

ЛЕКЦИЯ 86

ПЛАН ЛЕКЦИИ

1. Квантовая статистика Ферми – Дирака.
2. Квантовая статистика Бозе – Эйнштейна.

ПРИНЦИП ПАУЛИ (повтор).

В определенном квантовом состоянии может находиться не более одного электрона.

Квантовое состояние частицы определяется четырьмя квантовыми числами: n (главное квантовое число), l (орбитальное квантовое число), m (магнитное квантовое число), m_s (спиновое квантовое число). Следовательно,

В атоме не может быть больше одного электрона с одинаковыми четырьмя квантовыми числами.

ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ДЛЯ ВЫРОЖДЕННОГО ГАЗА ФЕРМИОНОВ (*квантовая статистика Ферми – Дирака*).

Особенность фермионов: они подчиняются принципу Паули, следовательно, могут находиться в различных состояниях (ячейках фазового пространства) только поодиночке.

Вид функции (без вывода):

$$f_{\Phi}(E) = \left(e^{\frac{E - \mu}{kT}} + 1 \right)^{-1}$$

μ - химический потенциал вырожденного газа фермионов (уровень Ферми).

Химический потенциал выражает изменение энергии изолированной системы постоянного объема, вызванное изменением в ней числа частиц на единицу.

ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ДЛЯ ВЫРОЖДЕННОГО ГАЗА ФЕРМИОНОВ (*квантовая статистика Ферми – Дирака*).

$$f_{\phi}(E) = \left(e^{\frac{E - \mu}{kT}} + 1 \right)^{-1}$$

Из формулы видно, что если $E = \mu$ функция распределения $f_{\phi}(E) = 1/2$ при любой температуре $T \neq 0$.

Следовательно, со статистической точки зрения уровень Ферми - это энергетический уровень, вероятность заполнения которого равна $1/2$.

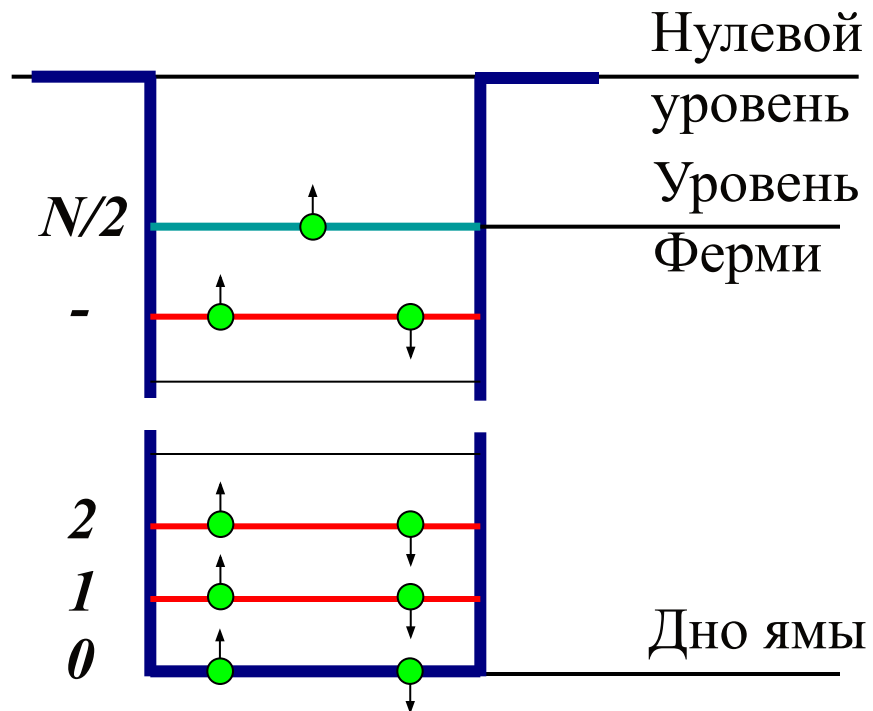
Функцию распределения называют *функцией Ферми – Дирака*.

Распределение электронов в металле при абсолютном нуле. Энергия Ферми.

Металл для свободных электронов является потенциальной ямой.

ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ДЛЯ ВЫРОЖДЕННОГО ГАЗА ФЕРМИОНОВ (квантовая статистика Ферми – Дирака).

$$f_{\phi}(E) = \left(e^{\frac{E - \mu}{kT}} + 1 \right)^{-1}$$



Горизонтальные линии - энергетические уровни, которые могут занимать электроны.

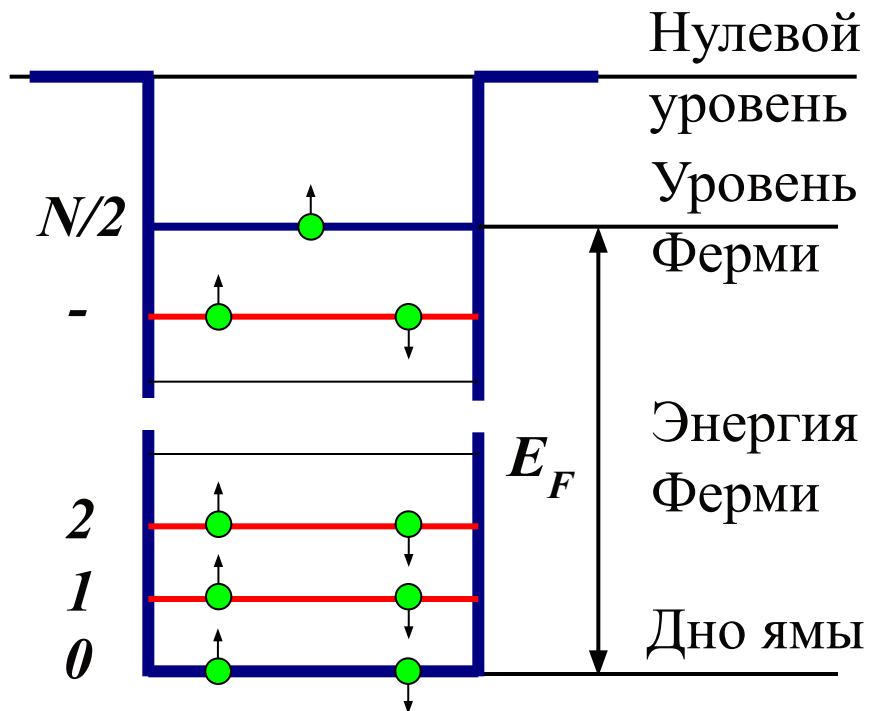
В соответствии с принципом Паули на каждом таком уровне могут разместиться по два электрона с противоположными спинами.

Если электронный газ содержит N электронов, то последним занятым окажется уровень $N/2$.

Этот уровень Ферми для вырожденного электронного газа.

ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ДЛЯ ВЫРОЖДЕННОГО ГАЗА ФЕРМИОНОВ (квантовая статистика Ферми – Дирака).

$$f_{\phi}(E) = \left(e^{\frac{E - \mu}{kT}} + 1 \right)^{-1}$$



Он соответствует максимальной кинетической энергии E_F , которой может обладать электрон в металле при абсолютном нуле.

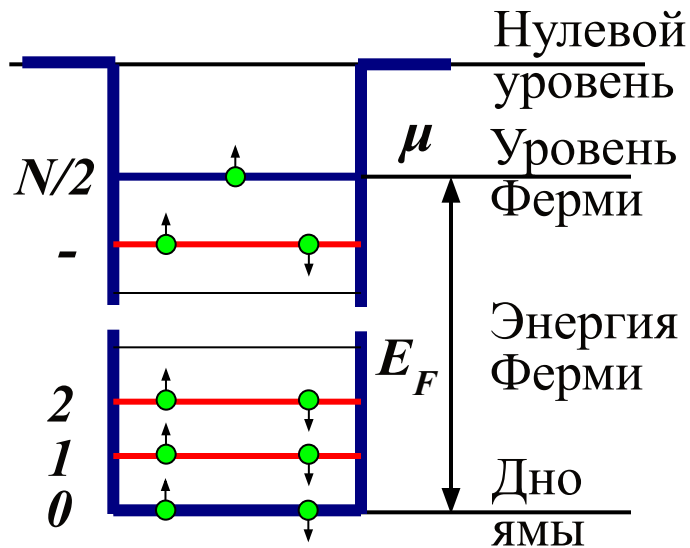
Энергию E_F называют энергией Ферми.

Итак, при абсолютном нуле все состояния с энергией $E < E_F$ заняты электронами, состояния с энергией $E > E_F$ свободны.

Иначе, при абсолютном нуле вероятность заполнения электронами состояний с энергией $E < E_F$ равна 1, с энергией $E > E_F$ равна нулю.

ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ДЛЯ ВЫРОЖДЕННОГО ГАЗА ФЕРМИОНОВ (квантовая статистика Ферми – Дирака).

$$f_{\Phi}(E) = \left(e^{\frac{E - \mu}{kT}} + 1 \right)^{-1}$$



Получим этот же результат из функции распределения.

Будем считать, что при $T = 0K$ химический потенциал электронного газа, отсчитанный от дна потенциальной ямы, равен энергии Ферми E_F : $\mu = E_F$.

Тогда функция распределения будет иметь следующий вид:

$$f_{\Phi}(E) = \left(e^{\frac{E - E_F}{kT}} + 1 \right)^{-1}$$

$$\exp\left(\frac{E - E_F}{kT}\right) \rightarrow 0 \text{ и } f_{\Phi} = 1.$$

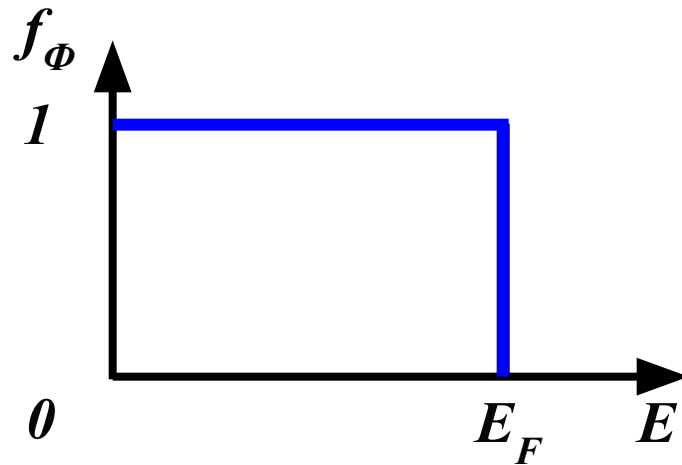
$$\exp\left(\frac{E - E_F}{kT}\right) \rightarrow \infty \text{ и } f_{\Phi} = 0.$$

Если $E < E_F$, то при $T = 0K$

Если $E > E_F$, то при $T = 0K$

ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ДЛЯ ВЫРОЖДЕННОГО ГАЗА ФЕРМИОНОВ (*квантовая статистика Ферми – Дирака*).

График функции распределения Ферми – Дирака при абсолютном нуле имеет вид ступеньки, обрывающейся при $E = E_F$.



Учитывая, что в интервале от 0 до E_F функция $f_\phi = 1$, запишем полную функцию распределения Ферми – Дирака при абсолютном нуле:

$$\begin{aligned} N(E)dE &= f(E)q(E)dE = \\ &= \frac{4\pi V}{h^3} (2m)^{3/2} \sqrt{E} dE \end{aligned}$$

Из этого выражения после интегрирования от 0 до E_F можно определить энергию Ферми E_F :

$$E_F = \frac{h^2}{2m} \left(\frac{3n}{8\pi} \right)^{2/3}$$

где $n = N/V$ - концентрация электронного газа в металле.

ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ДЛЯ ВЫРОЖДЕННОГО ГАЗА ФЕРМИОНОВ (*квантовая статистика Ферми – Дирака*).

Влияние температуры на распределение Ферми – Дирака.

С повышением температуры электроны подвергаются тепловому возбуждению и переходят на более высокие энергетические уровни, вследствие чего меняется характер распределения их по состояниям.

Однако в интервале температур, в котором энергия kT теплового движения остается значительно ниже энергии Ферми $E = E_F$, тепловому возбуждению могут подвергаться электроны лишь узкой полосы kT , непосредственно расположенной у уровня Ферми.

Электроны более глубоких уровней остаются практически не тронутыми, так как энергия kT теплового движения недостаточна для их возбуждения (для перевода за уровень Ферми).

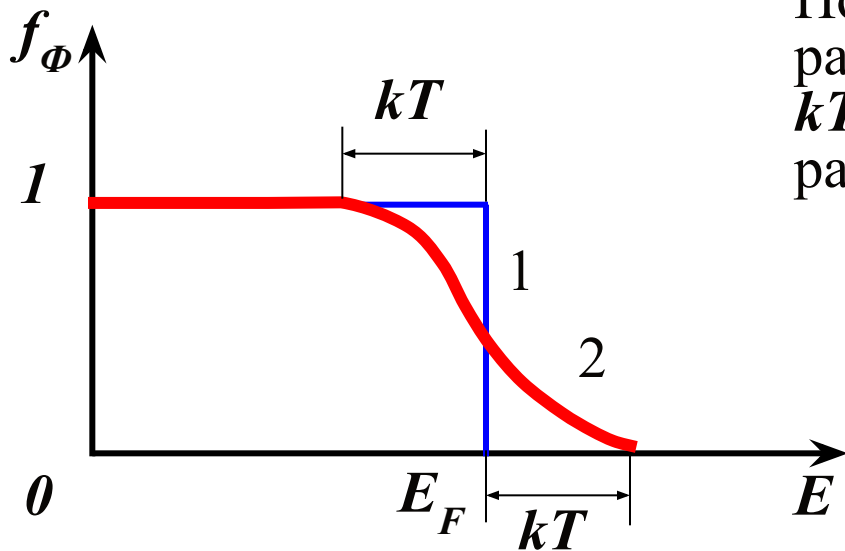
В результате теплового возбуждения часть электронов, имевших энергию, меньшую E_F , переходит на уровни с энергией, большей E_F и устанавливается новое их состояние

ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ДЛЯ ВЫРОЖДЕННОГО ГАЗА ФЕРМИОНОВ (*квантовая статистика Ферми – Дирака*).

Влияние температуры на распределение Ферми – Дирака.

Кривая **1** - распределение электронов по состояниям при $T=0$.

Кривая **2** - распределение электронов по состояниям при $T>0$.



Повышение температуры приводит к размытию распределения на глубину kT . Правее E_F появляется «хвост» распределения.

«Хвост» распределения описывается распределением Максвелла.

Доля возбужденных электронов, даже при комнатных температурах мала (менее 1% электронов проводимости).

Следовательно, в большом диапазоне температур распределение электронов по состояниям соответствует распределению при $T=0$.

ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ДЛЯ ВЫРОЖДЕННОГО ГАЗА БОЗОНОВ (квантовая статистика Бозе – Эйнштейна)

В отличие от фермионов, подчиняющихся принципу Паули, бозоны могут занимать как свободные состояния, так и состояния, уже занятые другими бозонами.

Вид функции распределения бозонов по состояниям (*функция распределения Бозе – Эйнштейна*):

$$f_B(E) = \left(e^{\frac{E-\mu}{kT}} - 1 \right)^{-1} \quad \text{Сравните -} \quad f_\Phi(E) = \left(e^{\frac{E-\mu}{kT}} + 1 \right)^{-1}$$

Рассмотрим некоторые свойства бозонов на примере фотонного газа.

Световые волны не возмущают друг друга. Фотоны не взаимодействуют между собой.

Поэтому излучение, находящееся в равновесии со стенками полости, в которой оно заключено, можно представить как *идеальный фотонный газ*.

ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ДЛЯ ВЫРОЖДЕННОГО ГАЗА БОЗОНОВ *(квантовая статистика Бозе – Эйнштейна)*

Фотоны имеют спин $s = 1$, и являются, таким образом, бозонами.

Особенности фотонов (по сравнению с другими бозонами, например, ядрами гелия):

1. Масса покоя фотонов равна нулю.

2. Все фотоны движутся с одной и той же скоростью, равной скорости света c , но могут обладать различной энергией E и импульсом p :

$$E = h\nu = \hbar\omega, \quad p = \frac{h\nu}{c} = \frac{\hbar\omega}{c}, \quad \text{следовательно} \quad E = pc$$

3. Фотоны не сталкиваются между собой, поэтому равновесное распределение в фотонном газе может устанавливаться только в присутствии тела, способного поглощать и излучать фотоны.

ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ДЛЯ ВЫРОЖДЕННОГО ГАЗА БОЗОНОВ *(квантовая статистика Бозе – Эйнштейна)*

4. Фотоны могут создаваться (при излучении) и уничтожаться (при поглощении) в любых количествах.

Поэтому число фотонов в фотонном газе не является строго постоянным и зависит от состояния газа.

Однако при фиксированных параметрах V и T в равновесном состоянии фотонный газ содержит такое число фотонов N_0 , которое обеспечивает минимум энергии газа.

Условие равновесия фотонного газа:

$$\left(\frac{dU}{dN} \right)_{V,T} = 0$$

Поскольку $\left(\frac{dU}{dN} \right)_{V,T} = \mu$, то из условия равновесия следует $\mu = 0$.

Таким образом, *химический потенциал равновесного фотонного газа равен нулю.*

ФУНКЦИЯ РАСПРЕДЕЛЕНИЯ ДЛЯ ВЫРОЖДЕННОГО ГАЗА БОЗОНОВ (*квантовая статистика Бозе – Эйнштейна*)

С учетом этого свойства можно получить функцию распределения равновесного фотонного газа:

$$f_{\text{фот.}}(E) = \left(e^{\frac{\hbar\omega}{kT}} - 1 \right)^{-1}$$

Эта формула Планка.

Она выражает среднее число фотонов, обладающих энергией $\hbar\omega$.