СТАТИСТИЧЕСКАЯ ФИЗИКА Лекция 1 Квантовая статистика.

Образовский Е.Г.

5 сентября 2022 г.

План лекции:

• условия применимости квантовой статистики

- условия применимости квантовой статистики
- напоминание: большой канонический ансамбль

- условия применимости квантовой статистики
- напоминание: большой канонический ансамбль
- распределение Ферми-Дирака

- условия применимости квантовой статистики
- напоминание: большой канонический ансамбль
- распределение Ферми-Дирака
- распределение Бозе-Эйнштейна

Условия применимости

Квантовые эффекты уже рассматривались применительно, например к внутренним степеням свободы молекул – колебаниям и вращениям (для изотопов водорода). Рассмотрим условия, когда необходимо учитывать квантовые эффекты для поступательных степеней свободы. Квантовые эффекты важны, если длина волны де Бройля становится сравнимой с характерным расстоянием между частицами

$$rac{\hbar}{ar{p}} \sim rac{\hbar}{\sqrt{mT}} \sim \left(rac{V}{N}
ight)^{1/3},$$



Рис.: Л. де Бройль

Условия применимости

Перепишем это условие так

$$n=\frac{N}{V}\geq \left(\frac{mT}{\hbar^2}\right)^{3/2},$$

Обозначения стандартны: n = N/V — плотность числа частиц, m — их масса, T – температура в энергетических единицах, $1 \ni B = 11606^{\circ} K$. Пример: для электронного газа в металле при $T = 300^{\circ} K$

$$n \sim 10^{23} \gg \left(\frac{10^{-27} \cdot 1.4 \cdot 10^{-16} \cdot 300}{10^{-54}}\right)^{3/2} \sim 10^{21},$$

необходимо применять квантовую статистику.

Вычислять средние характеристики системы удобно с помощью большого канонического ансамбля, когда система обменивается с термостатом не только энергией, но и частицами. Вероятность P(E,N), что система имеет энергию E и число частиц Nпропорциональна

$$P(E, N) \propto \exp\left[S_0(E_0 - E, N_0 - N)\right] \approx \exp\left[S_0^o - E\frac{\partial S_0}{\partial E_0} - N\frac{\partial S_0}{\partial N_0}\right] =$$

$$= \exp\left[S_0^o - \beta E + \beta \mu N\right] \tag{1}$$

Нормировочный множитель называется большой статсуммой

$$Q = \sum_{N=0}^{\infty} \exp\left[\beta \mu N\right] \sum_{i} \exp\left[-\beta E_{i}\right] = \sum_{N=0}^{\infty} \exp\left[\beta \mu N - \beta F\right]$$
 (2)

Для большой системы основной вклад вносит член с $N = \overline{N}$, определяемый из условия

$$\frac{\partial}{\partial N}(\beta\mu N - \beta F) = 0 \to \mu = \frac{\partial F}{\partial N}$$
 (3)

Большую статсумму для невзаимодействующих частиц удобно переписать в виде

$$Q = \sum_{N=0}^{\infty} \exp \left[\beta \mu N\right] \sum_{i} \exp \left[-\beta E_{i}\right] =$$

$$= \prod_{i} \left(\sum_{n_{i}=0}^{\infty} \exp \left[\beta (\mu - \varepsilon_{i}) n_{i}\right]\right) \equiv \prod_{i} Q_{i}$$
(4)

Покажем это, рассматривая лишь два энергетических уровня в системе (обобщение на произвольное число не составляет труда).

Имеем

$$Q = 1 + e^{\beta\mu} \left(e^{-\beta\varepsilon_1} + e^{-\beta\varepsilon_2} \right) + e^{2\beta\mu} \left(e^{-2\beta\varepsilon_1} + e^{-\beta\varepsilon_1} e^{-\beta\varepsilon_2} + e^{-2\beta\varepsilon_2} \right) + \dots =$$

$$\tag{5}$$

(перегруппировав члены)

$$= \left(1 + e^{\beta(\mu - \varepsilon_1)} + e^{2\beta(\mu - \varepsilon_1)} + \ldots\right) \left(1 + e^{\beta(\mu - \varepsilon_2)} + e^{2\beta(\mu - \varepsilon_2)} + \ldots\right) \quad (6)$$

Средние числа заполнения находятся как

$$\bar{n}_i = \frac{1}{Q_i} \sum_{n=0}^{\infty} n_i e^{\beta(\mu - \varepsilon_i)n_i} = \frac{1}{\beta} \frac{\partial \ln Q_i}{\partial \mu} = -\frac{1}{\beta} \frac{\partial \ln Q_i}{\partial \varepsilon_i}$$
 (7)

Связь спина и статистики

Теорема Паули: частицы с полуцелым спином подчиняются статистике Ферми-Дирака, частицы с целым спином — статистике Бозе-Эйнштейна.



Рис.: В. Паули

Теперь перейдем к рассмотрению идеального ферми-газа. Для частиц с полуцелым спином (электроны, протоны, нейтроны и составные объекты, состоящие из нечетного числа частиц с полуцелым спином), называемых фермионами, на одном уровне не может находится более одной частицы (принцип Паули), т.е. $n_i = 0,1$ (без учета внутренних квантовых чисел, например спина).



Рис.: Э. Ферми

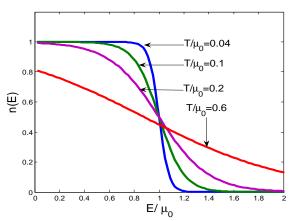
Тогда

$$Q_i = 1 + e^{\beta\mu - \beta\varepsilon_i} \tag{8}$$

и следовательно

$$\bar{n}_i = \frac{1}{\beta} \frac{\partial \ln Q_i}{\partial \mu} = \frac{1}{\beta} \frac{\beta e^{\beta(\mu - \varepsilon)}}{1 + e^{\beta(\mu - \varepsilon_i)}} = \frac{1}{e^{\beta(\varepsilon_i - \mu)} + 1}$$
(9)

Показана функций распределения $n(\varepsilon)$ для большого канонического ансамбля для нескольких значений температуры.



Среднее число частиц в системе определяется химическим потенциалом

$$ar{N} = \sum_{i} rac{1}{e^{eta(arepsilon_{i} - \mu)} + 1} pprox \int rac{V4\pi
ho^{2}d
ho}{(2\pi\hbar)^{3}} rac{1}{e^{eta(arepsilon - \mu)} + 1}$$
 (10)

Средняя энергия есть

$$\bar{E} = \sum_{i} \varepsilon_{i} \bar{n}_{i} \approx \int \frac{V 4\pi p^{2} dp}{(2\pi\hbar)^{3}} \frac{\varepsilon}{e^{\beta(\varepsilon - \mu)} + 1}$$
 (11)



Рис.: П. Дирак

Давление ферми-газа можно найти с помощью термодинамического потенциала $\Omega = -T \ln Q = -PV$

$$P = T \int \frac{4\pi p^2 dp}{(2\pi\hbar)^3} \ln\left(1 + e^{\beta(\mu - \varepsilon)}\right). \tag{12}$$

Для нерелятивистского газа $arepsilon=p^2/2m,\;\;d^3p\sim\sqrt{arepsilon}darepsilon\;$ перепишем

$$P = AT \int \sqrt{\varepsilon} \ln \left(1 + e^{\beta(\mu - \varepsilon)} \right) d\varepsilon, \tag{13}$$

 $A \equiv m^{3/2}/(\sqrt{2}\pi^2\hbar^3)$.

Интегрируя по частям получаем

$$P = A_{\overline{3}}^{2} \int \frac{\varepsilon^{3/2} d\varepsilon}{e^{\beta(\varepsilon - \mu)} + 1} = \frac{2}{3} \frac{E}{V}.$$
 (14)

Для ультрарелятивистского газа $(\varepsilon = pc, d^3p \sim \varepsilon^2 d\varepsilon)$ получается

$$P = \frac{E}{3V}. (15)$$

Рассмотрим высокотемпературный предел распределения Ферми-Дирака.

При высоких температурах $e^{\beta\mu}\ll 1$, поэтому можно разложить знаменатель и мы получим

$$P = \frac{2}{3}A\int_0^\infty \varepsilon^{3/2}d\varepsilon \left[e^{\beta(\mu-\varepsilon)} - e^{2\beta(\mu-\varepsilon)}\right] =$$
 (16)

$$=\frac{2}{3}Ae^{\beta\mu}\int_0^\infty \varepsilon^{3/2}e^{-\beta\varepsilon}d\varepsilon\left[1-\frac{e^{\beta\mu}}{2\cdot 2^{3/2}}\right].$$
 (17)

Аналогично

$$N = AVe^{\beta\mu} \int_0^\infty \varepsilon^{1/2} e^{-\beta\varepsilon} d\varepsilon \left[1 - \frac{e^{\beta\mu}}{2^{3/2}} \right]. \tag{18}$$

Следовательно

$$\frac{PV}{N} = T \left[1 + \frac{e^{\beta \mu}}{2 \cdot 2^{3/2}} \right]. \tag{19}$$

В нулевом приближении

$$e^{\beta\mu} = \frac{4N}{V} \left(\frac{\pi\hbar^2}{2mT}\right)^{3/2},\tag{20}$$

так что окончательно

$$PV = NT \left[1 + \frac{N}{4V} \left(\frac{\pi \hbar^2}{mT} \right)^{3/2} \right]$$
 (21)

Как и следовало ожидать, невозможность находиться двум и более электронам в одном и том же состоянии приводит к увеличению давления по сравнению с идеальным больцмановским газом.

При T o 0 распределение Ферми-Дирака принимает вид ступеньки: все уровни с энергией $\varepsilon < \mu_0 \equiv \varepsilon_F$ заполнены, а выше — пусты. Среднее число частиц в системе определяется граничным импульсом Ферми $p_F = \sqrt{2m\varepsilon_F}$ соотношением

$$N = \int_0^{p_F} \frac{2V 4\pi p^2 dp}{(2\pi\hbar)^3} = \frac{V p_F^3}{3\pi^2\hbar^3}.$$
 (22)

Откуда

$$\varepsilon_f = \frac{\hbar^2}{2m} \left(3\pi^2 \frac{N}{V} \right)^{2/3}. \tag{23}$$

Средняя энергия равна

$$E = \int_0^{p_F} \frac{p^2}{2m} \frac{2V 4\pi p^2 dp}{(2\pi\hbar)^3} = \frac{3}{5} \varepsilon_F N = \frac{3N\hbar^2}{10m} \left(3\pi^2 \frac{N}{V}\right)^{2/3}.$$
 (24)

Давление вырожденного ферми-газа отлично от нуля даже при нулевой температуре и равно

$$P = -\left(\frac{\partial E}{\partial V}\right)_{S} = \frac{2N\hbar^{2}}{10mV} \left(3\pi^{2}\frac{N}{V}\right)^{2/3} = \frac{2N}{5V}\varepsilon_{F} = \frac{2}{3}\frac{E}{V}.$$
 (25)