

А. АХИЕЗЕР и В. АЛЕКСИН

ВРЕМЯ НАМАГНИЧЕНИЯ СЛАБОГО РАСТВОРА He^3 в He^4

(Представлено академиком Л. Д. Ландау 6 VII 1953)

1. Так как ядра He^3 в отличие от ядер He^4 обладают магнитным моментом, то раствор He^3 в He^4 должен быть парамагнитным. Возможность намагничения такого раствора обуславливается, главным образом, дипольным взаимодействием между ядрами He^3 . Целью настоящей заметки является определение времени намагничения слабого раствора He^3 в He^4 как функции температуры и концентрации He^3 .

2. Предполагая раствор слабым, мы можем считать, что ядра He^3 образуют идеальный фермиевский газ, частицы которого обладают спином $1/2$. Магнитный момент единицы объема такого газа равен

$$M = \mu \sum_p (n_p^+ - n_p^-), \quad (1)$$

где μ — магнитный момент ядра He^3 , а $n_p^+ \equiv n_{1/2p}$ и $n_p^- \equiv n_{-1/2p}$ — число ядер в единице объема с положительной и отрицательной ориентациями момента и импульсом p ($m = \pm 1/2$ — магнитное квантовое число).

Так как магнитное взаимодействие ядер He^3 является очень слабым и изменение M происходит поэтому крайне медленно, то можно считать, что каждому значению M соответствует статистическое равновесие. Поэтому функция распределения n_{mp} может быть определена из условия максимума энтропии газа He^3

$$S = -k \sum_{mp} \{ (1 - n_{mp}) \ln (1 - n_{mp}) + n_{mp} \ln n_{mp} \} \quad (2)$$

при следующих дополнительных условиях

$$\sum_{mp} n_{mp} = n, \quad \sum_{mp} \varepsilon_p n_{mp} = E, \quad 2\mu \sum_{mp} m n_{mp} = M, \quad (3)$$

где n и E — число частиц He^3 и их энергия в единице объема, $\varepsilon_p = p^2/2m$ — кинетическая энергия ядра He^3 , m — его масса*.

Приравняв нулю вариацию $S - \alpha n - \beta E - \gamma M$ (α, β, γ — константы), найдем равновесную функцию n_{mp} :

$$n_{1/2p} = (e^{-\alpha + \beta \varepsilon_p + \gamma \mu} + 1)^{-1}, \quad n_{-1/2p} = (e^{\alpha + \beta \varepsilon_p - \gamma \mu} + 1)^{-1} \quad (4)$$

и магнитный момент

$$M = -2\gamma\mu^2 \sum_p \frac{e^x}{(e^x + 1)^2}, \quad x = \alpha + \beta \varepsilon_p = \frac{\varepsilon_p - \varepsilon_0}{T}, \quad (5)$$

* Аналогичный метод был применен Л. Э. Гуревичем (1) при рассмотрении кинетики намагничения обычных одноатомных газов.

где ϵ_0 — химический потенциал, T — температура, выраженная в эргах; предполагается, что $\gamma^{\mu} \ll 1$.

Поставим теперь следующий вопрос. Пусть система ядер He^3 в некоторый момент времени обладает определенным магнитным моментом M . Как будет изменяться с течением времени момент этой системы в отсутствие внешнего магнитного поля?

Так как

$$\dot{M} = 2\mu \sum_{m_p} m \dot{n}_{m_p},$$

то вопрос сводится к определению изменения со временем функции распределения, обусловленного магнитным взаимодействием между ядрами He^3 . Это изменение определяется следующим уравнением:

$$\dot{n}_{m_1 p_1} = \sum_{\substack{m_2 p_2, m_1' p_1' \\ m_2' p_2'}} \omega_{\substack{m_1 p_1, m_2 p_2 \\ m_1' p_1', m_2' p_2'}} \{n_{m_1' p_1'} \cdot n_{m_2' p_2'} (1 - n_{m_1 p_1}) (1 - n_{m_2 p_2}) - \\ - n_{m_1 p_1} n_{m_2 p_2} (1 - n_{m_1' p_1'}) (1 - n_{m_2' p_2'})\}, \quad (6)$$

где $\omega_{\substack{m_1 p_1, m_2 p_2 \\ m_1' p_1', m_2' p_2'}} \equiv \omega$ — вероятность того, что два ядра из состояний $m_1 p_1$ и $m_2 p_2$ перейдут в единицу времени в состояния $m_1' p_1'$ и $m_2' p_2'$. Подставляя сюда (4), получим при $\gamma^{\mu} \ll 1$

$$\dot{n}_{m_1 p_1} = 2\gamma^{\mu} \sum_{m_2 p_2, m_1' p_1', m_2' p_2'} \omega \frac{m_1 + m_2 - m_1' - m_2'}{(e^{x_1} + 1)(e^{x_2} + 1)(e^{-x_1'} + 1)(e^{-x_2'} + 1)} \quad (7)$$

и

$$\dot{M} = \gamma^{\mu 2} \sum_{m_1 p_1, m_2 p_2, m_1' p_1', m_2' p_2'} \omega \frac{(m_1 + m_2 - m_1' - m_2')^2}{(e^{x_1} + 1)(e^{x_2} + 1)(e^{-x_1'} + 1)(e^{-x_2'} + 1)}. \quad (8)$$

Используя (5), мы видим, что

$$\dot{M} = -\frac{1}{\tau} M, \quad (9)$$

где величина τ , определяемая из равенства

$$\frac{1}{\tau} = \frac{1}{2} \sum_{m_1 p_1, m_2 p_2, m_1' p_1', m_2' p_2'} \omega \frac{(m_1 + m_2 - m_1' - m_2')^2}{(e^{x_1} + 1)(e^{x_2} + 1)(e^{-x_1'} + 1)(e^{-x_2'} + 1)} \bigg/ \sum_{m_1 p_1} \frac{e^{x_1}}{(e^{x_1} + 1)^2}, \quad (10)$$

и представляет интересующее нас время намагничивания.

3. Вероятность перехода ω может быть определена с помощью теории возмущений:

$$\omega = \frac{2\pi}{\hbar} |V_{if}|^2 \delta(\epsilon_1 + \epsilon_2 - \epsilon_1' - \epsilon_2'),$$

где $V_{if} = \int \psi_f^* V \psi_i d\tau$ — матричный элемент магнитной энергии взаимодействия

$$V = \mu^2 \left\{ \frac{\vec{\sigma}_1 \vec{\sigma}_2}{r^3} - 3 \frac{(\vec{\sigma}_1 \mathbf{n})(\vec{\sigma}_2 \mathbf{n})}{r^3} \right\}, \quad \mathbf{n} = \frac{\mathbf{r}}{r}$$

из начального состояния

$$\psi_i = \frac{1}{V 2\Omega} \{e^{i(\mathbf{p}_1 \mathbf{r}_1 + \mathbf{p}_2 \mathbf{r}_2) / \hbar} \chi_1(1) \chi_2(2) - e^{i(\mathbf{p}_1 \mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1) / \hbar} \chi_1(2) \chi_2(1)\}$$

в конечное состояние

$$\psi_f = \frac{1}{V 2\Omega} \{e^{i(\mathbf{p}_1' \mathbf{r}_1 + \mathbf{p}_2' \mathbf{r}_2) / \hbar} \chi_1'(1) \chi_2'(2) - e^{i(\mathbf{p}_1' \mathbf{r}_2 + \mathbf{p}_2' \mathbf{r}_1) / \hbar} \chi_1'(2) \chi_2'(1)\}$$

(σ — матрицы Паули, χ — спиновые волновые функции, Ω — нормировочный объем).

Используя формулы

$$(\vec{\sigma}_1 \vec{\sigma}_2)_{m_1 m_2, m_1' m_2'} = 4m_1 m_2 \delta_{m_1 m_1'} \delta_{m_2 m_2'} + 2\delta_{m_1', m_1+1} \delta_{m_2', m_2-1} + 2\delta_{m_1', m_1-1} \delta_{m_2', m_2+1}$$

и замечая, что в (10) входит $(m_1 + m_2 - m_1' - m_2')^2$, легко убедиться, что член, содержащий $\vec{\sigma}_1 \vec{\sigma}_2$, не вносит вклада в $1/\tau$. Выполнив интегрирование и опустив этот член, получим

$$w = \frac{32\pi^3 \mu^4}{\hbar \Omega^2} |(\vec{\sigma}_1 \mathbf{n})_{m_1, m_1'} (\vec{\sigma}_2 \mathbf{n})_{m_2, m_2'} - (\vec{\sigma}_1 \mathbf{n}')_{m_1, m_1'} (\vec{\sigma}_2 \mathbf{n}')_{m_2, m_2'}|^2 \delta(\varepsilon_1 + \varepsilon_2 - \varepsilon_1' - \varepsilon_2'),$$

$$\mathbf{n} = \frac{p_1 - p_1'}{|p_1 - p_1'|}, \quad \mathbf{n}' = \frac{p_2 - p_2'}{|p_2 - p_2'|}. \quad (11)$$

Легко далее убедиться, что интерференционный член в (11) также не вносит вклада в $1/\tau$. Поэтому можно пользоваться следующим выражением для w :

$$w = \frac{32\pi^3 \mu^4}{\hbar \Omega^2} \{ |(\vec{\sigma}_1 \mathbf{n})_{m_1, m_1'} (\vec{\sigma}_2 \mathbf{n})_{m_2, m_2'}|^2 + |(\vec{\sigma}_1 \mathbf{n}')_{m_1, m_1'} (\vec{\sigma}_2 \mathbf{n}')_{m_2, m_2'}|^2 \} \delta(\varepsilon_1 + \varepsilon_2 - \varepsilon_1' - \varepsilon_2') =$$

$$= \frac{32\pi^3 \mu^4}{\hbar \Omega^2} 8 \{ (1 - \cos^2 \vartheta) + (1 - \cos^2 \vartheta') \} \delta(\varepsilon_1 + \varepsilon_2 - \varepsilon_1' - \varepsilon_2'), \quad (12)$$

где ϑ и ϑ' — углы между \mathbf{n} и \mathbf{n}' и осью квантования.

Оба слагаемых в (12), содержащих ϑ и ϑ' , вносят одинаковый вклад в $1/\tau$. Иными словами, учет обмена ядер приводит к удвоению результата, который получился бы без учета обмена.

Подставив (12) в (10) и переходя от суммирования по \mathbf{p} к интегрированию по $\frac{\Omega p^2 dp d\Omega}{(2\pi)^3} \rightarrow \frac{\Omega \sqrt{2m\varepsilon_0}}{(2\pi)^3} m T dx d\Omega$ ($d\Omega$ — элемент телесного угла, в котором лежит \mathbf{p}), получим в случае вырожденного газа Ферми ($T \ll \varepsilon_0$) следующее выражение для $1/\tau$:

$$\frac{1}{\tau} = \frac{T^2 \varepsilon_0 \mu^4 m^3}{\pi^4 \hbar^7} \int (1 - \cos^2 \vartheta) \frac{\delta(\varepsilon_1 + \varepsilon_2 - \varepsilon_1' - \varepsilon_2') dx_1 dx_1' dx_2 d\Omega_1 d\Omega_1' d\Omega_2}{(e^{x_1} + 1)(e^{x_2} + 1)(e^{-x_1'} + 1)(e^{x_1' - x_1 - x_2} + 1)}.$$

Устранив δ -функцию интегрированием по $d\Omega_2$ и заменив p на $\sqrt{2m\varepsilon_0}$, получим в результате интегрирования

$$\frac{1}{\tau} = \frac{32\pi}{3} \frac{\mu^4 m^3 T^2}{\hbar^7}, \quad T \ll \varepsilon_0. \quad (13)$$

Таким образом, при $T \ll \varepsilon_0$ время релаксации обратно пропорционально квадрату температуры и не зависит от концентрации He^3 (концентрация газа должна быть, однако, достаточно большой, чтобы выполнялось неравенство $T \ll \varepsilon_0$). Из (13) следует, что при $T = 1^\circ \text{K}$ $\tau \approx 4$ часа.

4. Если температура значительно выше температуры вырождения ε_0 , то можно пользоваться статистикой Больцмана. Повторяя предыдущие рассуждения, получим в этом случае

$$\frac{1}{\tau} = \frac{1}{2} \sum_{\substack{m_1, p_1, m_2, p_2 \\ m_1', p_1', m_2', p_2'}} w (m_1 + m_2 - m_1' - m_2')^2 \frac{e^{-(x_1 + x_2)}}{\sum e^{-x_i}} =$$

$$= \frac{16\pi^3 \mu^4}{\hbar \Omega^2} \sum_{p_1, p_2, p_1', p_2'} 16(1 - n_2^2) e^{-(x_1 + x_2)} \delta(\varepsilon_1 + \varepsilon_2 - \varepsilon_1' - \varepsilon_2') \frac{1}{\sum_{p_1} e^{-x_1}}. \quad (14)$$

Заменяя суммирование по p интегрированием по $\frac{\Omega p^2 dp d\Omega}{(2\pi)^3}$, получим в результате интегрирования

$$\frac{1}{\tau} = \frac{128}{3} \sqrt{\pi} \frac{\mu^4 m^{3/2} n T^{1/2}}{\hbar^4}, \quad T \gg \epsilon_0. \quad (15)$$

Таким образом, в области высоких температур время релаксации обратно пропорционально концентрации He^3 и корню квадратному из температуры.

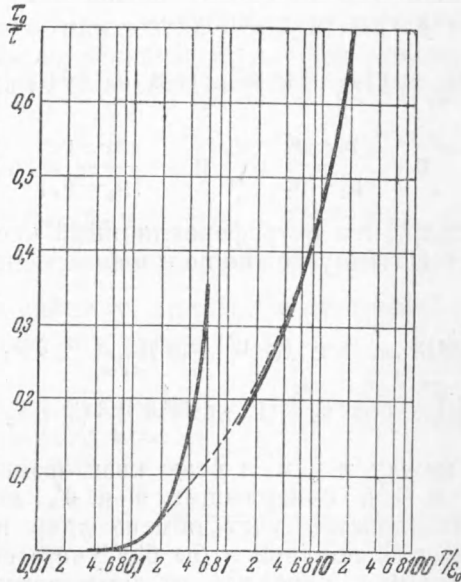


Рис. 1

Вводя температуру вырождения $\epsilon_0 = (3\pi^2)^{2/3} \frac{\hbar^2 n^{2/3}}{m}$, перепишем (13) и (15) в виде

$$\frac{\tau_0}{\tau} = \begin{cases} \left(\frac{T}{\epsilon_0}\right)^2, & T \ll \epsilon_0, \\ 8/3 \frac{\sqrt{\pi}}{\pi^3} \sqrt{\frac{T}{\epsilon_0}}, & T \gg \epsilon_0, \end{cases} \quad (16)$$

где $\frac{1}{\tau_0} = 32 \cdot 3^{1/3} \cdot \pi^{11/3} \frac{m \mu^4 n^{4/3}}{\hbar^3}$.

На рис. 1 представлена зависимость τ_0/τ в предельных случаях низких и высоких температур. Пунктирная кривая дает возможность приближенно определять τ при любых температурах.

В заключение выражаем благодарность акад. Л. Д. Ландау и проф. И. Я. Померанчуку за ценные советы и дискуссию.

Физико-технический институт
Академии наук УССР
Харьков

Поступило
18 VI 1953

ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

- ¹ Л. Э. Гуревич, ЖЭТФ, 6, 544 (1936).