

Если проинтегрировать это соотношение с обеих сторон по  $d\omega$ , то получается

$$\int_0^{\infty} \alpha(i\omega) d\omega = \int_0^{\infty} \alpha''(\omega) d\omega. \quad (123,20)$$

## § 124. Флуктуационно-диссипационная теорема

Приступим теперь к вычислениям, имеющим целью связать флуктуации величины  $x$  с введенной в предыдущем параграфе обобщенной восприимчивостью.

Пусть тело, к которому относится величина  $x$ , находится в некотором определенном ( $n$ -м) стационарном состоянии. Среднее значение (122,8) вычисляется как соответствующий диагональный матричный элемент оператора

$$\frac{1}{2} (\hat{x}_\omega \hat{x}_{\omega'} + \hat{x}_{\omega'} \hat{x}_\omega)_{nn} = \frac{1}{2} \sum_m [(x_\omega)_{nm} (x_{\omega'})_{mn} + (x_{\omega'})_{nm} (x_\omega)_{mn}], \quad (124,1)$$

где суммирование распространяется по всему спектру уровней энергии (ввиду комплексности оператора  $\hat{x}_\omega$  два члена в квадратных скобках не совпадают друг с другом).

Зависимость оператора  $\hat{x}(t)$  от времени означает, что вычисление его матричных элементов должно производиться с помощью зависящих от времени волновых функций. Поэтому имеем

$$(x_\omega)_{nm} = \int_{-\infty}^{\infty} x_{nm} e^{i(\omega_{nm} + \omega)t} dt = 2\pi x_{nm} \delta(\omega_{nm} + \omega), \quad (124,2)$$

где  $x_{nm}$  — обычный, не зависящий от времени матричный элемент оператора  $\hat{x}$ , выраженного через координаты частиц тела, а  $\omega_{nm} = (E_n - E_m)/\hbar$  — частота перехода между состояниями  $n$  и  $m$ . Таким образом,

$$\begin{aligned} \frac{1}{2} (\hat{x}_\omega \hat{x}_{\omega'} + \hat{x}_{\omega'} \hat{x}_\omega)_{nn} &= \\ &= 2\pi^2 \sum_m |x_{nm}|^2 [\delta(\omega_{nm} + \omega) \delta(\omega_{mn} + \omega') + \delta(\omega_{nm} + \omega') \delta(\omega_{mn} + \omega)] \end{aligned}$$

(здесь учтено, что  $x_{nm} = x_{mn}^*$  ввиду вещественности  $x$ ). Произведения  $\delta$ -функций в квадратных скобках можно, очевидно, переписать в виде

$$\delta(\omega_{nm} + \omega) \delta(\omega + \omega') + \delta(\omega_{mn} + \omega) \delta(\omega + \omega').$$

Сравнивая после этого с (122,8), получим следующую формулу:

$$(x^2)_\omega = \pi \sum_m |x_{nm}|^2 [\delta(\omega + \omega_{nm}) + \delta(\omega + \omega_{mn})]. \quad (124,3)$$

В связи с формой записи этого выражения сделаем следующее замечание. Хотя уровни энергии макроскопического тела, строго говоря, дискретны, но они расположены так густо, что фактически образуют непрерывный спектр. Формулу (124,3) можно написать без  $\delta$ -функций, если усреднить ее по малым (но содержащим все же много уровней) интервалам частот. Если  $\Gamma(E)$  — число уровней энергии, меньших  $E$ , то

$$(x^2)_\omega = \pi \hbar |x_{nm}|^2 \left[ \frac{d\Gamma}{dE_m} + \frac{d\Gamma}{dE'_m} \right], \quad (124,4)$$

где  $E_m = E_n + \hbar\omega$ ,  $E'_m = E_n - \hbar\omega$ .

Предположим теперь, что на тело действует периодическое (с частотой  $\omega$ ) возмущение, описываемое оператором

$$\hat{V} = -f\hat{x} = -\frac{1}{2}(f_0 e^{-i\omega t} + f_0^* e^{i\omega t})\hat{x}. \quad (124,5)$$

Под влиянием возмущения система совершает переходы, причем вероятность перехода  $n \rightarrow m$  (в единицу времени) дается формулой

$$\omega_{mn} = \frac{\pi |f_0|^2}{2\hbar^2} |x_{mn}|^2 \{ \delta(\omega + \omega_{mn}) + \delta(\omega + \omega_{nm}) \}. \quad (124,6)$$

(см. III, § 42). Два члена в этой формуле возникают соответственно из двух членов в (124,5). При каждом переходе система поглощает (или отдает) квант  $\hbar\omega$ . Сумма

$$Q = \sum_m \omega_{mn} \hbar \omega_{mn}$$

дает среднюю энергию, поглощаемую телом (в единицу времени); источником этой энергии является внешнее возмущение, а поглощаясь телом, она диссипируется в нем. Подставив (124,6), получим

$$Q = \frac{\pi}{2\hbar} |f_0|^2 \sum_m |x_{nm}|^2 \{ \delta(\omega + \omega_{mn}) + \delta(\omega + \omega_{nm}) \} \omega_{mn}$$

или, учитывая, что  $\delta$ -функции отличны от нуля лишь при равном нулю аргументе,

$$Q = \frac{\pi}{2\hbar} \omega |f_0|^2 \sum_m |x_{nm}|^2 \{ \delta(\omega + \omega_{nm}) - \delta(\omega + \omega_{mn}) \}. \quad (124,7)$$

Сравнивая (124,7) с (123,11), находим

$$\alpha''(\omega) = \frac{\pi}{\hbar} \sum_m |x_{nm}|^2 \{ \delta(\omega + \omega_{nm}) - \delta(\omega + \omega_{mn}) \}. \quad (124,8)$$

Вычисленные таким образом величины  $(x^2)_\omega$  и  $\alpha''$  связаны между собой простым соотношением. Оно выявляется, однако, лишь после того, как эти величины будут выражены через температуру тела. Для этого производим усреднение с помощью распределения Гиббса (ср. примечание на стр. 392). Для  $(x^2)_\omega$  имеем

$$(x^2)_\omega = \pi \sum_{n,m} \rho_n |x_{nm}|^2 \{ \delta(\omega + \omega_{nm}) + \delta(\omega + \omega_{mn}) \},$$

где для краткости обозначено

$$\rho_n = \exp\left(\frac{F - E_n}{T}\right),$$

$E_n$  — уровни энергии тела,  $F$  — его свободная энергия. Поскольку суммирование производится теперь по обоим индексам  $m$  и  $n$ , то можно менять их обозначение. Раскрыв фигурные скобки и заменив во втором члене  $m$  и  $n$  друг на друга, получим

$$\begin{aligned} (x^2)_\omega &= \pi \sum_{m,n} (\rho_n + \rho_m) |x_{nm}|^2 \delta(\omega + \omega_{nm}) = \\ &= \pi \sum_{m,n} \rho_n (1 + e^{\hbar\omega_{nm}/T}) |x_{nm}|^2 \delta(\omega + \omega_{nm}) \end{aligned}$$

или, ввиду наличия в суммируемом выражении  $\delta$ -функции,

$$(x^2)_\omega = \pi (1 + e^{-\hbar\omega/T}) \sum_{m,n} \rho_n |x_{nm}|^2 \delta(\omega + \omega_{nm}).$$

Совершенно аналогичным путем получим

$$\alpha'' = \frac{\pi}{\hbar} (1 - e^{-\hbar\omega/T}) \sum_{m,n} \rho_n |x_{nm}|^2 \delta(\omega + \omega_{nm}).$$

Сравнивая друг с другом эти два выражения, найдем

$$(x^2)_\omega = \hbar \alpha'' \operatorname{cth} \frac{\hbar\omega}{2T} = 2\hbar \alpha'' \left\{ \frac{1}{2} + \frac{1}{e^{\hbar\omega/T} - 1} \right\}. \quad (124,9)$$

Полный же средний квадрат флуктуирующей величины дается интегралом

$$\langle x^2 \rangle = \frac{\hbar}{\pi} \int_0^\infty \alpha''(\omega) \operatorname{cth} \frac{\hbar\omega}{2T} d\omega. \quad (124,10)$$

Эти важные формулы составляют содержание *флуктуационно-диссипационной теоремы* (коротко ФДТ), установленной *Калленом* и *Вельтоном* (*H. B. Callen, T. A. Welton, 1951*). Они связывают флуктуации физических величин с диссипативными свойствами системы при внешнем воздействии на нее. Обратим внимание на то, что множитель в фигурных скобках в (124,9) представляет

собой среднюю энергию (в единицах  $\hbar\omega$ ) осциллятора при температуре  $T$ ; член  $1/2$  отвечает нулевым колебаниям.

Подобно тому, как это было сделано в конце § 118, полученные результаты можно представить в другом виде, рассматривая формальным образом самопроизвольные флуктуации величины  $x$  как результат воздействия некоторых фиктивных случайных сил. При этом удобно записывать формулы, вводя фурье-компоненты  $x_\omega$  и  $f_\omega$  так, как если бы  $x$  было классической величиной. Связь между ними записывается в виде

$$x_\omega = \alpha(\omega) f_\omega, \quad (124,11)$$

подобном (123,3), после чего для средних квадратичных флуктуаций пишем

$$\langle x_\omega x_{\omega'} \rangle = \alpha(\omega) \alpha(\omega') \langle f_\omega f_{\omega'} \rangle,$$

или, переходя к спектральным плотностям флуктуаций, согласно определению (122,4):

$$(x^2)_\omega = \alpha(\omega) \alpha(-\omega) (f^2)_\omega = |\alpha(\omega)|^2 (f^2)_\omega.$$

Для спектральной плотности среднего квадрата случайной силы имеем, следовательно, из (124,9)

$$(f^2)_\omega = \frac{\hbar \alpha''(\omega)}{|\alpha(\omega)|^2} \operatorname{cth} \frac{\hbar\omega}{2T}. \quad (124,12)$$

Такая трактовка может представить определенные преимущества в конкретных применениях теории.

Вывод ФДТ основан на рассмотрении внешнего воздействия (124,5) как малого возмущения; с малостью воздействия связана также и линейность отклика системы — линейность связи между  $\bar{x}$  и силой  $f$ . Подчеркнем, однако, что это обстоятельство отнюдь не приводит к появлению каких-либо физических ограничений на допустимые значения средней флуктуации самой величины  $x$ . Малость воздействия всегда может быть обеспечена сколь угодно малостью вспомогательной величины  $f$ , не фигурирующей в окончательной формулировке ФДТ. Таким образом, для рассматриваемой категории физических величин  $x$  свойства их флуктуаций (в термодинамически равновесной системе) полностью определяются свойствами отклика системы на сколь угодно слабое внешнее воздействие.

При температурах  $T \gg \hbar\omega$  имеем  $\operatorname{cth}(\hbar\omega/2T) \approx 2T/\hbar\omega$ , и формула (124,9) принимает вид

$$(x^2)_\omega = \frac{2T}{\omega} \alpha''(\omega). \quad (124,13)$$

Из нее выпадает квантовая постоянная в соответствии с тем, что в этих условиях флуктуации классичны.

Если неравенство  $T \gg \hbar\omega$  справедливо при всех существенных частотах (частоты, для которых  $\alpha''(\omega)$  существенно отлично от нуля), то к классическому пределу можно перейти и в интегральной формуле (124,10):

$$\langle x^2 \rangle = \frac{2T}{\pi} \int_0^{\infty} \frac{\alpha''(\omega)}{\omega} d\omega.$$

Но согласно (123,17) этот интеграл выражается через статическое значение  $\alpha'(0) = \alpha(0)$ , так что<sup>1)</sup>.

$$\langle x^2 \rangle = T\alpha(0). \quad (124,14)$$

Остановимся, наконец, на связи изложенных результатов с теорией квазистационарных флуктуаций (§ 118).

Прежде всего заметим, что если величина  $x$  такова, что ее флуктуации малы в подразумевавшемся в § 110 смысле (т. е. допустимо разложение энтропии (110,3)), то средний квадрат  $\langle x^2 \rangle = 1/\beta$ . Сравнение с (124,14) показывает, что для такой величины

$$\alpha(0) = \frac{1}{\beta T}. \quad (124,15)$$

Пусть далее  $x$  относится к категории величин, флуктуации которых квазистационарны. Предположим, что тело подвергается воздействию статической силы  $f$ . Это приводит к смещению состояния равновесия, в котором  $\bar{x}$  уже отлично от нуля и равно  $\bar{x} = \alpha(0)f = f/\beta T$ . Макроскопическое уравнение, описывающее релаксацию далекой от равновесия системы, будет тогда иметь вид

$$\dot{x} = -\lambda \left( x - \frac{f}{\beta T} \right), \quad (124,16)$$

отличающийся от уравнения  $\dot{x} = -\lambda x$  (118,5) тем, что скорость  $\dot{x}$  обращается в нуль не при  $x=0$ , а при  $x = f/\beta T$ .

Уравнение (124,16) можно считать применимым и в случае, когда тело подвержено воздействию зависящего от времени возмущения,

<sup>1)</sup> Это выражение можно получить также и прямо из распределения Гиббса в классической статистике. Пусть  $x = x(q, p)$  — некоторая классическая величина. Вводя в энергию систему член  $-xf$  (с постоянным  $f$ ), для среднего значения  $\bar{x}$  будем иметь

$$\bar{x} = \int x(q, p) \exp \left\{ \frac{F - E(q, p) + x(q, p)f}{T} \right\} dq dp.$$

По определению  $\alpha(0) = \bar{dx}/df$  при  $f \rightarrow 0$ ; дифференцируя написанное выражение, находим

$$\alpha(0) = \frac{1}{T} \int x^2 \exp \left( \frac{F - E}{T} \right) dq dp = \frac{1}{T} \langle x^2 \rangle$$

(свободная энергия  $F$  тоже зависит от  $f$ , но член с производной  $\partial F/\partial f$  выпадает после того, как будет положено  $f=0$ , т. е.  $\bar{x}=0$ ).

если только период изменения силы  $f(t)$  велик по сравнению со временем установления неполного равновесия (отвечающего каждому заданному значению  $x$ ). Если  $f(t)$  — периодическая (с частотой  $\omega$ ) функция времени, то с той же частотой будет меняться и макроскопическое значение  $x(t)$ . Подставив в уравнение (124,16)  $f(t)$  и  $x(t)$  в виде (123,8—9) и отделив в нем члены, содержащие  $\exp(-i\omega t)$  и  $\exp i\omega t$ , получим

$$-i\omega\alpha(\omega)f_0 = -\lambda\alpha(\omega)f_0 + \frac{\lambda}{\beta T}f_0,$$

откуда

$$\alpha(\omega) = \frac{\lambda}{\beta T(\lambda - i\omega)}. \quad (124,17)$$

Согласно ФДТ (124,9) находим теперь

$$(x^2)_\omega = \frac{2\lambda}{\beta(\lambda^2 + \omega^2)} \frac{\hbar\omega}{2T} \operatorname{cth} \frac{\hbar\omega}{2T}. \quad (124,18)$$

Этот результат обобщает формулу (122,9), относящуюся к флуктуациям классической величины. Выражение (124,18) отличается от (122,9) множителем

$$\frac{\hbar\omega}{2T} \operatorname{cth} \frac{\hbar\omega}{2T}, \quad (124,19)$$

обращающимся в единицу в классическом пределе, когда  $\hbar\omega \ll T$ .

Уравнение (124,16) можно рассматривать и в другом аспекте: не как макроскопическое уравнение движения далекой от равновесия системы (находящейся под внешним воздействием), а как уравнение для флуктуаций величины  $x(t)$  в равновесной замкнутой системе, происходящих под влиянием случайной силы  $f$ . В такой интерпретации оно отвечает уравнению (118,9), так что оба определения случайной силы отличаются лишь множителем:  $y = \lambda f / T\beta$ . Для спектральной плотности  $(y^2)_\omega$  найдем, подставив (124,17) в (124,12):

$$(y^2)_\omega = \frac{2\lambda}{\beta} \frac{\hbar\omega}{2T} \operatorname{cth} \frac{\hbar\omega}{2T}, \quad (124,20)$$

что отличается от прежнего выражения (122,10) тем же множителем (124,19).

## § 125. Флуктуационно-диссипационная теорема для нескольких величин

ФДТ легко может быть обобщена на случай, когда рассматриваются одновременно несколько флуктуирующих величин  $x_i$ .

Обобщенные восприимчивости определяются в таком случае по отклику системы на возмущение вида

$$\hat{V} = -\hat{x}_i f_i(t) \quad (125,1)$$