

О МАГНИТНЫХ СВОЙСТВАХ СВЕРХПРОВОДНИКОВ ВТОРОГО РОДА ВО ФЛУКТУАЦИОННОЙ ОБЛАСТИ

Е.Б.Коломейский

Показано, что внутри флуктуационной области по мере приближения к точке фазового перехода сверхпроводимость второго рода сменяется сверхпроводимостью первого рода независимо от характера перехода.

Природа фазового перехода в нормальное состояние в сверхпроводниках второго рода до сих пор является предметом дискуссий. В широко известной работе¹, исходя из 4 – ϵ -разложения, был сделан вывод о скачкообразности перехода. К противоположному выводу пришли авторы работы², основываясь на численном анализе трехмерной решеточной модели, а также некоторых довольно убедительных аналитических аргументах. Причина противоречия в настоящее время неясна.

В предлагаемом сообщении обращается внимание на весьма нетривиальные магнитные свойства сверхпроводников второго рода, которые проявляются в достаточно узкой окрестности температуры перехода T_c независимо от характера перехода. Магнитные свойства сверхпроводников зависят от соотношения между лондоновской глубиной проникновения δ и корреляционной длиной ξ . При подходе к точке фазового перехода обе эти длины неограниченно возрастают. В рамках теории Гинзбурга – Ландау они увеличиваются по одному и тому же закону, так что их отношение $\kappa = \delta / \xi$ есть постоянная, порядка отношения этих величин при абсолютном нуле³. Следовательно, магнитные свойства сверхпроводников (принадлежность к первому или второму роду) не претерпевают качественных изменений при приближении к температуре перехода в пренебрежении критическими флуктуациями. Ниже будет показано, что во флуктуационной области δ растет гораздо медленнее, чем ξ . Поэтому достаточно близко к температуре перехода они сравниваются по порядку величины и сверхпроводник превращается в таковой – первого рода, даже если в области применимости теории Гинзбурга – Ландау он принадлежал ко второму.

Рассмотрим, например, сверхпроводник заведомо второго рода. В температурной области, где $\ln(\delta/\xi) \gg 1$, выражение для линейной энергии абрикосовского вихря имеет вид

$$\epsilon = \left(\frac{\Phi_0}{4\pi\delta} \right)^2 \ln \left(\frac{\delta}{\xi} \right),$$

где $\Phi_0 = \pi \hbar c/e$ – квант магнитного потока. Будем экстраполировать его во флуктуационную область, считая ϵ и δ , зависящими от ξ . Согласно гипотезе масштабной инвариантности⁴, в этой области ϵ , как свободная энергия линейного объекта, должна обращаться в нуль как T_c/ξ . Отсюда

$$\delta^2 \sim \xi \frac{\Phi_0^2}{T_c} \ln \left(\frac{\delta}{\xi} \right). \quad (1)$$

Заметим, что использование выражения для энергии вихря является не единственным возможным способом получения зависимости $\delta(\xi)$ (см. ниже): нам просто удобнее исходить из формулы, в которой изначально содержится заряд электрона. Из последнего соотношения видно, что δ растет, в основном, как $\xi^{1/2}$. Следовательно, при достаточно большом ξ глубина проникновения сравняется по порядку величины с корреляционной длиной и сверхпроводник станет первого рода. Та корреляционная длина ξ^* , при которой это происходит, может быть оценена из соотношения

$$\xi^* \sim \Phi_0^2 / T_c.$$

При получении формулы (1) мы предположим, что находимся внутри флюктуационной области. Поэтому найденная длина ξ^* должна превышать тот пространственный размер, за которым, согласно критерию Леванюка – Гинзбурга ⁴, будет нарушаться теория Ландау. Можно убедиться в том, что это условие совпадает с требованием принадлежности сверхпроводника ко второму роду по теории Гинзбурга – Ландау. Выражая ξ^* через значение κ (вне флюктуационной области) и число Гинзбурга G_i в теории БКШ ³, находим

$$\xi^* \sim \frac{\hbar}{p_F} \kappa^2 G_i^{-3/4}, \quad (2)$$

где p_F – импульс Ферми.

При $\xi > \xi^*$ зависимость $\delta(\xi)$ отличается от (1) отсутствием логарифма. Воспользовавшись при этом определением δ ³: $\delta^2 = mc^2 / 4\pi n e^2$ (m – масса электрона, n – плотность сверхпроводящих электронов), приходим к соотношению

$$n \sim m T_c \hbar^{-2} \xi^{-1},$$

которое не содержит заряда электрона. Последняя зависимость была найдена Джозефсоном ⁵ для плотности сверхтекучего гелия в окрестности λ -точки. Для заряженой сверхтекучей жидкости она автоматически приводит к выводу о принадлежности всех сверхпроводников достаточно близко к точке перехода к первому роду.

Найдем температурную область ΔT существования сверхпроводимости первого рода. Во флюктуационной области

$$\xi \sim \frac{\hbar}{p_F} |(T - T_c)/T_c|^{-\nu} G_i^{-1/4}.$$

Для ν , пренебрегая малым индексом теплоемкости, с очень хорошей точностью имеем ^{5, 3} $\nu = 2/3$. Подставляя в формулу (2), находим

$$\Delta T \sim T_c \kappa^{-3} G_i^{3/4}. \quad (3)$$

“Размер” области перехода первого рода ΔT_1 , согласно ¹

$$\Delta T_1 \sim T_c \kappa^{-3} G_i. \quad (4)$$

На первый взгляд может показаться, что переход к сверхпроводимости первого рода – всего лишь другая интерпретация результатов ¹, а различие между $3/4$ и единицей – следствие какой-то неучтеннной температурной зависимости. Действительно, зависимость (3) получена из соотношения Джозефсона, учитывающего флюктуации параметра порядка, а формула (4) – в результате дополнительного учета флюктуаций векторного потенциала. Однако последнее давало бы температурную зависимость Φ_0 , что очевидно невозможно ⁶. Таким образом природа соотношений (3) и (4) различна. Условие принадлежности интервала ΔT флюктуационной области требует выполнения неравенства: $\kappa \gg G_i^{-1/12}$.

Итак, независимо от характера перехода в нормальное состояние на фазовой диаграмме “магнитное поле–температура” должна существовать точка, где сливаются кривые верхнего и нижнего критического поля. Из факта существования длины ξ^* , где сверхпроводимость меняет характер, следует еще один интересный вывод: критическое поведение гранулированного сверхпроводника с размерами гранул, не превышающими ξ^* , должно отличаться от поведения массивного монокристалла того же вещества (характерная величина ξ^* – от микрон до сантиметров).

Можно надеяться, что предсказываемые эффекты легче будет обнаружить в новых высокотемпературных сверхпроводниках, где по оценкам работ ^{7, 8} число Гинзбурга не слишком мало: $G_i \sim 10^{-5} - 10^{-2}$.

В силу известной аналогии между сверхпроводниками и смектиками- A^9 все выводы настоящей работы применимы и к последним.

Автор выражает глубокую благодарность А.П.Леванюку, Е.И.Кацу, Д.Е.Хмельницкому и С.А.Пикину за полезные дискуссии.

Литература

1. *Halperin B.I., Lubensky T.C., Ma S.-k.* Phys. Rev. Lett., 1974, **32**, 292.
2. *Dasgupta C., Halperin B.I.* Phys. Rev. Lett., 1981, **47**, 1556.
3. *Лифшиц Е.М., Питаевский Л.П.* Статистическая физика. ч. 2, М.: Наука, 1978.
4. *Ландау Л.Д., Лифшиц Е.М.* Статистическая физика. ч. 1, М.: Наука, 1976.
5. *Josephson B.D.* Phys. Lett., 1966, **21**, 608.
6. *Гинзбург В.Л., Ландау Л.Д.* ЖЭТФ, 1950, **20**, 1064.
7. *Горьков Л.П., Коннин Н.Б.* Письма в ЖЭТФ, 1988, **41**, 351.
8. *Покровский В.Л.* Письма в ЖЭТФ, 1988, **47**, 539.
9. *De Gennes P.G.* Sol. St. Comm., 1972, **10**, 753.

Институт кристаллографии им. А.В.Шубникова
Академии наук СССР

Поступила в редакцию
22 июля 1988 г.