m p^m q^{N-m} \Big|_{x=1} \quad (30)$$

Продифференцируем по x слева и справа выведенное ранее выражение P_{full}

$$\frac{d[P_{\text{full}}]}{dx} = \sum_{m=0}^N m x^{m-1} C_N^m p^m q^{N-m} = \frac{d}{dx} (px + q)^N = Np(px + q)^{N-1} \quad (31)$$

Сравним с выражением для матожидания:

$$\langle m \rangle = Np(px + q)^{N-1} \Big|_{x=1} = Np \quad (32)$$

□

Свойство 3. Дисперсия биномиальной случайной величины $D = Npq$

Доказательство. Введем индикатор случайного события ξ :

$$\langle \xi \rangle = 1 \cdot p + 0 \cdot (1 - p) = p \quad (33)$$

$$\langle \xi^2 \rangle = 1^2 \cdot p + 0^2 \cdot (1 - p) = p \quad (34)$$

Найдем дисперсию ξ :

$$D_\xi = \langle (\xi - \langle \xi \rangle)^2 \rangle = [\langle \xi^2 \rangle - \langle \xi \rangle^2] = p - p^2 = p(1 - p) = pq \quad (35)$$

Тогда

$$D = ND_\xi = Np(1 - p) = Npq \quad (36)$$

□

2.3 Пределный переход к распределению Пуассона (закон редких событий)

Условия:

$$N \gg 1, \quad m \ll N \quad (37)$$

Запишем распределение Бернулли:

$$P_N^m = \frac{N!}{m!(N-m)!} p^m q^{N-m} \quad (38)$$

Как было доказано ранее,

$$\langle m \rangle = Np \quad \rightarrow \quad p = \frac{\langle m \rangle}{N} \quad (39)$$

Тогда

$$P_N^m = \frac{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot \dots \cdot (N-m) \cdot (N-m+1) \cdot \dots \cdot (N-1) \cdot N}{m! \cdot 1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot \dots \cdot (N-m)} \left(\frac{\langle m \rangle}{N} \right)^m \left(1 - \frac{\langle m \rangle}{N} \right)^{N-m} = \quad (40)$$

$$= \frac{(N-m+1) \cdot \dots \cdot (N-1) \cdot N}{m! N^m} \langle m \rangle^m \left(1 - \frac{\langle m \rangle}{N} \right)^{N-m} = \quad (41)$$

$$= \frac{\left(1 - \frac{m-1}{N}\right) \cdot \dots \cdot \left(1 - \frac{1}{N}\right) \cdot 1}{m!} \langle m \rangle^m \left(1 - \frac{\langle m \rangle}{N} \right)^{N-m} \quad (42)$$

При наложенных условиях можно переписать выражение:

$$P_N^m = \frac{\langle m \rangle^m}{m!} \left(1 - \frac{\langle m \rangle}{N} \right)^N = \quad (43)$$

$$= \frac{\langle m \rangle^m}{m!} \left[\left(1 - \frac{\langle m \rangle}{N} \right)^{\frac{N}{\langle m \rangle}} \right]^{\langle m \rangle} = \quad (44)$$

$$= \frac{\langle m \rangle^m}{m!} \exp(-\langle m \rangle) \quad (45)$$

2.4 Пределный переход к распределению Гаусса

Воспользуемся формулой Стирлинга:

$$n! = \left(\frac{n}{e} \right)^n \sqrt{2\pi n} \quad (46)$$

$$P_N^m = C_N^m p^m q^{N-m} \quad (47)$$

$$C_N^m = \frac{N!}{m!(N-m)!} = \frac{\left(\frac{N}{e} \right)^N \sqrt{2\pi N}}{\left(\frac{m}{e} \right)^m \sqrt{2\pi m} \cdot \left(\frac{N-m}{e} \right)^{N-m} \sqrt{2\pi(N-m)}} \quad (48)$$

$$C_N^m = \frac{N^N}{m^m \cdot (N-m)^{N-m}} \sqrt{\frac{N}{2\pi m(N-m)}} \quad (49)$$

$$P_N^m = \frac{N^m \cdot N^{N-m}}{m^m \cdot (N-m)^{N-m}} \sqrt{\frac{N}{2\pi m(N-m)}} \cdot p^m q^{N-m} \quad (50)$$

$$P_N^m = \sqrt{\frac{N}{2\pi m(N-m)}} \left(\frac{Np}{m} \right)^m \left(\frac{Nq}{N-m} \right)^{N-m} \quad (51)$$

Сделаем замену $\xi = m - \langle m \rangle = m - Np$.

$$N - m = N - (Np + \xi) = N(1 - p) - \xi \quad (52)$$

Отсюда

$$N - m = Nq - \xi \quad (53)$$

$$m = Np + \xi \quad (54)$$

Тогда

$$P_N^m = \sqrt{\frac{N}{2\pi(Np + \xi)(Nq - \xi)}} \left(\frac{Np}{Np + \xi}\right)^{Np + \xi} \left(\frac{Nq}{Nq - \xi}\right)^{Nq - \xi} \quad (55)$$

$$P_N^m = \sqrt{\frac{N}{2\pi(Np + \xi)(Nq - \xi)}} \cdot \frac{1}{\left(1 + \frac{\xi}{Np}\right)^{Np + \xi} \left(1 - \frac{\xi}{Nq}\right)^{Nq - \xi}} \quad (56)$$

Прологарифмируем выражение под второй дробью:

$$\ln f = \ln \left(\left(1 + \frac{\xi}{Np}\right)^{Np + \xi} \left(1 - \frac{\xi}{Nq}\right)^{Nq - \xi} \right) = (Np + \xi) \ln \left(1 + \frac{\xi}{Np}\right) + (Nq - \xi) \ln \left(1 - \frac{\xi}{Nq}\right) \quad (57)$$

Разложим выражения под логарифмом в ряд Тейлора до второго члена:

$$\ln f \approx (Np + \xi) \left(\frac{\xi}{Np} - \frac{\xi^2}{2(Np)^2} \right) + (Nq - \xi) \left(-\frac{\xi}{Nq} - \frac{\xi^2}{2(Nq)^2} \right) = \quad (58)$$

$$= \xi + \frac{\xi^2}{Np} - \frac{\xi^2}{2Np} - \frac{\xi^3}{2(Np)^2} - \xi + \frac{\xi^2}{Nq} - \frac{\xi^2}{2Nq} + \frac{\xi^3}{2(Nq)^2} \approx \quad (59)$$

$$\approx \frac{\xi^2}{Np} - \frac{\xi^2}{2Np} + \frac{\xi^2}{Nq} - \frac{\xi^2}{2Nq} = \frac{\xi^2}{N} \left(\frac{1}{p} + \frac{1}{q} \right) - \frac{\xi^2}{2N} \left(\frac{1}{p} + \frac{1}{q} \right) = \frac{\xi^2}{2N} \left(\frac{q + p}{pq} \right) = \frac{\xi^2}{2Npq} \quad (60)$$

Тогда

$$f^{-1} = \exp \left(-\frac{\xi^2}{2Npq} \right) \quad (61)$$

И

$$P_N^m = \sqrt{\frac{N}{2\pi(Np + \xi)(Nq - \xi)}} \exp \left(-\frac{\xi^2}{2Npq} \right) \quad (62)$$

Т.к. ξ мало, то

$$Np + \xi \approx Np \quad (63)$$

$$Nq - \xi \approx Nq \quad (64)$$

И тогда

$$P_N^m = \frac{1}{\sqrt{2\pi Npq}} \exp \left(-\frac{\xi^2}{2Npq} \right) \quad (65)$$

Введя обозначение $Npq = \sigma^2$ и сделав обратную замену $\xi = m - \langle m \rangle$, получим окончательную формулу:

$$P_N^m = \frac{1}{\sqrt{2\pi\sigma}} \exp \left(-\frac{(m - \langle m \rangle)^2}{2\sigma^2} \right) \quad (66)$$

Данное решение является качественным, и проведено при помощи ряда приближений, причем оперирующим пренебрежением одной величины (ξ) разных порядков. Корректное рассмотрение проводится в рамках центральной предельной теоремы и выходит за рамки программного курса.

3 Вопрос 3

3.1 Распределение молекул газа по скоростям. Распределения Максвелла

Рассмотрим газ в равновесном состоянии, без внешних воздействий.

Введем понятие пространства скоростей:

$$\vec{v}_i = \begin{bmatrix} v_{xi} \\ v_{yi} \\ v_{zi} \end{bmatrix} \quad (67)$$

Количество молекул, обладающих векторами скорости, лежащими в данном выделенном объеме скоростей, пропорционально всему количеству молекул и пропорционально выделенному объему скоростей:

$$dN = f(\vec{v}) N dv_x dv_y dv_z \quad (68)$$

Коэффициентом выступает *функция распределения (плотность вероятностей)*

Функция распределения обладает следующими свойствами:

1.

$$f(\vec{v}) = \phi(v_x)\phi(v_y)\phi(v_z)$$

2.

$$f(\vec{v}) = \sqrt{v_x^2 + v_y^2 + v_z^2}$$

Известно, что этим свойствам удовлетворяет функция:

$$f(\vec{v}) = A \exp\left(-\frac{v^2}{2\sigma^2}\right) \quad (69)$$

Уточним константу A из условия нормировки:

$$1 = \int_{-\infty}^{+\infty} A \exp\left(-\frac{v^2}{2\sigma^2}\right) d\vec{v} = \int_{-\infty}^{+\infty} A \exp\left(-\frac{v_x^2}{2\sigma^2}\right) dv_x \int_{-\infty}^{+\infty} A \exp\left(-\frac{v_y^2}{2\sigma^2}\right) dv_y \int_{-\infty}^{+\infty} A \exp\left(-\frac{v_z^2}{2\sigma^2}\right) dv_z = \quad (70)$$

$$= A \left(\int_{-\infty}^{+\infty} A \exp\left(-\frac{v_z^2}{2\sigma^2}\right) dv_z \right)^3 \quad (71)$$

Используя интеграл Пуассона:

$$\int_{-\infty}^{+\infty} \exp(-ax^2) dx = \sqrt{\frac{\pi}{a}} \quad (72)$$

Где $a = \frac{1}{2\sigma^2}$:

$$A \left(\int_{-\infty}^{+\infty} A \exp\left(-\frac{v_z^2}{2\sigma^2}\right) dv_z \right)^3 = A(\sqrt{2\pi\sigma^2})^3 = 1 \quad (73)$$

Откуда

$$A = \left(\frac{1}{2\pi\sigma^2}\right)^{3/2} \quad (74)$$

Уточним значение σ^2 .

$$\frac{m\langle v^2 \rangle}{2} = \frac{3}{2}kT \Rightarrow \langle v^2 \rangle = 3\frac{kT}{m} \quad (75)$$

Причем

$$\langle v^2 \rangle = 3\langle v_x^2 \rangle \Rightarrow \langle v_x^2 \rangle = \frac{kT}{m} \quad (76)$$

Воспользуемся формулой

$$\int_{-\infty}^{+\infty} x^2 e^{-ax^2} dx = \frac{1}{2} \sqrt{\frac{\pi}{a^3}} \quad (77)$$

По определению,

$$\langle v_x^2 \rangle = \int_{-\infty}^{+\infty} A^{\frac{1}{3}} v_x^2 \exp\left(-\frac{v_x^2}{2\sigma^2}\right) dv_x = \frac{1}{2} A^{\frac{1}{3}} \sqrt{8\pi\sigma^6} = \frac{1}{2} \left(\frac{8\pi\sigma^6}{2\pi\sigma^2}\right)^{1/2} = \sigma^2 \quad (78)$$

Откуда

$$\sigma^2 = \frac{kT}{m} \quad (79)$$

И тогда окончательный вид **распределения Максвелла для вектора скорости**:

$$f(\vec{v}) = \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} \exp\left(-\frac{mv^2}{2kT}\right) \quad (80)$$

Из сформулированного свойства

$$f(\vec{v}) = \phi(v_x)\phi(v_y)\phi(v_z)$$

следует **распределение Максвелла для проекции скорости**:

$$\phi(v_x) = \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{1/2} \exp\left(-\frac{mv_x^2}{2kT}\right) \quad (81)$$

Воспользовавшись тем, что функция распределения есть коэффициент в формуле

$$dN = N f(\vec{v}) dV_v, \quad (82)$$

найдем последнее распределение. Выделим в пространстве скоростей сферический слой. Если вектор попадает в него, можно говорить о том, что его модуль лежит между радиусами этого слоя:

$$v \in [v_0, v_0 + dv] \quad (83)$$

Тогда объем этого слоя

$$dV_v = 4\pi v^2 dv \quad (84)$$

Но тогда можно записать функцию распределения как

$$F(v) = 4\pi f(\vec{v})v^2 \quad (85)$$

Окончательно получим **распределение Максвелла для модуля скорости**:

$$F(v) = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} v^2 \exp\left(-\frac{mv^2}{2kT}\right) \quad (86)$$

3.2 Наивероятнейшая, средняя и среднеквадратичная скорости

Наивероятнейшая скорость соответствует максимуму функции $F(v)$. Тогда

$$F' = (2v - v^2 \frac{2mv}{2kT}) \exp\left(-\frac{mv^2}{2kT}\right) \Big|_{v=v_{\text{вер}}} = 0 \quad (87)$$

Откуда **наивероятнейшая скорость**

$$v_{\text{вер}} = \sqrt{\frac{2kT}{m}} \quad (88)$$

Среднюю скорость найдем по определению:

$$\langle v \rangle = \int_0^{+\infty} v F(v) dv = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} \int_0^{+\infty} v^3 \exp\left(-\frac{mv^2}{2kT}\right) dv \quad (89)$$

Воспользуемся табличным интегралом (выводится из интеграла Пуассона дифференцированием по константе):

$$\int_0^{\infty} x^3 e^{-ax^2} dx = \frac{1}{2a^2} \quad (90)$$

В нашем случае $a = \frac{m}{2kT}$ И тогда

$$\langle v \rangle = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} \cdot \frac{1}{2} \left(\frac{2kT}{m}\right)^2 = \sqrt{\frac{8kT}{\pi m}} \quad (91)$$

Мы нашли **среднюю скорость**:

$$\langle v \rangle = \sqrt{\frac{8kT}{\pi m}} \quad (92)$$

Среднеквадратичную скорость также найдем по определению:

$$\langle v^2 \rangle = \int_0^{+\infty} v^2 F(v) dv = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} \int_0^{+\infty} v^4 \exp\left(-\frac{mv^2}{2kT}\right) dv \quad (93)$$

Воспользуемся табличным интегралом:

$$\int_0^{\infty} x^4 e^{-ax^2} dx = \frac{3\sqrt{\pi}}{8a^{5/2}} \quad (94)$$

Тогда

$$\langle v^2 \rangle = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} \cdot \frac{3\sqrt{\pi}}{8} \left(\frac{2kT}{m}\right)^{5/2} = \frac{3kT}{m} \quad (95)$$

Отсюда **среднеквадратичная скорость**

$$v_{\text{ск}} = \sqrt{\frac{3kT}{m}} \quad (96)$$

4 Вопрос 4

4.1 Распределение Максвелла-Больцмана

Обратим внимание, что в распределении Максвелла есть кинетическая энергия:

$$f(\vec{v}) = A \exp\left(-\frac{mv^2}{2} \cdot \frac{1}{kT}\right) \quad (97)$$

Формально запишем новую функцию распределения, зависящую от полной механической энергии:

$$f^*(\vec{v}, \vec{r}) = A \exp\left(-\left[\frac{mv^2}{2} + W_p\right] \cdot \frac{1}{kT}\right) = A \exp\left(-\frac{mv^2}{2kT}\right) \exp\left(-\frac{W_p}{kT}\right) \quad (98)$$

Рассмотрим элемент $\Delta\Gamma$ пространства Γ :

$$\Delta\Gamma = \Delta x \cdot \Delta y \cdot \Delta z \cdot \Delta v_x \cdot \Delta v_y \cdot \Delta v_z \quad (99)$$

Тогда

$$dN = N f^*(\vec{v}, \vec{r}) d\Gamma \quad (100)$$

И

$$\int_{\Delta\Gamma} f^*(\vec{v}, \vec{r}) d\Gamma = 1 \quad (101)$$

Проинтегрируем f^* по скоростям:

$$g(\vec{r}) = \int_{-\infty}^{\infty} f^* d^3\vec{v} = \iiint_{-\infty}^{\infty} f^* dv_x dv_y dv_z = \quad (102)$$

$$= A \iiint_{-\infty}^{\infty} \exp\left(-\frac{mv^2}{2kT}\right) dv_x dv_y dv_z \exp\left(-\frac{W_p}{kT}\right) = B \exp\left(-\frac{W_p}{kT}\right) \quad (103)$$

Полученное распределение называется **распределением Больцмана**.

4.2 Вывод барометрической формулы

Рассмотрим модель однородного поля тяжести. На самом деле эта идеализация не так сильно влияет на модель, как еще одна, которую мы примем: пусть атмосфера будет изотермической.

Известно, что $W_p = mgh$ в нашей модели:

$$n(h) = B \exp\left(-\frac{mgh}{kT}\right) \quad (104)$$

Пусть

$$n(h=0) = n_0, \quad p(h_0) = n_0 kT = p_0. \quad (105)$$

$$p = nkT \quad (106)$$

Тогда из первой формулы

$$n(h) = n_0 \exp\left(-\frac{mgh}{kT}\right) \quad (107)$$

Домножим на kT :

$$p(h) = n_0 kT \exp\left(-\frac{mgh}{kT}\right) = p_0 \exp\left(-\frac{mgh}{kT}\right) \quad (108)$$

Величина

$$L = \frac{kT}{mg} \quad (109)$$

называется *эффективной толщиной атмосферы*. На этом расстоянии концентрация падает примерно в три раза, что в многих прикладных задачах считается отсутствием атмосферы вообще.

4.3 Опыт Перрена

В 1909 году Перрен провел опыт с частицами гуммигута (определенный сорт смолы тропических деревьев). Гуммигут примечателен тем, что его плотность очень близка к плотности воды.

Создав уравновешенную взвесь воды с частицами гуммигута диаметром $\varnothing \sim 0.1$ мкм, Перрен мог посчитать концентрацию на двух уровнях смеси (расстояние между уровнями было $\Delta h \sim 1$ мкм):

$$n_1 = n(h_1) = n_0 \exp\left(-\frac{mgh_1}{kT}\right) \quad (110)$$

$$n_2 = n(h_2) = n_0 \exp\left(-\frac{mgh_2}{kT}\right) \quad (111)$$

Откуда

$$\frac{n_1}{n_2} = \exp\left(-\frac{mg\Delta h}{kT}\right) \quad (112)$$

И

$$k = \frac{mg\Delta h}{T \ln \frac{n_1}{n_2}} \quad (113)$$

Тогда можно найти число Авогадро:

$$N_a = \frac{R}{k} = \frac{RT \ln \frac{n_1}{n_2}}{mg\Delta h} \quad (114)$$

5 Вопрос 5

5.1 Теорема о равнораспределении энергии по степеням свободы

Нам известно, что внутренняя энергия идеального газа

$$U = \frac{3}{2}\nu RT = \frac{3}{2}NkT \quad (115)$$

Теорема о равнораспределении предполагает, что коэффициент $3N$ является количеством степеней свободы i , и на одну степень свободы **одной** молекулы приходится энергия

$$\varepsilon = \frac{kT}{2} \quad (116)$$

Соответственно, N молекул обладает $3N$ степенями свободы. Полная энергия

$$U = i\varepsilon \quad (117)$$

Эта теорема термодинамики, которую мы примем на веру.

5.2 Классическая теория теплоемкости газов

Теплоемкость определяется как

$$c = \frac{\delta Q}{dT}, \quad c \in (-\infty \dots + \infty) \quad (118)$$

Для идеального газа при постоянном объеме ($V = const$):

$$\delta Q = dU = \frac{3}{2}\nu R dT \Rightarrow c_v = \frac{3}{2}\nu R \quad (119)$$

Полученное выражение не универсально и верно только для газа с одноатомными ($i = 3$) молекулами.

5.3 Теплоемкость кристаллов

Наша модель - кристаллическая решетка, где молекулы колеблются по гармоническому закону (гармонический осциллятор).

Необходимо найти, как и для идеального газа, энергию всех молекул. Для начала найдем энергию одной молекулы.

$$\langle W \rangle = \langle W_p \rangle + \langle W_k \rangle \quad (120)$$

$$\dot{x}(t) = -A\omega \sin(\omega t) \quad (121)$$

$$x(t) = A \cos(\omega t) \quad (122)$$

где $\kappa = m\omega^2$:

$$\langle W_k \rangle = \frac{m\langle \dot{x}^2 \rangle}{2} = \frac{mA^2}{2}\omega^2 \langle \sin^2(\omega t) \rangle \quad (123)$$

$$\langle W_p \rangle = \frac{\kappa\langle x^2 \rangle}{2} = \frac{mA^2}{2}\omega^2 \langle \cos^2(\omega t) \rangle \quad (124)$$

По определению,

$$\langle \sin^2(\omega t) \rangle = \frac{1}{T} \int_0^T \sin^2(\omega t) dt = \frac{1}{2} \quad (125)$$

аналогично

$$\langle \cos^2(\omega t) \rangle = \frac{1}{2} \quad (126)$$

Тогда полная энергия одной молекулы

$$\langle W \rangle = \langle W_p \rangle + \langle W_k \rangle + \frac{\kappa A^2}{2} = 2\langle W_k \rangle \quad (127)$$

Но

$$\langle W_k \rangle = 3\varepsilon = \frac{3kT}{2} \quad (128)$$

Отсюда

$$\langle W \rangle = 3kT \quad (129)$$

А полная энергия

$$\langle W_{full} \rangle = 3\nu RT \quad (130)$$

И тогда теплоемкость кристалла

$$c_v = 3\nu R \quad (131)$$

5.4 Недостатки классической теории теплоемкости

Классическая теория не дает объяснения зависимости теплоемкости тел от температуры. Экспериментально установлено, что **при приближении к абсолютному нулю теплоемкости всех тел, в том числе и кристаллов, стремятся к нулю.**

При нагреве газа молекулы меняют количество степеней свободы.

Сначала «заморожены» вращательные степени свободы, и $i = 3$. Затем количество степеней свободы становится $i = 5$.

Однако по теореме о равномерном распределении энергии все степени свободы равноправны, и не могут «замораживаться»

При дальнейшем нагреве молекула теряет жесткость, и появляются колебательные степени свободы: $i = 7$.

В квантовой теории постулируется, что энергия дискретна:

$$E_n = n\hbar\omega + \frac{\hbar\omega}{2} \quad (132)$$

Расхождение теплоемкости имеет квантовую природу.

6 Вопрос 6

6.1 Средняя длина свободного пробега молекул в газах

Допустим, что эффективный диаметр молекулы $\sigma \neq f(T)$. Чтобы найти длину свободного пробега, нам нужна некая модель.

Пусть молекула претерпевает M столкновений. Тогда пройденный ею путь

$$l_M = \sum_{i=1}^M M l_i \quad (133)$$

И тогда, по определению,

$$\langle l \rangle = \frac{l_M}{M} \quad (134)$$

Весь путь молекулы за M столкновений лежит в ломаной цилиндрической трубке диаметром 2σ и длиной l_M . Её объем почти точно равен

$$V = \pi\sigma^2 l_M = \pi\sigma^2 \langle l \rangle M \quad (135)$$

Так как молекула претерпевала столкновения со **всеми** молекулами в данном объеме, то

$$M = nV \quad (136)$$

Тогда

$$V = \pi\sigma^2 \langle l \rangle nV \quad (137)$$

Или

$$\langle l \rangle = \frac{1}{\pi\sigma^2 n} \quad (138)$$

Это выражение *почти* верно. Мы учли движение всего одной молекулы, считая все остальные неподвижными. В жизни это выражение выглядит так:

$$\langle l \rangle = \frac{1}{\sqrt{2}\pi\sigma^2 n} \quad (139)$$

С учетом

$$p = nkT \quad (140)$$

Можно записать формулу в удобном для использования виде:

$$\langle l \rangle = \frac{kT}{\sqrt{2}\pi\sigma^2 p} \quad (141)$$

7 Вопрос 7

7.1 Диффузия в газах. Закон Фика, расчёт коэффициента диффузии

Диффузия вызвана **случайным** блужданием молекул примеси. Известен эмпирический закон (Фика):

$$\Delta m = -D \frac{dn}{dx} m S \Delta t \quad (142)$$

где m – масса всей примеси, n – концентрация примеси, Δm – перенесенная примесь.

Выберем ось $+x$. Мы рассмотрим два сечения одной площади S , перпендикулярные оси (и потоку примеси): сечение в точке $x - x_0$ и сечение в точке $x + x_0$.

В сечение x частицы могут попадать только двумя способами: либо в направлении $+x$ («туда») из сечения $x - x_0$, либо в обратном направлении из сечения $x + x_0$ («обратно»):

$$N_{\rightarrow} = \frac{1}{6} n(x - x_0) S \langle v \rangle \Delta t \quad (143)$$

$$N_{\leftarrow} = \frac{1}{6} n(x + x_0) S \langle v \rangle \Delta t \quad (144)$$

Понятно, что полное количество частиц, движущихся в выбранном направлении распространения примеси, будет

$$N = N_{\rightarrow} - N_{\leftarrow} \quad (145)$$

И

$$\Delta m = mN = \frac{1}{6} m S \langle v \rangle \Delta t [n(x - x_0) - n(x + x_0)] \quad (146)$$

Разложим функцию $n(z)$ в ряд Тейлора до второго члена (линеаризуем):

$$n(x - x_0) = n(x) + \frac{dn(x)}{dx} (x - x_0 - x) = n(x) - \frac{dn}{dx} x_0 \quad (147)$$

$$n(x + x_0) = n(x) + \frac{dn(x)}{dx} (x + x_0 - x) = n(x) + \frac{dn}{dx} x_0 \quad (148)$$

Тогда

$$n(x - x_0) - n(x + x_0) = -2 \frac{dn}{dx} x_0 \quad (149)$$

Имеет смысл взять за x_0 длину свободного пробега, но тогда

$$\Delta m = -\frac{1}{3} \langle v \rangle \langle l \rangle \frac{dn}{dx} m S \Delta t \quad (150)$$

Мы уточнили значение коэффициента диффузии:

$$D = \frac{1}{3} \langle v \rangle \langle l \rangle \quad (151)$$

8 Вопрос 8

8.1 Внутреннее трение в газах. Формула Ньютона, расчет вязкости

Известна формула Ньютона:

$$F_{\text{тр}} = \eta \left| \frac{\partial u}{\partial y} \right| S \quad (152)$$

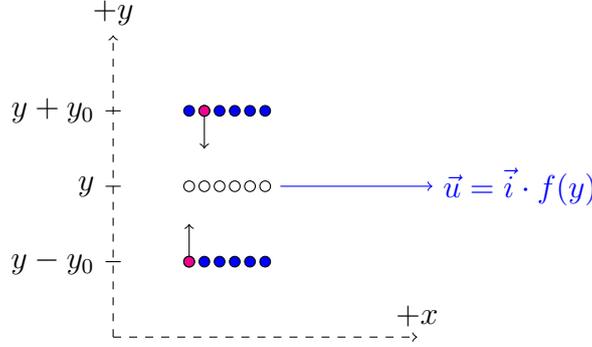


Рис. 1: Поток газа

Рассмотрим модель Перена: перенос импульса при переходе молекулы между слоями с разными скоростями.

$$F_{\text{тр}} = \left| \frac{dp_x}{dt} \right| \quad (153)$$

В отличие от предыдущей задачи, концентрацию мы будем считать постоянной, $n \neq f(y)$:

$$N_{\uparrow} = N_{\downarrow} = \frac{1}{6} n S \langle v \rangle \Delta t \quad (154)$$

$$p_{\uparrow}^{\text{моп}} = m u(y - y_0) \quad (155)$$

$$p_{\downarrow}^{\text{моп}} = m u(y + y_0) \quad (156)$$

Тогда

$$p_{\uparrow} = p_{\uparrow}^{\text{моп}} \cdot N_{\uparrow} = \frac{1}{6} m n S \langle v \rangle \Delta t \cdot u(y - y_0) \quad (157)$$

$$p_{\downarrow} = p_{\downarrow}^{\text{моп}} \cdot N_{\downarrow} = \frac{1}{6} m n S \langle v \rangle \Delta t \cdot u(y + y_0) \quad (158)$$

И

$$\left| \frac{dp_x}{dt} \right| = \left| \frac{p_{\uparrow} - p_{\downarrow}}{\Delta t} \right| = \frac{1}{6} m n S \langle v \rangle \Delta t \cdot |u(y - y_0) - u(y + y_0)| \quad (159)$$

Разложим функцию u в ряд Тейлора до второго члена (линеаризуем):

$$u(y - y_0) = u(y) + \frac{du(y)}{dy} (y - y_0 - y) = u(y) - \frac{du}{dy} y_0 \quad (160)$$

$$u(y + y_0) = u(y) + \frac{du(y)}{dy} (y + y_0 - y) = u(y) + \frac{du}{dy} y_0 \quad (161)$$

Тогда

$$u(y - y_0) - u(y + y_0) = -2 \frac{dy}{dy} y_0 \quad (162)$$

Имеет смысл взять за y_0 длину свободного пробега, но тогда

$$F_{\text{тр}} = \frac{1}{3} mn \langle v \rangle \langle l \rangle \left| \frac{\partial u}{\partial y} \right| S \quad (163)$$

Где

$$mn = \rho \quad (164)$$

Мы уточнили значение коэффициента вязкости:

$$\eta = \frac{1}{3} \rho \langle v \rangle \langle l \rangle \quad (165)$$

или

$$\eta = \rho D \quad (166)$$

9 Вопрос 9

9.1 Теплопроводность газов. Закон Фурье, расчет коэффициента теплопроводности

Пусть температура $T = f(x)$ и $\frac{dT}{dx} > 0$. Известен закон Фурье:

$$Q = -\kappa \frac{dT}{dx} S \Delta t \quad (167)$$

Аналогично предыдущим задачам, перенос энергии осуществляется случайным блужданием:

$$N_{\uparrow} = N_{\downarrow} = \frac{1}{6} n S \langle v \rangle \Delta t \quad (168)$$

$$W_{\uparrow}^{\text{МОЛ}} = W(x - x_0) \quad (169)$$

$$W_{\downarrow}^{\text{МОЛ}} = W(x + x_0) \quad (170)$$

Тогда

$$W_{\uparrow} = W_{\uparrow}^{\text{МОЛ}} \cdot N_{\uparrow} = \frac{1}{6} mn S \langle v \rangle \Delta t \cdot W(x - x_0) \quad (171)$$

$$W_{\downarrow} = W_{\downarrow}^{\text{МОЛ}} \cdot N_{\downarrow} = \frac{1}{6} mn S \langle v \rangle \Delta t \cdot W(x + x_0) \quad (172)$$

И

$$Q = W_{\uparrow} - W_{\downarrow} = \frac{1}{6} n S \langle v \rangle \Delta t \cdot [W(x - x_0) - W(x + x_0)] \quad (173)$$

Разложим функцию W в ряд Тейлора до второго члена (линеаризуем):

$$W(x - x_0) = W(x) + \frac{dW(x)}{dx} (x - x_0 - x) = W(x) - \frac{dW}{dx} x_0 \quad (174)$$

$$W(x + x_0) = W(x) + \frac{dW(x)}{dx} (x + x_0 - x) = W(x) + \frac{dW}{dx} x_0 \quad (175)$$

Тогда

$$W(x - x_0) - W(x + x_0) = -2 \frac{dW}{dx} x_0 = -ik \frac{dT}{dx} \quad (176)$$

Имеет смысл взять за x_0 длину свободного пробега, но тогда

$$Q = \frac{i}{6}nk\langle v \rangle \langle l \rangle \frac{dT}{dx} S \Delta t \quad (177)$$

где

$$nk = \frac{N}{V}k = \frac{\nu R}{V} = \frac{\nu R \rho}{M} \quad (178)$$

Но тогда с учетом

$$c_v = \frac{i}{2}\nu R, \quad c_v^{yd} = \frac{i\nu R}{2M} \quad (179)$$

$$Q = -\frac{1}{3}\rho\langle v \rangle \langle l \rangle c_v^{yd} \frac{dT}{dx} S \Delta t \quad (180)$$

Отсюда получили коэффициент теплопроводности

$$\kappa = \frac{1}{3}c_v^{yd}\eta \quad (181)$$

10 Вопрос 10

10.1 Вычисление среднего квадрата смещения броуновских частиц

Рассмотрим броуновское движение в дискретной модели. Каждый «шаг» частица будет совершать в случайном направлении, но на одно и тоже расстояние L и за одно и тоже время T :

$$\forall i |\vec{r}_i| = L \quad (182)$$

За N шагов частица переместится в точку с радиус-вектором

$$\vec{R}_N = \vec{r}_1 + \vec{r}_2 + \dots + \vec{r}_N \quad (183)$$

Понятно, что радиус-вектор перемещения (как и любой случайный вектор):

$$\langle \vec{R}_N \rangle = 0 \quad (184)$$

И имеет смысл искать

$$\langle R_N^2 \rangle = ? \quad (185)$$

$$\vec{R}_N = \vec{R}_{N-1} + \vec{r}_N \quad (186)$$

Будем обозначать $\vec{r}_N = \vec{l}$:

$$\vec{R}_N = \vec{R}_{N-1} + \vec{l} \quad (187)$$

Тогда

$$(\vec{R}_N)^2 = (\vec{R}_{N-1} + \vec{l})^2 = R_{N-1}^2 + l^2 + 2(\vec{R}_{N-1}, \vec{l}) \quad (188)$$

И

$$\langle (\vec{R}_N)^2 \rangle = \langle R_{N-1}^2 \rangle + \langle l^2 \rangle + 2\langle (\vec{R}_{N-1}, \vec{l}) \rangle \quad (189)$$

Откуда

$$\langle R_N^2 \rangle = \langle R_{N-1}^2 \rangle + \langle l^2 \rangle \quad (190)$$

Получили рекуррентную формулу, откуда, очевидно,

$$\langle R_N^2 \rangle = N\langle l^2 \rangle \quad (191)$$

С другой стороны,

$$t_N = T \cdot N \quad (192)$$

Тогда

$$\langle R^2 \rangle \sim t \quad (193)$$

10.2 Формула Эйнштейна

Так как частота ударов $\nu \sim 10^{21} [c^{-1}]$, можно перейти к непрерывной модели:

$$m\vec{a} = -h\vec{v} + \vec{F} \quad (194)$$

Движение происходит под действием вязкого сопротивления и случайных толчков. Перейдем к проекциям:

$$m\ddot{x} = -h\dot{x} + F_x \quad (195)$$

Первый шаг решения: Домножим на x и усредним:

$$m\langle x\ddot{x} \rangle = -h\langle x\dot{x} \rangle + \langle xF_x \rangle \quad (196)$$

$$\langle xF_x \rangle = \langle x \rangle \langle F_x \rangle = 0 \quad (197)$$

Откуда

$$m\langle x\ddot{x} \rangle = -h\langle x\dot{x} \rangle \quad (198)$$

Второй шаг решения (хитрые производные):

$$\langle x\dot{x} \rangle = \frac{1}{2} \frac{d}{dt} \langle x^2 \rangle \quad (199)$$

$$\frac{d(x\dot{x})}{dt} = \dot{x}^2 + x\ddot{x} \quad \rightarrow \quad \langle x\ddot{x} \rangle = \frac{d\langle x\dot{x} \rangle}{dt} - \langle \dot{x}^2 \rangle \quad (200)$$

Тогда

$$m \frac{d\langle x\dot{x} \rangle}{dt} - m\langle \dot{x}^2 \rangle = -h\langle x\dot{x} \rangle \quad (201)$$

$$m\langle \dot{x}^2 \rangle 2 = \frac{1}{2} kT \quad \rightarrow \quad m\langle \dot{x}^2 \rangle = kT \quad (202)$$

Тогда

$$m \frac{d\langle x\dot{x} \rangle}{dt} - kT + h\langle x\dot{x} \rangle = 0 \quad (203)$$

Третий шаг решения: обратимся к дискретной модели.

$$X_N = X_{N-1} \pm l \quad (204)$$

$$\dot{X}_N = \dot{X}_{N-1} \quad (205)$$

Тогда

$$\langle X_N \dot{X}_N \rangle = \langle (X_{N-1} \pm l) \dot{X}_{N-1} \rangle = \langle X_{N-1} \dot{X}_{N-1} \rangle \pm \langle l \dot{X}_{N-1} \rangle = \langle X_{N-1} \dot{X}_{N-1} \rangle \quad (206)$$

Значит,

$$\langle X_N \dot{X}_N \rangle = \text{const} \quad \rightarrow \quad \langle x\dot{x} \rangle = \text{const} \quad \rightarrow \quad m \frac{d\langle x\dot{x} \rangle}{dt} = 0 \quad (207)$$

Тогда

$$-kT + h\langle x\dot{x} \rangle = 0 \quad (208)$$

или

$$h \frac{1}{2} \frac{d}{dt} \langle x^2 \rangle = kT \quad \rightarrow \quad \frac{d}{dt} \langle x^2 \rangle = \frac{2kT}{h} \quad (209)$$

И окончательно

$$\langle r^2 \rangle = 3\langle x^2 \rangle = \frac{6kT}{h} \cdot t \quad (210)$$

Данное уравнение называется **формулой Эйнштейна**.