

условию $\operatorname{Re} s > s_0$. Предельное значение s_0 , обеспечивающее сходимость, называется абсциссой сходимости преобразования Лапласа. Для $\operatorname{Re} s > s_0$ функция $g(s)$ является аналитической функцией s . Она имеет по крайней мере одну особую точку на линии $\operatorname{Re} s = s_0$. Обратное преобразование Лапласа определяется формулой

$$f(x) = \frac{1}{2\pi i} \int_{s' - i\infty}^{s' + i\infty} g(s) e^{sx} ds,$$

где путь интегрирования — прямая линия, параллельная мнимой оси, но он может быть непрерывно деформирован, если интеграл сходится. Статистическая сумма $Z(\beta)$ является образом Лапласа функции $\Omega(E)$. Следовательно, к этим функциям можно применить общие теоремы о преобразованиях Лапласа (см. книгу Сnedдона [1]).

§ 2★. Асимптотическая оценка для больших систем

Если рассматриваемая система является большой системой с числом частиц N или объемом V макроскопических размеров, то ее статистическая сумма $Z(\beta)$ обычно имеет вид

$$Z(\beta) = e^{N\Phi(\beta)}, \quad \text{или} \quad e^{V\Phi(\beta)} \quad (2.7)$$

(при $N \rightarrow \infty$ или $V \rightarrow \infty$). Тогда асимптотическая оценка плотности состояний $\Omega(E)$ (или приближенное вычисление, справедливое для больших N или V) дает

$$\ln \Omega(E) \approx \ln Z(\beta^*) + \beta^* E, \quad (2.8)$$

где β^* определяется из уравнения

$$\frac{\partial \ln Z(\beta^*)}{\partial \beta^*} = -E \quad (2.9)$$

и поэтому является функцией E . Эта формула выводится следующим образом.

*Метод перевала (метод седловой точки)*¹). При вычислении $\Omega(E)$ по формуле (2.6) запишем подынтегральное выражение в виде

$$Z(\beta) e^{\beta E} = \exp \{ \ln Z(\beta) + \beta E \},$$

и путь интегрирования выберем в виде прямой линии ($\beta^* - i\infty \rightarrow \beta^* + i\infty$), где β^* определяется из уравнения (2.9). Экспоненту

¹⁾ Впервые метод перевала в статистической механике был использован Фаулдером и Дарвингом, поэтому его иногда называют методом Фаулдера и Дарвинга.

написанного выражения разложим в ряд в окрестности β^* . Тогда интеграл (2.6) приближенно вычисляется следующим образом:

$$\Omega(E) \approx \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \exp \left[\ln Z(\beta^*) + \beta^* E - \frac{1}{2} \frac{\partial^2 \ln Z(\beta^*)}{\partial \beta^{*2}} \beta^{*2} + \dots \right] d\beta^* = \\ = \{ \exp [\ln Z(\beta^*) + \beta^* E] \} \left[2\pi \frac{\partial^2 \ln Z(\beta^*)}{\partial \beta^{*2}} \right]^{-1/2} \{ 1 + \dots \}.$$

Так как, согласно (2.3), $\partial^2 \ln Z(\beta^*) / \partial \beta^{*2} > 0$, экспонента имеет максимум в точке $\beta^* = 0$. Она чрезвычайно быстро убывает по обе стороны от этого максимума, так как N или V в (2.7) достаточно велики. Поэтому наибольший вклад в интеграл (2.6) дает область вблизи $\beta^* \sim 0$. Приближенное интегрирование по β^* легко приводит к написанному выражению. Логарифмируя его, получаем

$$\ln \Omega \approx \{ \ln Z(\beta^*) + \beta^* E \} + \left[\ln \left(2\pi \frac{\partial^2 \ln Z}{\partial \beta^{*2}} \right)^{-1/2} + \dots \right].$$

Первый член этого выражения, заключенный в фигурные скобки, имеет порядок $O(N)$ или $O(V)$, во второй член, стоящий в квадратных скобках, только порядка $O(\ln N)$ или $O(\ln V)$. Поэтому вторым членом можно пренебречь по сравнению с первым. Таким образом, получаем формулу (2.8).

Центральная предельная теорема. Пусть x_1, x_2, \dots, x_n — случайные переменные. Рассмотрим распределение вероятности их суммы

$$X = x_1 + x_2 + \dots + x_n.$$

Для простоты предположим, что x_1, x_2, \dots, x_n имеют один и тот же закон распределения

$$Pr(x, x+dx) = f(x) dx.$$

Тогда в пределе больших n переменная X подчиняется нормальному распределению

$$Pr(X, X+dX) = \frac{1}{\sqrt{2\pi\Delta}} \exp \left\{ -\frac{1}{2\Delta} (X - \bar{X})^2 \right\} dX, \quad (2.10)$$

где

$$\bar{X} = n\bar{x} = n \int xf(x) dx,$$

$$\Delta = \overline{(X - \bar{X})^2} = n \overline{(x - \bar{x})^2} = n \int (x - \bar{x})^2 f(x) dx.$$

Эта теорема обобщается для переменных x_1, x_2, \dots, x_n , имеющих различные законы распределения. В качественной формулировке

условия выполнения этой теоремы состоят в том, что ни одна из переменных не должна преобладать над остальными. Строгую формулировку теоремы см. в книге Крамера [2].

Асимптотическая оценка с помощью центральной предельной теоремы¹⁾. Можно предположить, что большая система макроскопических размеров состоит из n ($n \gg 1$) подсистем с одной и той же структурой. Тогда статистическая сумма имеет вид

$$Z(\beta) = \{z(\beta)\}^n, \quad z(\beta) = \int e^{-\beta e} \omega(e) de, \quad (2.11)$$

где ω — плотность состояний подсистемы.

Считая β произвольным действительным числом, рассмотрим следующий закон распределения e для каждой подсистемы:

$$f(e) de = \frac{e^{-\beta e} \omega(e) de}{Z(\beta)}. \quad (2.12)$$

В этом случае согласно центральной предельной теореме (2.10) энергия всей системы, равная сумме энергий подсистем

$$E = e_1 + e_2 + \dots + e_n,$$

при больших n подчиняется нормальному распределению

$$F(E) dE = \frac{1}{(2\pi\Delta)^{1/2}} \exp \left\{ -\frac{1}{2\Delta} (E - \bar{E})^2 \right\} dE, \quad (2.13)$$

где

$$\begin{aligned} \bar{E} &= n \bar{e} = -n \frac{\partial \ln z(\beta)}{\partial \beta} = -\frac{\partial \ln Z(\beta)}{\partial \beta}, \\ \Delta &= n \overline{(e - \bar{e})^2} = n \frac{\partial^2 \ln z(\beta)}{\partial \beta^2} = \frac{\partial^2 \ln Z(\beta)}{\partial \beta^2}. \end{aligned} \quad (2.14)$$

Поскольку (2.12) — каноническое распределение, энергия E также должна подчиняться каноническому распределению. Следовательно, распределение (2.13) должно быть асимптотической формой этой канонической функции распределения, т. е.

$$\frac{e^{-\beta E} \Omega(E)}{Z(\beta)} \approx \frac{1}{(2\pi\Delta)^{1/2}} \exp \left\{ -\frac{1}{2\Delta} (E - \bar{E})^2 \right\}. \quad (2.15)$$

Если выбрать здесь β равным β^* , определяемым уравнением (2.9), то из соотношения (2.15) следует формула

$$\ln \left[\frac{e^{-\beta^* E} \Omega(E)}{Z(\beta^*)} \right] \approx 0;$$

она эквивалентна формуле (2.8).

¹⁾ Этот метод впервые был использован Хниччным [3]. По сравнению с методом перевала этот метод обладает тем преимуществом, что он более удобен для точной формулировки.

Максимальный член в статистической сумме (см. гл. 1, решение задачи 21). Пусть E^* есть значение E , которое соответствует максимуму подынтегрального выражения в статистической сумме (2.1). Если приближенно вычислить интеграл, сохранив лишь вклад, вносимый ближайшей окрестностью этого значения, то логарифм статистической суммы приближенно будет равен

$$\ln Z(\beta) = -\beta E^* + \ln \Omega(E^*), \quad (2.16)$$

$$\beta = \frac{\partial \ln \Omega(E^*)}{\partial E^*}, \quad (2.17)$$

где предполагается, что функции $\ln Z$ и $\ln \Omega$ должны быть порядка $O(N)$ или $O(V)$, так что в (2.16) поправки порядка $O(\ln N)$ или $O(\ln V)$ могут быть опущены.

§ 3*. Асимптотические оценки и преобразования Лежандра термодинамических функций

Полагая $\beta^* = 1/kT$, сразу же видим, что соотношения (2.8) и (2.9) совпадают с преобразованием Лежандра

$$S(E) = \frac{1}{T}(E - F), \quad \frac{\partial(F/T)}{\partial(1/T)} = E, \quad (2.18)$$

которое определяет энтропию $S(E)$ по функции $F(T)$. Из (2.8) и (2.9) получаем также

$$\begin{aligned} \frac{\partial \ln \Omega(E)}{\partial E} &= \left\{ \frac{\partial \ln Z(\beta^*)}{\partial \beta^*} + E \right\} \frac{\partial \beta^*}{\partial E} + \beta^* = \beta^*, \\ \ln Z(\beta^*) &= \ln \Omega - \beta^* E. \end{aligned} \quad (2.19)$$

Эти соотношения совпадают с обратным преобразованием Лежандра

$$\frac{\partial S}{\partial E} = \frac{1}{T}, \quad \frac{F}{T} = \frac{E}{T} - S, \quad (2.20)$$

которое определяет $F(T)$ по $S(E)$. Соотношения (2.16) и (2.17) также совпадают с этим преобразованием.

§ 4*. Большая статистическая сумма $\Xi(\lambda)$

Большая статистическая сумма

$$\Xi(\lambda) = \sum_{N=0}^{\infty} \lambda^N Z_N \quad (2.21)$$

для большого канонического распределения не является образом Лапласа, а представляет собой просто степенной ряд из функций Z_N . Однако свойства ее подобны свойствам статистической суммы $Z(\beta)$, описанным в § 1.