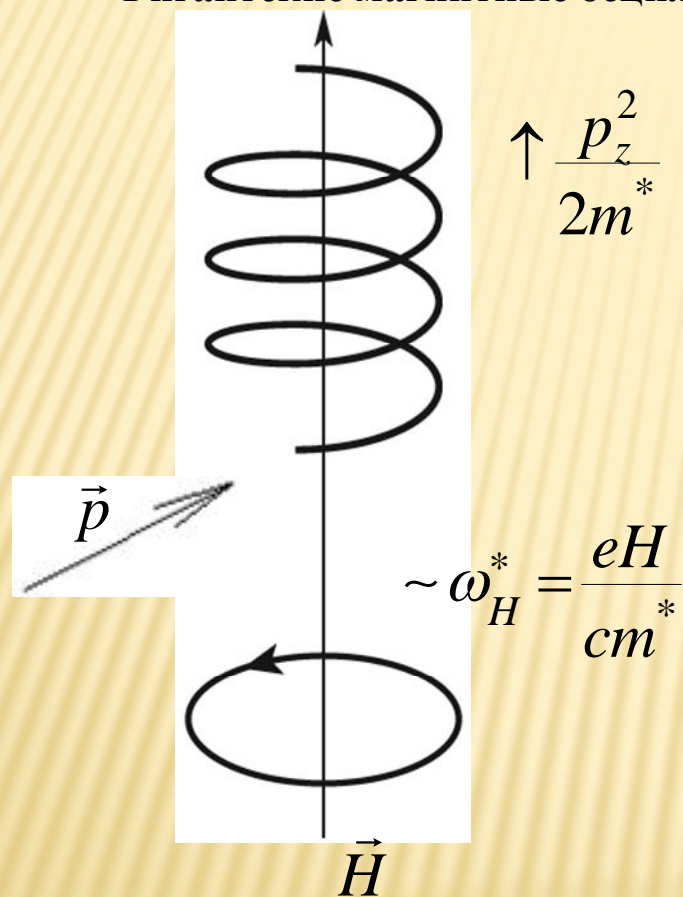


Лекция 15.

Уровни Ландау. Особенности плотности состояний. Осцилляции термодинамических величин в магнитном поле. Эффект де-Гааза-Ван-Альфена. Диамагнетизм Ландау.

Гигантские магнитные осцилляции.



$$H = 0$$

$$\frac{p^2}{2m^*} \rightarrow$$

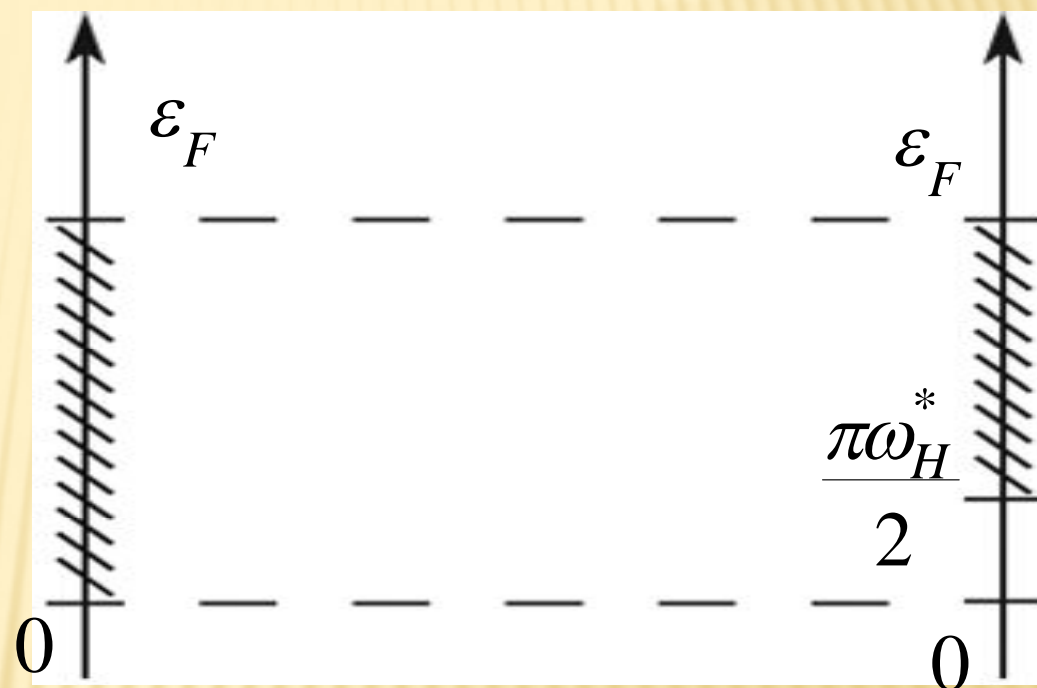
$$\uparrow \varepsilon$$

$$H \neq 0$$

$$\hbar \omega_H^* \left(n + \frac{1}{2} \right) + \frac{p_z^2}{2m^*}$$

$$n = 0, 1, 2, \dots$$

$$\uparrow \varepsilon$$



Энергия системы электронов увеличивается, следовательно, это диамагнетик.
Изменение характера движения электронов приводит к диамагнитному вкладу в магнитную восприимчивость χ .

$$\Delta E_e \sim +(\Delta N_e) \hbar \omega_H^* \sim +N_e \frac{\hbar \omega_H^*}{\varepsilon_F} \hbar \omega_H^* \sim N_e \frac{\hbar^2}{\varepsilon_F} \frac{eH^2}{c^2 m^{*2}} \sim$$

$$\sim N_e \frac{1}{\varepsilon_F} \left(\frac{\hbar e}{m_e c} \right)^2 H^2 \left(\frac{m_e}{m^*} \right)^2 \sim N_e \frac{\mu_B H^2}{\varepsilon_F} \left(\frac{m_e}{m^*} \right)^2$$

$$M = -\frac{\partial E_e}{\partial H} \sim -N_e \frac{\mu_B H}{\varepsilon_F} \left(\frac{m_e}{m^*} \right)^2$$

$$\chi_D = \frac{\partial M}{\partial H} \sim -N_e \frac{\mu_B}{\varepsilon_F} \left(\frac{m_e}{m^*} \right)^2$$

$$\chi = \chi_{\Pi} + \chi_D$$

↑

Полная магнитная восприимчивость

Чем конкретно (пара- или диамагнетиком) будет кусок металла в магнитном поле определяется отношением циклотронной и обычной масс.

Если $\frac{m_e}{m^*} \approx 1$, то $\chi_D = -\frac{1}{3}\chi_P$ и свободный электронный газ - парамагнетик.

Но может быть $\frac{m_e}{m^*} \approx 10^2$, тогда сильные диамагнитные свойства.

Рассмотрим отличие в описании при наличии и отсутствии магнитного поля.

$$H=0$$

$$\frac{\hat{p}^2}{2m^*}\Psi^{(0)} = E^{(0)}\Psi^{(0)}$$

$$\downarrow \hat{p}' = -i\hbar\nabla$$

$$\downarrow E^{(0)} = \frac{p^2}{2m^*}$$

$$H \neq 0$$

$$\frac{\left(\hat{p} - \frac{e}{c}\vec{A}\right)^2}{2m^*}\Psi = E\Psi \rightarrow$$

$$\vec{A} = -(Hy, 0, 0)$$

калибровка Ландау

Уравнение Шредингера в магнитном поле имеет вид:

$$\rightarrow \left(\frac{\left(\hat{p}_x + \frac{eH}{c} y \right)^2}{2m^*} + \frac{\hat{p}_y^2}{2m^*} + \frac{\hat{p}_z^2}{2m^*} \right) \Psi(\vec{r}) = E \Psi(\vec{r})$$

$$\hat{H} \rightarrow \left[\hat{p}_x \hat{H} \right] = 0, \left[\hat{p}_z \hat{H} \right] = 0$$

Гамильтониан коммутирует с \hat{p}_x и \hat{p}_z , следовательно эти величины не меняются (сохраняющиеся величины);

Подставим в гамильтониан волновую функцию $\Psi(\vec{r}) = e^{\frac{i}{\hbar}(xp_x + zp_z)} \varphi(y)$.

$$\cancel{e^{\frac{i}{\hbar}(xp_x + zp_z)}} \left\{ \frac{\left(p_x + \frac{eH}{c} y \right)^2}{2m^*} + \frac{\hat{p}_y^2}{2m^*} + \frac{p_z^2}{2m^*} \right\} \varphi(y) = E \cdot \cancel{e^{\frac{i}{\hbar}(xp_x + zp_z)}} \varphi(y)$$

Учтем, что

$$\frac{\left(p_x + \frac{eH}{c} y \right)^2}{2m^*} = \frac{(y - y_0)^2}{2m^*} \left(\frac{eH}{c} \right)^2 = \frac{\omega_H^{*2} m^{*2} (y - y_0)^2}{2}$$

$$y \equiv -\frac{cp_x}{eH}$$

В результате уравнение приобрело следующий вид:

$$\left[\frac{\hat{p}_y^2}{2m^*} + \frac{m^* \omega_H^{*2} (y - y_0)^2}{2} \right] \varphi(y) = \left(E - \frac{p_z^2}{2m^*} \right) \varphi(y)$$

Мы получили уравнение для гармонического осциллятора с частотой ω_H^* и со смещенным центром

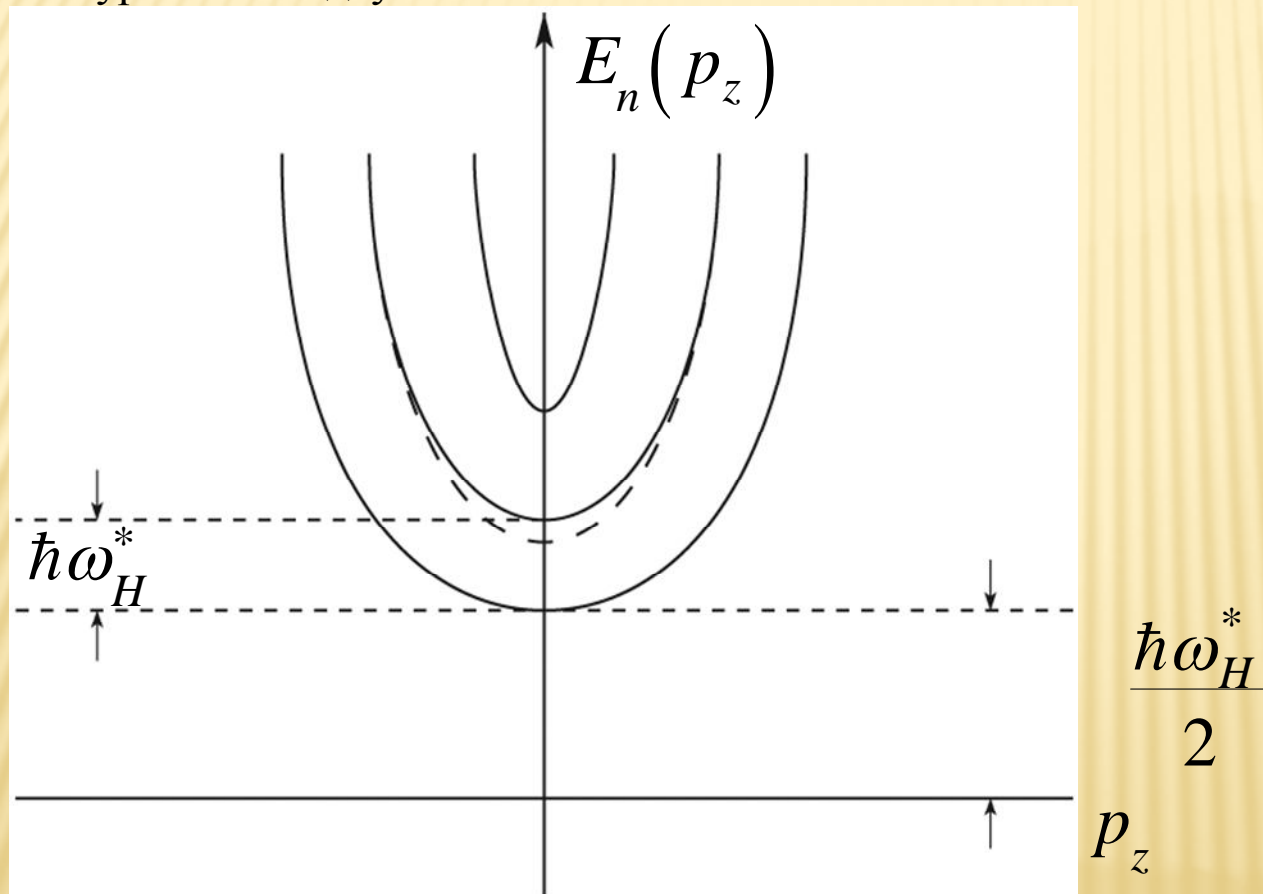
$$\rightarrow \left(E - \frac{p_z^2}{2m^*} \right) = \hbar \omega_H^* \left(n + \frac{1}{2} \right)$$

$$\boxed{E_n(p_z) = \hbar \omega_H^* \left(n + \frac{1}{2} \right) + \frac{p_z^2}{2m^*}} \quad n=0,1,\dots$$

Всего три квантовых числа - p_x, p_z и n .

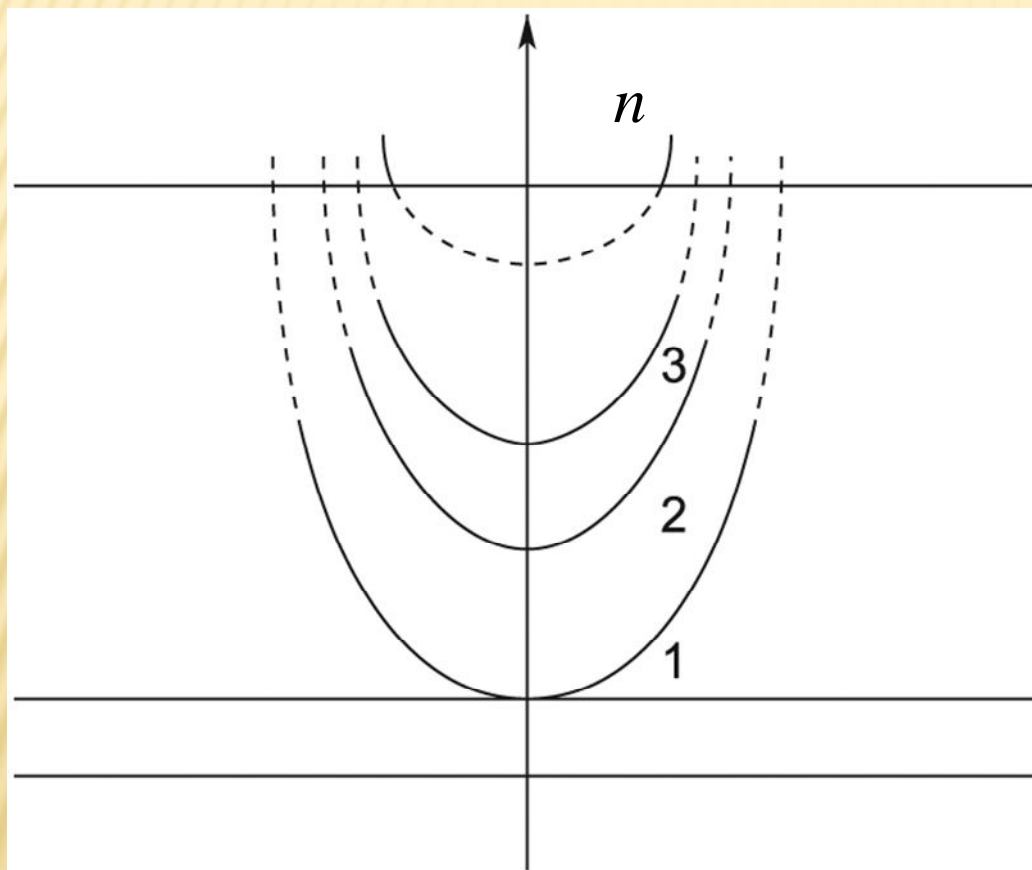
E не зависит от p_x , по p_x есть вырождение (полное)

Это уровни Ландау.



В импульсном пространстве электроны – это некие «блины»

$$\varphi_n(y) \sim e^{-\frac{1}{2} \left(\frac{y-y_0}{\lambda_H} \right)^2} H_n \left(\frac{y-y_0}{\lambda_H} \right)$$



Ниже \mathcal{E}_F все состояния заняты, выше – все свободны. При включении магнитного поля хвосты парабол поползут вверх, значит электроны будут уплотняться (по p_z).

В момент, когда n_0 сравнивается с ε_F , плотность состояний обращается в бесконечность, и все термодинамические потенциалы испытывают скачок (квантовые осцилляции термодинамических величин в магнитном поле).

Возникнут эффекты де-Гааза – Ван Альфена – гигантские осцилляции магнитной восприимчивости;

де-Гааза – Шубникова – гигантские осцилляции магнитосопротивления;

$$\Delta E \sim \cos\left(2\pi^2 \frac{\varepsilon_F}{\mu_B H} - \frac{\pi}{4}\right)$$

$$\frac{\varepsilon_F}{\mu_B H} \sim 10^5 \cdot 10^4$$