1.7. Функция распределения по энергиям.

1.7.1. Идеальный газ.

Учитывая определяющую роль энергии в функции распределения по состояниям, естественно перейти от вероятности попадания молекулы в объем фазового пространства $d\Gamma = d\Gamma_q \ d\Gamma_p = d\Gamma_r \ d\Gamma_p$ (т.е. иметь определенные координаты и импульсы) к вероятности для молекулы иметь энергию E.

Для идеального газа, не находящегося во внешнем потенциальном поле, нет необходимости рассматривать пространственную часть объема фазового пространства $d\Gamma_r$, так как энергия, и соответственно функция распределения, не зависит от координат для невзаимодействующих молекул.

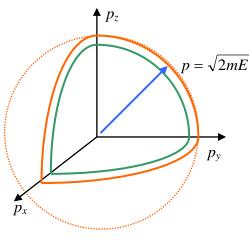


Рис. 7.1.

Для идеального газа удобно рассмотреть в качестве подсистемы одну молекулу. Итак, ищем вероятность для молекулы находиться в состоянии с энергией в интервале от E до (E+dE). Энергия молекулы равна

$$E = \frac{p^2}{2m} = \frac{mv^2}{2},$$

то есть определенная кинетическая энергия соответствует определенному значению скорости или импульса. В пространстве скоростей v, или импульсов p (по модулю), область, соответствующая диапазону энергии ($E \div E + dE$), имеет вид тонкого шарового слоя, радиусом $p = \sqrt{2mE}$ (рис. 7.1)

Вероятность того, что энергия молекулы находится в диапазоне ($E \div E + dE$), равна по теореме о сложении вероятностей интегралу (сумме вероятностей):

$$dP(E) = \int_{p+p+dp} \rho(E(p_x, p_y, p_z)) dp_x dp_y dp_z, \quad (1.7.1)$$

где интегрирование ведется по всем проекциям шаровому слою от p до p+dp. Так как шаровой слой очень тонкий по энергии (или по модулю импульса), то функцию $\rho(E)$ внутри области интегрирования можно считать постоянной, так как E практически не меняется. Вынесем плотность вероятности $\rho(E)$ за знак интеграла:

$$dP(E) = \rho(E) \cdot \int_{\substack{p \neq p + dp}} d\Gamma_p = \rho(E) \cdot d\Gamma_E$$
(1.7.2)

Здесь ввели обозначение:

$$d\Gamma_E = \int_{p \div p + dp} d\Gamma_p \tag{1.7.3}$$

Здесь $d\Gamma_E$ – объем шарового слоя радиуса p. Сосчитаем его. Объем шара радиуса p в импульсном пространстве равен:

$$\Gamma_{\text{map}} = \frac{4}{3}\pi p^3 = \frac{4}{3}\pi (2mE)^{3/2}$$
 (1.7.4)

Объем шарового слоя равен (рис. 7.1):

$$d\Gamma_E = d\Gamma_{\text{map}} = 4\pi p^2 dp. \tag{1.7.5}$$

Учитывая, что для идеального газа $p = \sqrt{2mE}$, запишем этот объем шарового слоя (1.7.5) через энергию:

$$d\Gamma_E = \frac{d\Gamma_{\text{map}}}{dE} dE = 4\pi p^2 \frac{dp}{dE} dE \tag{1.7.6}$$

Вычисляя производную dp/dE, получаем

$$p^2 \frac{dp}{dE} = m\sqrt{2mE} \ .$$

Итак, вероятность того, что молекулы идеального газа имеют энергию в интервале от E до E+dE, равна:

$$dP(E) = 4\pi m^{3/2} \sqrt{2E} \rho(E) \cdot dE = \rho_E(E) dE$$
 (1.7.7)

Функция распределения молекул по их энергиям, следовательно, определяется соотношением:

$$\rho_E(E) = 4\pi m^{3/2} \rho(E) \sqrt{2E}$$
 (1.7.8)

Важно отличать друг от друга две функции распределения $\rho(E)$ и $\rho_E(E)$:

- 1) Функция распределения $\rho(E) = \rho(E(p_x, p_y, p_z)) = \rho(E(p))$ для идеального газа есть плотность вероятности обнаружить частицу с определенным импульсом p, лежащим в единице «объема пространства импульсов» (см «элементарный кубик импульсов» на рис. 6.2). В общем случае системы с большим числом степеней свободы функция распределения $\rho(E) = \rho(E(q, p))$ представляет собой плотность вероятности обнаружить систему в единице фазового объема с определенными координатами q и p. Это есть микрораспределение $\rho(E) = \rho(E(q, p))$.
- 2) Функция распределения $ho_E(E)$ для идеального газа представляет собой плотность вероятности обнаружить систему в состоянии с определенной энергией *при всех возможных импульсах*, соответствующих этой энергии, т.е. шаровой слой в пространстве импульсов. В случае системы с большим числом степеней свободы $ho_E(E)$ это плотность вероятности обнаружить систему в состоянии с определенной энергией при всех координатах q и импульсах p, соответствующих этой энергии (условный «шаровой слой» в многомерном фазовом пространстве), иначе, $ho_E(E)$ есть *макрораспределение*.

Примечание 1. Если функция микрораспределения $\rho(E) = \rho(E(q,p))$ определена в пространстве скоростей $\rho(E) = \rho(E(q,v))$ (то есть $E = mv^2/2$), а не импульсов, то вероятность для молекул идеального газа иметь энергию в интервале от E до E + dE равна:

$$dP(E) = 4\pi m^{-3/2} \sqrt{2E} \rho(E) \cdot dE = \rho_E(E) dE$$
(1.7.9)

1.7.2. <u>Зависимость</u> $\rho(E)$ от энергии.

Используя общие вероятностные соображения, можно найти зависимость функции распределения $\rho(E)$ – т.е. микрораспределения – от энергии. Выделим в газе квазизамкнутую подсистему, состоящую из двух невзаимодействующих молекул. Энергия подсистемы – аддитивная величина:

$$E = E_1 + E_2. (1.7.10)$$

Функция распределения подсистемы по теореме умножения вероятностей для статистически независимых событий равна произведению функций распределения

$$dP = \rho(E)d\Gamma_{p1}d\Gamma_{p2} = \rho(E_1)\rho(E_2)d\Gamma_{p1}d\Gamma_{p2}$$

$$\rho(E) = \rho(E_1)\cdot\rho(E_2)$$
(1.7.11)

Таким образом, функция распределения – не аддитивная величина. Однако нам всегда удобнее работать с аддитивными величинами в квазизамкнутой системе. Поэтому удобнее рассматривать логарифм распределения, который есть аддитивная величина от энергии:

$$ln\rho(E) = ln\rho(E_1) + ln\rho(E_2). \tag{1.7.12}$$

При сложении энергий (1.7.10) складываются и логарифмы функций распределения (1.7.12). Однако такое одновременное выполнение соотношений (1.7.10) и (1.7.12) можно совместить только тогда, когда $\ln \rho(E)$ является линейной функцией энергии E:

$$ln \rho(E) = \alpha + \beta E , \qquad (1.7.13)$$

где α и β неизвестные пока постоянные. Итак, общий вид функции распределения можно представить:

$$\rho(E) = const \cdot e^{\beta E}. \tag{1.7.14}$$

В дальнейшем мы проведем общий вывод функции распределения и получим значение коэффициента В.

1.7.3. Произвольная квазизамкнутая подсистема.

До сих пор рассматривали идеальный газ. Однако все эти рассуждения могут быть применены к произвольному макроскопическому телу (неидеальные газы, жидкость, твердое тело). Разбивая систему на квазизамкнутые подсистемы, записываем полную энергию подсистемы как сумму энергий частиц (молекул):

$$E = \sum_{i} E_i \,, \tag{1.7.15}$$

где в энергию E_i входит не только кинетическая, но и потенциальная энергии частиц. При этом энергия подсистемы есть функция координат (в отличие от идеального газа) и импульсов E=E(q,p), где q совокупность координат: $q=x_1,y_1,z_1,x_2,y_2,z_2,...$, а p совокупность соответствующих импульсов: $p=p_{1x},p_{1y},p_{1z},p_{2x},p_{2y},p_{2z},...$ Вероятность подсистемы попасть в элемент объема $d\Gamma$ многомерного фазового пространства определяется:

$$dP(q, p) = \rho(q, p)d\Gamma \tag{1.7.16}$$

Здесь $d\Gamma = d\Gamma_q d\Gamma_p = dx_1 dy_1 dz_1 dx_2 \dots dp_{1x} dp_{1y} dp_{1z} dp_{2x} \dots = d^{2n}\Gamma$ – дифференциал 2n порядка (или 6N), где n число степеней свободы (N число одноатомных молекул в квазизамкнутой системе). Из стационарности функции распределения $\rho(q,p)$ следует, что она зависит лишь от интегралов движения, а именно энергии:

$$\rho(E(q,p)) = \rho(E(x_1, y_1, z_1, ..., p_{1x}, p_{1y}, p_{1z}, ...))$$
(1.7.17)

Перейдем от микрораспределения $\rho(q,p)$ к макрораспределению $\rho_E(E)$. Для этого, как и ранее для одной молекулы идеального газа, найдем вероятность состояния системы с энергией от E до E+dE. Приравнивая энергию постоянной величине E=E(q,p)=const, мы определяем поверхность в многомерном фазовом пространстве. Тогда значениям энергии от E до E+dE отвечает условный "шаровой" слой в многомерном фазовом пространстве p и q, которому соответствует многочисленное множество значений q и p:

$$dP(E) = \int_{E+E+dE} \rho(E(x_1, y_1, z_1, ..., p_{1x}, p_{1y}, p_{1z}, ...)) d^{2n}\Gamma = \rho(E) \cdot \int_{E+E+dE} d^{2n}\Gamma = \rho(E) d\Gamma_E$$
 (1.7.18)

Здесь введен объем многомерного "шарового" слоя

$$d\Gamma_E = \int_{E \div E + dE} d^{2n} \Gamma ,$$

в котором интеграл берется по (2n-1) переменной (или по 6N-1 переменным одноатомного газа), поэтому $d\Gamma_E$ — дифференциал первого порядка. Поскольку рассматривается тонкий "шаровой" слой, то можно считать $\rho(E(q,p))$ постоянной внутри этого слоя и вынести за знак интеграла.

Как и ранее для идеального газа запишем дифференциал $d\Gamma_E$ через энергию dE и вводим функцию макрораспределения подсистемы по энергиям:

$$d\Gamma_E = \frac{\partial \Gamma_E}{\partial E} dE \tag{1.7.19}$$

$$dP(E) = \rho(E) \frac{\partial \Gamma_E}{\partial E} dE = \rho_E(E) dE$$
 (1.7.20)

Итак, функция распределения подсистемы по энергиям:

$$\rho_E(E) = \rho(E) \frac{\partial \Gamma_E}{\partial E}.$$
(1.7.21)

При этом выполняется следующее условие нормировки:

$$\int dP(E) = \int_{\text{Bce E}} \rho_E(E) dE = \int_{\text{Bce E}} \rho(E) \frac{\partial \Gamma_E}{\partial E} dE = 1.$$
 (1.7.22)

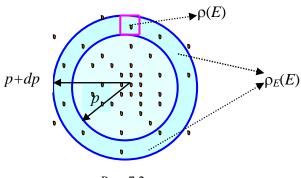


Рис. 7.2.

Еще раз следует напомнить, что $\rho(E) = \rho(E(q,p))$ — это плотность вероятности иметь энергию от E до E+dE, но только в единице фазового объема $d\mathsf{P}/d^{2n}\Gamma$, а $\rho_E(E)$ — плотность вероятности иметь энергию от E до E+dE во всем фазовом пространстве $d\mathsf{P}/dE$.

Поясним их различие на примере со стрельбой по мишени (см рис. 7.2). Например, определяем вероятность попадания в "восьмерку" при стрельбе по мишени. При этом обычно каждый выстрел и попадание в мишень определяют "часам циферблата". Так

квадратик на рис. 7.2 определяет попадание в "восьмерку на 12 часов". Итак, функция $\rho(E) = \rho(E(q,p))$ дает вероятность попасть, например, в "восьмерку" в определенном направлении (и в единицу площадки около восьмерки – квадратик на рис. 7.2). Такая же вероятность была бы для попадания в "восьмерку на 3 часа", на 5 часов и т.д. В то же время функция $\rho_E(E)$ – макрораспределение – это вероятность вообще попасть в восьмерку при любых "часах", то есть в любое место внутри кольца. Для ее получения мы должны просуммировать все вероятности попадания на все возможные "часы".