

Задача

Определить число столкновений со стенкой в электронном газе при абсолютном нуле температуры.

Решение. Число электронов (в единице объема) с импульсами в интервале dp , направленными под углом к нормали к стенке в интервале $d\theta$, есть

$$\frac{2 \cdot 2\pi \sin \theta \, d\theta \, p^2 dp}{(2\pi\hbar)^3}.$$

Искомое число столкновений ν (отнесенное к 1 см^2 стенки) получается умножением на $v \cos \theta$ ($v = p/m$) и интегрированием по $d\theta$ в пределах от 0 до $\pi/2$ и по dp — от 0 до p_F . В результате найдем

$$\nu = \frac{3(3\pi^2)^{1/3}}{16} \frac{\hbar}{m} \left(\frac{N}{V} \right)^{4/3}.$$

§ 58. Теплоемкость вырожденного электронного газа

При температурах, низких по сравнению с температурой вырождения T_F , функция распределения (57,4) имеет вид, изображенный на рис. 6 пунктирной линией: она заметно отлична от единицы или нуля лишь в узком интервале значений энергии ϵ , близких к граничной энергии ϵ_F . Ширина этой, как говорят, *зоны размытости* распределения Ферми — порядка величины T .

Выражения (57,6—7) представляют собой первые члены разложения соответствующих величин по степеням малого отношения T/T_F . Определим следующие члены этого разложения.

В формулу (56,6) входит интеграл вида

$$I = \int_0^{\infty} \frac{f(\epsilon) d\epsilon}{e^{(\epsilon-\mu)/T} + 1},$$

где $f(\epsilon)$ — некоторая функция (такая, что интеграл сходится); в (56,6) $f(\epsilon) = \epsilon^{3/2}$. Преобразуем этот интеграл, сделав подстановку $\epsilon - \mu = Tz$:

$$I = \int_{-\mu/T}^{\infty} \frac{f(\mu + Tz)}{e^z + 1} T dz = T \int_0^{\mu/T} \frac{f(\mu - Tz) dz}{e^{-z} + 1} + T \int_0^{\infty} \frac{f(\mu + Tz) dz}{e^z + 1}.$$

В первом интеграле пишем

$$\frac{1}{e^{-z} + 1} = 1 - \frac{1}{e^z + 1}$$

и находим

$$I = \int_0^{\mu} f(\epsilon) d\epsilon - T \int_0^{\mu/T} \frac{f(\mu - Tz) dz}{e^z + 1} + T \int_0^{\infty} \frac{f(\mu + Tz) dz}{e^z + 1}.$$

Во втором интеграле заменяем верхний предел бесконечностью, имея в виду, что $\mu/T \gg 1$, а интеграл быстро сходится¹⁾. Таким образом, получим

$$I = \int_0^{\mu} f(\varepsilon) d\varepsilon + T \int_0^{\infty} \frac{f(\mu + Tz) - f(\mu - Tz)}{e^z + 1} dz.$$

Разлагаем теперь числитель подынтегрального выражения во втором интеграле в ряд Тэйлора по степеням z и интегрируем почленно:

$$I = \int_0^{\mu} f(\varepsilon) d\varepsilon + 2T^2 f'(\mu) \int_0^{\infty} \frac{z dz}{e^z + 1} + \frac{1}{3} T^4 f'''(\mu) \int_0^{\infty} \frac{z^3 dz}{e^z + 1} + \dots$$

Подставляя значения интегралов²⁾, имеем окончательно

$$I = \int_0^{\mu} f(\varepsilon) d\varepsilon + \frac{\pi^2}{6} T^2 f'(\mu) + \frac{7\pi^4}{360} T^4 f'''(\mu) + \dots \quad (58,1)$$

1) Эта замена означает пренебрежение экспоненциально малыми членами. Надо иметь в виду, что получающееся ниже разложение (58,1) представляет собой асимптотический (а не сходящийся) ряд.

2) Интегралы такого типа вычисляются следующим образом:

$$\begin{aligned} \int_0^{\infty} \frac{z^{x-1} dz}{e^z + 1} &= \int_0^{\infty} z^{x-1} e^{-z} \sum_{n=0}^{\infty} (-1)^n e^{-nz} dz = \\ &= \Gamma(x) \sum_{n=1}^{\infty} (-1)^{n+1} \frac{1}{n^x} = (1 - 2^{1-x}) \Gamma(x) \sum_{n=1}^{\infty} \frac{1}{n^x}, \end{aligned}$$

или

$$\int_0^{\infty} \frac{z^{x-1} dz}{e^z + 1} = (1 - 2^{1-x}) \Gamma(x) \zeta(x) \quad (x > 0),$$

где $\zeta(x)$ — ζ -функция Римана. При $x=1$ это выражение дает неопределенность; значение интеграла

$$\int_0^{\infty} \frac{dz}{e^z + 1} = \ln 2.$$

При целом четном x ($x=2n$) ζ -функция выражается через так называемые числа Бернулли B_n , и получается

$$\int_0^{\infty} \frac{z^{2n-1} dz}{e^z + 1} = \frac{2^{2n-1} - 1}{2n} \pi^{2n} B_n.$$

Аналогичным образом вычисляются следующие интегралы:

Третий член разложения приведен для справок; здесь он нам не понадобится.

Полагая в формуле (58,1) $f = e^{\epsilon^{3/2}}$ и подставляя в (56,6), получим искомый следующий член разложения потенциала Ω при низких температурах:

$$\Omega = \Omega_0 - VT^2 \frac{\sqrt{2\mu} m^{3/2}}{6\hbar^3}. \quad (58,2)$$

Посредством Ω_0 обозначена величина Ω при абсолютном нуле температуры.

Рассматривая второй член как малую добавку к Ω_0 и выражая в нем μ через T и V с помощью «нулевого приближения» (57,5), мы можем непосредственно написать выражение для свободной энергии (согласно теореме о малых добавках (24,16)):

$$F = F_0 - \frac{\beta}{2} NT^2 \left(\frac{V}{N}\right)^{2/3}, \quad (58,3)$$

где мы ввели для краткости обозначение

$$\beta = \left(\frac{\pi}{3}\right)^{2/3} \frac{m}{\hbar^2}. \quad (58,4)$$

Отсюда находим энтропию газа

$$S = \beta NT \left(\frac{V}{N}\right)^{2/3}, \quad (58,5)$$

его теплоемкость¹⁾

$$C = \beta NT \left(\frac{V}{N}\right)^{2/3}. \quad (58,6)$$

$$\int_0^{\infty} \frac{z^{x-1} dz}{e^z - 1} = \Gamma(x) \zeta(x) \quad (x > 1).$$

При целом четном $x = 2n$ имеем

$$\int_0^{\infty} \frac{z^{2n-1} dz}{e^z - 1} = \frac{(2\pi)^{2n} B_n}{4n}.$$

Приведем для справок несколько первых чисел Бернулли и несколько значений ζ -функций:

$$B_1 = \frac{1}{6}, \quad B_2 = \frac{1}{30}, \quad B_3 = \frac{1}{42}, \quad B_4 = \frac{1}{30};$$

$$\zeta(3/2) = 2,612, \quad \zeta(5/2) = 1,341, \quad \zeta(3) = 1,202, \quad \zeta(5) = 1,037;$$

$$\Gamma(3/2) = \sqrt{\pi}/2 \quad \Gamma(5/2) = 3\sqrt{\pi}/4.$$

¹⁾ Мы не пишем индекса v или p у теплоемкости, так как в этом приближении C_v и C_p совпадают. Действительно, мы видели в § 23, что если S стремится при $T \rightarrow 0$ к нулю, как T^n , то разность $C_p - C_v$ обращается в нуль, как T^{2n+1} ; в данном случае, следовательно,

$$C_p - C_v \propto T^3.$$

и энергию

$$E = E_0 + \frac{\beta}{2} NT^2 \left(\frac{V}{N}\right)^{2/3} = E_0 \left[1 + 0,18 \left(\frac{mT}{\hbar^2}\right)^2 \left(\frac{V}{N}\right)^{4/3} \right]. \quad (58,7)$$

Таким образом, теплоемкость вырожденного ферми-газа при низких температурах пропорциональна первой степени температуры.

§ 59. Магнетизм электронного газа. Слабые поля

Намагниченность электронного газа в слабых магнитных полях складывается из двух независимых частей: из парамагнитной намагниченности, связанной с собственным (спиновым) магнитным моментом электронов (*парамагнетизм Паули*, *W. Pauli*, 1927) и из диамагнитной намагниченности, связанной с квантованием орбитального движения электронов в магнитном поле (*диамагнетизм Ландау*, 1930). Вычислим соответствующие магнитные восприимчивости, предполагая газ вырожденным: температура $T \ll \epsilon_F$. Условие слабости магнитного поля означает, что должно быть (см. ниже) $\beta H \ll T$, где $\beta = |e| \hbar / 2mc$ — магнетон Бора¹⁾.

Для вырожденного газа термодинамические вычисления удобнее производить в независимых переменных T , V , μ (вместо переменных T , V , N). Соответственно этому вместо формулы (52,1), использованной при вычислении магнитного момента бальцмановского газа, здесь мы будем вычислять его как производную

$$\mathfrak{M} = - \left(\frac{\partial \Omega}{\partial H} \right)_{T, V, \mu} \quad (59,1)$$

от термодинамического потенциала Ω .

Определим сначала парамагнитную часть восприимчивости. Дополнительная (спиновая) энергия электрона в магнитном поле равна $\pm \beta H$, где два знака отвечают двум значениям ($\pm 1/2$) проекции спина на направление поля. Статистическое распределение электронов в магнитном поле отличается, следовательно, от распределения в отсутствие поля заменой энергии $\epsilon = p^2/2m$ на $\epsilon = p^2/2m \pm \beta H$. Но поскольку ϵ входит в распределение в комбинации $\epsilon - \mu$ с химическим потенциалом, то эта замена эквивалентна замене μ на $\mu \mp \beta H$. Поэтому потенциал Ω электронного газа в магнитном поле может быть представлен в виде

$$\Omega(\mu) = \frac{1}{2} \Omega_0(\mu + \beta H) + \frac{1}{2} \Omega_0(\mu - \beta H), \quad (59,2)$$

где $\Omega_0(\mu)$ — потенциал в отсутствие поля (аргументы T , V для

¹⁾ В обратном случае высоких температур ($T \gg \epsilon_F$) электроны образуют бальцмановский газ, и парамагнитная часть его восприимчивости, отнесенная к единице объема: $\chi_{\text{пара}} = N\beta^2/VT$ (формула (52,8) с $g=2$, $J=1/2$).