

НЕМАГНИТНЫЕ ПРИМЕСИ В МАГНИТНЫХ СВЕРХПРОВОДНИКАХ

В.П. Минеев

Найдена величина магнитного момента, возникающего вокруг немагнитной примеси в магнитном сверхпроводнике с триплетным спариванием. Предложена интерпретация μSR -экспериментов по измерению локальных магнитных полей в сверхпроводящих фазах соединения с тяжелыми фермионами $U_{1-x}Th_xBe_{13}$.

Среди сверхпроводящих фаз, относящихся к нетривиальным сверхпроводящим классам, имеются фазы с нарушенной симметрией по отношению к обращению времени¹. Магнитный момент куперовской пары

$$\vec{\mu}_k = \text{Sp} \Delta^+ \vec{\sigma} \Delta + \text{Sp} \Delta^+ \frac{1}{i} [\mathbf{k} \times \frac{\partial}{\partial \mathbf{k}}] \Delta \quad (1)$$

в таких фазах отличен от нуля. Здесь Δ – параметр порядка сверхпроводника, $\Delta = \vec{\sigma} \mathbf{d}(\mathbf{k}) i \sigma_y$ для триплетного и $\Delta = \psi(\mathbf{k}) i \sigma_y$ для синглетного спаривания, функции $\mathbf{d}(\mathbf{k})$ и $\psi(\mathbf{k})$ представляют линейные комбинации базисных функций неприводимых представлений группы симметрии кристалла, $\vec{\sigma} = (\sigma_x, \sigma_y, \sigma_z)$ – матрицы Паули. Некоторые из сверхпроводящих фаз, обладающих $\vec{\mu}_k$, являются ферромагнитными: $\int \vec{\mu}_k dS_k \neq 0$, другие – антиферромагнитными, $\int \vec{\mu}_k dS_k = 0$ ($\int dS_k$ означает интегрирование по всей ферми-поверхности). Как известно из теории сверхтекучего ^3He , плотность как спинового², так и орбитального³ магнитного момента ферромагнитных фаз оказывается весьма малой величиной:

$$m \propto \mu_B n (\Delta(T)/\epsilon_F)^2 \hat{\mu} \quad (2)$$

Здесь μ_B – магнетон Бора, n – плотность электронов проводимости, ϵ_F – энергия Ферми, $\Delta(T)$ – щель в спектре возбуждений, единичный вектор $\hat{\mu}$ направлен вдоль $\int \vec{\mu}_k dS_k$. Этот момент, равно как и магнитный момент, возникающий в магнитном сверхпроводнике за счет поверхностных токов и имеющий значительно большую величину $\sim \mu_B/2$ на один электрон проводимости⁴, полностью компенсируются в толще однородного сверхпроводника мейснеровским током¹.

Наличие любой неоднородности атомного масштаба (примесь, дефект) приводит к изменению волновых функций электронов, а также параметра порядка в окрестности примеси⁵. В результате этого появляется дополнительный магнитный момент, сосредоточенный вокруг примеси в объеме размером порядка длины когерентности ξ_0 :

$$M_i \propto m \frac{\sigma_{tot}}{\xi_0^2} \xi_0^3 \propto \mu_B \frac{\Delta^2}{\epsilon_F T_c} \sigma_{tot} k_F^2 \frac{\hbar}{m} \quad (3)$$

Здесь σ_{tot} – полное сечение рассеяния электронов на примеси в нормальном металле, T_c – температура перехода. Магнитное поле, соответствующее этому моменту, экранируется на расстояниях порядка лондоновской глубины проникновения, значительно превышающей ξ_0 .

Вклад в магнитный момент (3) дают как незатухающие кольцевые токи, так и возмущение спиновой плотности вокруг примеси. Существенно, что распределение спиновой плотности в пространстве вокруг примеси в сверхпроводнике с триплетным спариванием осциллирует подобно спиновой плотности вокруг магнитной примеси в нормальном металле (РККИ). Таким образом, величина плотности магнитного момента в точке, где находится примесь, а стало быть и величина магнитного поля H_{sp} в этой точке имеет порядок

$$m_i(r=0) \propto H_{sp}(r=0) \propto nM_i. \quad (4)$$

Магнитное поле, индуцированное кольцевыми незатухающими токами, найденное в работе⁶, оказывается в T_c/ϵ_F раз меньше

$$H_{orb}(r=0) \propto \frac{T_c}{\epsilon_F} H_{sp}(r=0). \quad (5)$$

В справедливости формул (3) и (4) можно убедиться, вычисляя плотность индуцированного примесью спинового магнитного момента по формуле

$$m_i(r) = \frac{\mu_B}{4} T \sum_{\omega} \iint \frac{d^3 k_1}{(2\pi)^3} \frac{d^3 k_2}{(2\pi)^3} e^{i(\mathbf{k}_1 - \mathbf{k}_2) \cdot \mathbf{r}} \text{Sp}_{\sigma} \vec{\sigma} \text{Sp}_{\tau} \tau_3 (\hat{G}_{\omega}(\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2) - \hat{G}_{\omega}^S(\mathbf{k}_1) \delta(\mathbf{k}_1 - \mathbf{k}_2)). \quad (6)$$

Здесь

$$\hat{G}_{\omega}(\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2) = \hat{G}_{\omega}^S(\mathbf{k}_1) \delta(\mathbf{k}_1 - \mathbf{k}_2) + \hat{G}_{\omega}^S(\mathbf{k}_1) \hat{T}_{\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2} \hat{G}_{\omega}^S(\mathbf{k}_2) \quad (7)$$

– матричная функция Грина сверхпроводника с примесью¹⁾. Каждая из 4-х функций Грина, входящих в матрицу $\hat{G}_{\omega}(\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2)$, сама является матрицей (2 x 2) в спиновом пространстве. Операции Sp_{τ} и Sp_{σ} означают взятие следа по индексам матриц, соответственно, в пространстве частица-дырка и в спиновом пространстве;

$$\hat{G}_{\omega}^S(\mathbf{k}) = \frac{(-i\omega\tau_0 - \xi\tau_3 + \hat{\Delta})(\xi^2 + \omega^2 + \mathbf{d}\mathbf{d}^*)\tau_0 - i[\mathbf{d} \times \mathbf{d}^*] \hat{\mathbf{A}}}{(\xi^2 + \omega^2 + \mathbf{d}\mathbf{d}^*)^2 + [\mathbf{d} \times \mathbf{d}^*]^2} \quad (8)$$

– матричная функция Грина сверхпроводника без примеси. Здесь $\vec{\tau} = (\tau_1, \tau_2, \tau_3)$ – матрицы Паули в пространстве частица-дырка, $\hat{\mathbf{A}} = \begin{pmatrix} \vec{\sigma} & 0 \\ 0 & -\sigma_y \vec{\sigma} \sigma_y \end{pmatrix}$, τ_0 – единичная матрица, $\hat{\Delta} = \begin{pmatrix} 0 & \Delta \\ \Delta^* & 0 \end{pmatrix}$ – матрица параметра порядка, $\Delta = i\vec{\sigma}\mathbf{d}(\mathbf{k})\sigma_y$. Точная матричная амплитуда рассеяния на примеси

$$\hat{T}_{\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2} = \begin{pmatrix} T_{\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2} & 0 \\ 0 & -T_{-\mathbf{k}_2, -\mathbf{k}_1}^* \end{pmatrix}$$

связана с точной матричной амплитудой рассеяния на примеси

¹⁾ Поскольку речь идет о вычислении величин, отличных от нуля только в меру асимметрии в распределении частиц и дырок вблизи поверхности Ферми, необходимо использовать не квазиклассический⁶, а обычный формализм теории сверхпроводимости.

в нормальном металле

$$\hat{T}_{\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2}^N = \begin{pmatrix} T_{\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2}^N & 0 \\ 0 & -T_{-\mathbf{k}_2, -\mathbf{k}_1}^{N*} \end{pmatrix}; T_{\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2}^N = -\frac{1}{\pi N_0} \sum_{l=0}^{\infty} \sin \delta_l e^{i\delta_l} P_l(\hat{\mathbf{k}}_1 \hat{\mathbf{k}}_2)$$

уравнением

$$\hat{T}_{\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2}^A = \hat{T}_{\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_2}^N + \int \frac{d^3 k_3}{(2\pi)^3} \hat{T}_{\mathbf{k}_1, \mathbf{k}_3}^N (G_{\omega}^S(\mathbf{k}_3) - G_{\omega}^N(\mathbf{k}_3)) \hat{T}_{\mathbf{k}_3, \mathbf{k}_2}^A, \quad (9)$$

где $\hat{G}_{\omega}^N(k)$ – матричная функция Грина нормального металла без примеси.

Рассмотрим для простоты сверхпроводящие фазы с p -спариванием, где

$$d_{\alpha}^A(\mathbf{k}) = \Delta(T) \sum C_{\mu\nu} \lambda_{\alpha}^{\mu} \lambda_i^{\nu} k_i^A, \quad (10)$$

$$\lambda_{\alpha, i}^{\pm 1} = \frac{x_{\alpha, i}^{\pm} \pm y_{\alpha, i}^{\mu\nu}}{\sqrt{2}}, \quad \lambda_{\alpha, i}^0 = z_{\alpha, i}^A$$

Например, в ферромагнитной A_1 -фазе отличен от нуля только коэффициент $C_{11} = 1$. Вычисления несложно проделать вблизи T_c , разлагая гриновскую функцию $\hat{G}_{\omega}^S(\mathbf{k})$ по степеням $\Delta(T)$. В результате для полного момента, индуцированного примесью, получается выражение

$$\mathbf{M}_i = \int d^3 r m_i(\mathbf{r}) = \frac{\mu_B}{16\pi} \frac{N_0'}{N_0} \frac{\Delta^2(T)}{T_c} k_F^2 (\sigma_{tot} - \sigma_{tr}) \cdot \frac{1}{3} \sum_{\mu\nu} \mu |C_{\mu\nu}|^2 \hat{\mathbf{z}}, \quad (11)$$

уточняющее формулу (3). Здесь N_0 и N_0' – плотность и производная плотности состояний на поверхности Ферми, σ_{tot} и σ_{tr} – полное и транспортное сечения рассеяния электронов на примеси в нормальном металле.

Плотность момента (6) в точке нахождения примеси содержит много вкладов одинакового порядка величины. Приведем выражение для одного из них, соответствующего члену, интеграл от которого по всему объему дает полный момент (11):

$$m_i(\mathbf{r}=0) = \frac{\mu_B}{16\pi} N_0' \epsilon_F \frac{\Delta^2}{T_c} k_F^2 (\sigma_{tot}^0 - \sigma_{tr}^0) \cdot \frac{1}{3} \sum_{\mu\nu} \mu |C_{\mu\nu}|^2 \hat{\mathbf{z}}. \quad (12)$$

Здесь $\sigma_{tot}^0 - \sigma_{tr}^0 = (4\pi k_F^2)(t_0 t_1^* + t_1^* t_0)$, t_0 и t_1 – парциальные амплитуды s - и p -рассеяния, $t_l = \sin \delta_l e^{i\delta_l}$. Выражение (12) буквенно совпадает с оценкой (4).

Итак, каждый примесный атом в ферромагнитном сверхпроводнике с триплетным спариванием порождает в своей окрестности магнитное поле, ориентированное вдоль магнитного момента того домена анизотропного сверхпроводника¹, в котором он находится. Это поле можно обнаружить методом мюонного спинового вращения (μSR), измеряя скорость релаксации в нулевом внешнем поле. Такого рода измерения проделаны на сверхпроводящем соединении с тяжелыми фермионами $U_{1-x}Th_xVe_{1-z}$ ⁷, где переход в сверхпроводящее состояние для концентраций тория $x > x_m \approx 1,7\%$ расщепляется на два перехода⁸. Одно из возможных объяснений расщепления перехода базируется на предположении, что сверхпроводящее состояние $U_{1-x}Th_xVe_{1-z}$ представляет смесь двух сверхпроводящих фаз a и b , принадлежащих к различным представлениям⁹ группы симметрии UBe_{1-z} с различными температурами перехода $T_{ca}(x)$ и $T_{cb}(x)$, такими что $T_{cb} > T_{ca}$ для $x < x_m$ и $T_{ca} > T_{cb}$ для $x > x_m$. Схема подчинения в теории фазовых переходов Ландау дает всего 4 различных варианта пар фаз a и b , для любого из которых нижний переход на линии T_{cb} при $x > x_m$ оказывается фазовым переходом первого рода¹⁰. Один из этих вариантов соответствует переходу первого рода между антиферромагнитной фазой, принадлежащей к сверхпроводящему классу $O(D_2)$, и ферромагнитной фазой с симметрией $D_3(E)$. Скачкообразное возникновение параметра порядка ферромагнитной сверхпроводящей фазы с триплетным спариванием на линии T_{cb} для $x > x_m$ должно приводить к скачкообразному возрастанию скорости релаксации μSR в нулевом внеш-

нем поле за счет появления внутренних магнитных полей, возникающих благодаря примесям тория, что и наблюдается на эксперименте ⁷ при концентрации тория $\sim 3\%$. Величина скачка соответствует полям ~ 1 Гс. Такие поля вполне могут иметь место в пространстве между примесями тория. Дело в том, что анизотропное распределение намагниченности (6) в пространстве вокруг примеси до расстояний, меньших ξ_0 , убывает по степенному закону, на который наложены осцилляции с периодом $(2k_F)^{-1}$, что не может привести к существенному ослаблению поля (4) ²⁾ в пространстве между примесями, расстояние между которыми при $x \approx 3\%$ составляет всего 3 межатомных (U-U) расстояния. Проверку высказанной гипотезы можно осуществить, измеряя скорость μSR -релаксации $\sigma_{KT}(T)$ при различных концентрациях. Так, при уменьшении концентрации от $x = 3\%$ до $x_m = 1,7\%$ скачок в $\sigma_{KT}(T)$ должен исчезнуть. Кроме этого, в $U\text{Ве}_{13}$ с любыми примесями, а не только с ториевыми, $\sigma_{KT}(T)$ должна увеличиваться с понижением температуры.

Триплетный механизм спаривания, необходимый для приведенного объяснения μSR -экспериментов на $U_{1-x}\text{Th}_x\text{Ве}_{13}$ не противоречит измерениям сдвига Найта в этом веществе ⁷, согласно которым в сверхпроводящем состоянии при $x = 0$ наблюдается значительное уменьшение сдвига Найта, постепенно исчезающее с ростом концентрации тория. Противоречия здесь нет, так как в сверхпроводниках с сильным спин-орбитальным взаимодействием парамагнитная восприимчивость уменьшается с понижением температуры и в случае триплетного спаривания, а спин-орбитальное рассеяние на примесях приводит к увеличению восприимчивости.

В заключение отметим, что мюонные эксперименты ⁷ обсуждались также в теоретической работе ¹¹, однако с трактовкой, предложенной в этой работе, трудно согласиться во многих отношениях.

Я благодарен Дж.Смиту, М.Сигристу, П.Музикару за присланные препринты работ, а также А.Лукьянчуку за полезные обсуждения.

Литература

1. Воловик Г.Е., Горьков Л.П. ЖЭТФ, 1985, **88**, 1412.
2. Ambegaokar V., Mermin N.D. Phys. Rev. Lett., 1973, **30**, 81.
3. Cross M.C. J. Low. Temp. Phys., 1975, **21**, 525.
4. Воловик Г.Е., Минеев В.П. ЖЭТФ, 1981, **81**, 989.
5. Rainer D., Vuorio M. J. Phys. C, 1977, **10**, 3093.
6. Choi C.H., Muzikar P. Impurity induced magnetic fields in unconventional superconductors. Preprint Purdue University, 1989.
7. Heffner R.H. et al. Preprint LA-UR-88-3584.
8. Smith J.L. et al. J. Appl. Phys., 1984, **55**, 1996.
9. Kumar P., Wölfle P. Phys. Rev. Lett., 1987, **59**, 1954.
10. Лукьянчук И.А., Минеев В.П., ЖЭТФ, 1989, **95**, 709.
11. Sigrist M., Rice T.M. Phys. Rev. B, 1989, **39**.

Институт теоретической физики им. Л.Д.Ландау
Академии наук СССР

Поступила в редакцию
3 мая 1989 г.

²⁾ $H_{sp} \propto \mu_B n \frac{T_c}{\epsilon_F}$ в $U\text{Ве}_{13}$ может быть порядка 10 Гс.