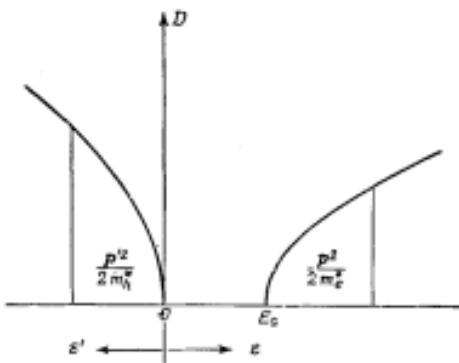


зоне, вообще говоря, довольно сложным образом зависят от импульса. Однако обычно мы имеем дело только с электронами, находящимися вблизи дна зоны проводимости, или с дырками, находящимися вблизи вершины валентной зоны. В этих случаях можно пользоваться простым приближением

$$\begin{aligned} e(\mathbf{p}) &= E_0 + \frac{1}{2m_e^*} \mathbf{p}^2 && \text{(электроны),} \\ e'(\mathbf{p}') &= -\frac{1}{2m_h^*} \mathbf{p}'^2 && \text{(дырки).} \end{aligned} \quad (4.13)$$

Это означает, что электроны в зоне проводимости ведут себя как свободные электроны с массой m_e^* , а дырки в валентной зоне — как свободные позитроны с массой m_h^* и зарядом $|e|$. Величины



Фиг. 84.

m_e^* и m_h^* называются *эффективными массами*. Вообще говоря, эффективная масса является тензорной величиной и зависит от импульса частицы. В предположении (4.13) плотность состояний D (e) становится простой параболической функцией (фиг. 84) подобно тому, как это имеет место для свободных электронов.

§ 6. Статистика Бозе. Жидкий гелий¹⁾

Для бозонов справедливы следующие формулы (см. гл. 1, § 15):

$$\bar{n}_\tau = \frac{1}{e^{(e_\tau - \mu)/kT} - 1}, \quad (4.14)$$

$$E = \sum e_\tau \bar{n}_\tau = \sum_\tau \frac{e_\tau}{e^{(e_\tau - \mu)/kT} - 1}, \quad (4.15)$$

¹⁾ См. также книгу Хуанга [9]. — Прим. ред.

$$N = \sum_{\tau} \bar{n}_{\tau} = \sum_{\tau} \frac{1}{e^{(E_{\tau}-\mu)/kT} - 1}, \quad (4.16)$$

$$F = N\mu + kT \sum_{\tau} \ln (1 - e^{-(E_{\tau}-\mu)/kT}). \quad (4.17)$$

В большинстве случаев число частиц N задано, так что соотношение (4.16) определяет μ как функцию от T и N/V . Функция

$$f(e) = \frac{1}{e^{(E-\mu)/kT} - 1} \quad (4.18)$$

называется *функцией распределения Бозе*. Как показано на фиг. 85, функция $f(e)$ обращается в бесконечность при $e \rightarrow \mu$. Поэтому, если выбрать за начало отсчета наименьшее значение одиночестичной энергии, то

$$\mu \leq 0. \quad (4.19)$$

Если выполнено условие $|\mu| \gg kT$, то мы имеем невырожденную систему, и статистика Бозе может быть заменена статистикой Больцмана. При

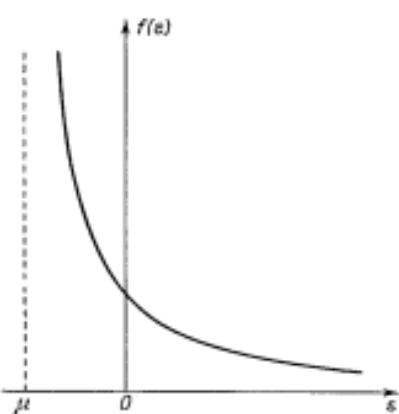
$$|\mu| \sim kT \quad (4.20)$$

существует заметное вырождение. В случае свободных частиц последнее условие принимает вид

$$\frac{N}{V} \geq \frac{(2\pi mkT)^{3/2}}{\hbar^3}.$$

Среди реально существующих бозонов это условие может выполняться только для атомов гелия, так как масса их мала, а плотность жидкого гелия, с одной стороны, достаточно высока, чтобы левая часть неравенства имела сравнительно большое значение, а с другой стороны, достаточно низка, чтобы жидкий гелий можно было рассматривать как газ.

Жидкий гелий II. Газообразный гелий превращается в жидкость при $4,22^{\circ}\text{K}$. При дальнейшем охлаждении жидкый гелий претерпевает фазовый переход второго рода при температуре $2,19^{\circ}\text{K}$, в окрестности которой наблюдается аномальный ход кривой теплоемкости. Фазу, существующую выше точки перехода, называют жидким гелием I, фазу, существующую ниже точки перехода, — жидким гелием II. Жидкий гелий II представляет собой весьма своеобразную жидкость, которая фактически



Фиг. 85. Функция распределения Бозе

является квантовой жидкостью. Это означает, что в жидкогом гелии II некоторые квантовые эффекты проявляются в макроскопическом масштабе. Детальное объяснение этого явления выходит за рамки настоящей книги; здесь мы заметим лишь, что этот переход (λ -переход) можно интерпретировать как следствие бозе-эйнштейновской конденсации, которая является наиболее сильным проявлением вырождения бозе-системы¹⁾.

ПРИМЕРЫ

1. Вычислить энергию Ферми μ и внутреннюю энергию E идеального ферми-газа, состоящего из частиц со спином $1/2$, с точностью до членов порядка T^4 в случае достаточно сильного вырождения.

РЕШЕНИЕ

Плотность состояний в случае свободных частиц, заключенных в ящик объемом V , была рассмотрена в гл. 1, задача 6, и имеет вид

$$D(\varepsilon) = \frac{2V}{\hbar^3} \frac{d}{d\varepsilon} \int_0^\infty 4\pi p^2 dp = 2 \cdot 2\pi V \left(\frac{2m}{\hbar^2} \right)^{3/2} \varepsilon^{1/2} \quad (p^2 = 2m\varepsilon). \quad (1)$$

Множитель 2 возник из-за спинового вырождения. При 0°К полностью заняты все энергетические уровни вплоть до уровня $\varepsilon = \mu_0$, который определяется соотношением

$$\int_0^{\mu_0} D(\varepsilon) d\varepsilon = 4\pi V \left(\frac{2m}{\hbar^2} \right)^{3/2} \int_0^{\mu_0} \sqrt{\varepsilon} d\varepsilon = \frac{8\pi}{3} V \left(\frac{2m}{\hbar^2} \mu_0 \right)^{3/2} = N, \quad (2)$$

т. е.

$$\mu_0 = \frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{3N}{8\pi V} \right)^{2/3};$$

здесь N — полное число частиц в системе. Таким образом,

$$D(\varepsilon) = \frac{\frac{3}{2} N \varepsilon^{1/2}}{\mu_0^{3/2}}. \quad (3)$$

В случае конечных температур следует использовать формулу (4.3'):

$$\int_0^\infty f(\varepsilon) D(\varepsilon) d\varepsilon = \frac{3}{2} N \mu_0^{-3/2} \int_0^\infty \varepsilon^{1/2} f(\varepsilon) d\varepsilon = N. \quad (4)$$

¹⁾ См. монографию Кеезома [10]. — Прим. ред.