90-5



СООБЩЕНИЯ Объединенного института ядерных исследований дубна e +

A 537

P3-90-54

В.П.Алфименков, В.И.Лущиков, Ю.Д.Мареев, Л.Б.Пикельнер

ИССЛЕДОВАНИЕ МАГНИТНОЙ СТРУКТУРЫ ВЫСОКОТЕМПЕРАТУРНЫХ СВЕРХПРОВОДНИКОВ С ПОМОЩЬЮ ПОЛЯРИЗОВАННЫХ РЕЗОНАНСНЫХ НЕЙТРОНОВ



Несмотря на многочисленные и активные исследования высокотемпературной сверхпроводимости в течение двух лет со времени ее открытия Мюллером и Беднорцем, природа этого явления до сих пор остается неизвестной. Несомненная важность проблемы стимулирует применение разнообразных и весьма изощренных методов современной экспериментальной физики для всестороннего исследования высокотемпературных сверхпроводников (ВТСП), а также разработку новых методических подходов к этой задаче. Важным моментом для понимания механизма спаривания электронов в ВТСП является изучение связи магнитной структуры и магнитных свойств ВТСП с наблюдаемой сверхпроводимостью. Информация об атомной магнитной структуре получается из экспериментов по дифракции тепловых нейтронов, а по микроструктуре внутренних магнитных полей — из исследований с имплантированными поляризованными мю-мезонами. Новые и дополнительные сведения о магнитной микроструктуре ВТСП могут быть получены с помощью предлагаемого нами метода пропускания поляризованных резонансных нейтронов через сверхпроводники, содержащие поляризованные ядра.

ОПИСАНИЕ МЕТОДА

О величине магнитного поля Н в месте расположения некоторого атомного ядра, имеющего спин I и магнитный момент µ, можно судить по величине ядерной поляризации f_N, которая, в простейшем случае атома с нулевым спином электронной оболочки, равна

$$\mathbf{f}_{\mathbf{N}} = \mathbf{B}_{\mathbf{I}} \left(\mu \mathbf{H} / \mathbf{k} \mathbf{T} \right), \tag{1}$$

где В — функция Бриллюена: В_I(x)=(1+1/2I)cth((1+1/2I)x) — cth(x/2I)/2I, k — постоянная Больцмана, Т — температура образца. При малых значениях параметра x = μ H/kT f_N \cong (I + 1)x/3I.

Из-за малости ядерных магнитных моментов заметная поляризация ядер при величине внутреннего магнитного поля ≈10⁻¹ Тл может быть достигнута только при крайне низких температурах порядка 10⁻⁴ К. Для атомов с ненулевым спином электронной оболочки из-за сверхтонкого взаимодействия эффективное магнитное поле на ядре будет зависеть от состояния электронной оболочки. В случае редкоземельных атомов с незаполненной внутренней 4f-оболочкой это поле достигает чрезвычайно больших значений порядка 300 Тл (для Tb) и даже 700 Тл (для Ho), так что практически полная ядерная поляризация достигается при умеренно низких температурах $\approx 10^{-2}$ К. Величина поля, в силу глубокого расположения 4f-оболочки, практически не зависит от химического соединения, в состав которого входят редкоземельные атомы, однако его направление определяется ориентацией магнитного момента атома μ_A относительно осей кристаллической решетки. Поэтому средняя поляризация редкоземельных ядер в образце f_N будет равна степени поляризации атомных магнитных моментов f_A в заданном направлении, и в изотропном парамагнитном соединении при низких температурах можно считать, что

$$\mathbf{f}_{N} \cong \mathbf{f}_{A} = \mathbf{B}_{J}(\boldsymbol{\mu}_{A}\mathbf{H}_{j}/\mathbf{k}\mathbf{T}), \tag{2}$$

где $H_i - Mагнитное$ поле в месте нахождения парамагнитного иона, J - эффективный спин основного состояния этого иона. Поскольку величины атомных магнитных моментов μ_A на три порядка больше, чем ядерные магнитные моменты, вполне измеримая ядерная поляризация возникает при $H_i \cong 10^{-2}$ Тл и температурах $\cong 10^{-2}$ К.

Практически все соединения редкоземельных элементов сильно анизотропны, значения атомных магнитных моментов сложным образом зависят от направления приложенного магнитного поля по отношению к кристаллическим осям и для поликристаллических образцов прямое использование простого соотношения (2) невозможно. Сопоставляя, однако, результаты измерений зависимости ядерной поляризации от температуры и приложенного поля с данными измерений макроскопических магнитных моментов M(H,T) (напомним, что в тех же приближениях, как и для выражения (2), $M = N_p \mu_A B_J (\mu_A H/kT)$, $N_p =$ плотность парамагнитных атомов), можно получить величины эффективных атомных моментов μ_A .

Вклад различных магнитных атомов легко разделить, поскольку ядерная поляризация измеряется для конкретных ядер, не зависит прямым образом от их плотности, что может быть существенно для магнитно-разбавленных систем. Конечно, более полная информация может быть получена в экспериментах с монокристаллами либо сильно текстурированными образцами. В случае сверхпроводящих материалов, имеющих заметное диамагнитное экранирование или выраженную вихревую структуру внутреннего магнитного поля, можно также использовать результаты измерений ядерной поляризации, сопоставляя их с из-

2

мерениями на несверхпроводящих аналогах, например диэлектрических фазах ВТСП. В магнитно-упорядоченных материалах зависимость $f_N(H,T)$ будет иметь свои характерные особенности, в частности, для антиферромагнетиков $f_N = 0$.

Одним из методов измерения поляризации ядер может служить пропускание поляризованных резонансных нейтронов. Метод основан на сильной спиновой зависимости сечения резонансного взаимодействия нейтронов с ядрами. Подробное изложение теоретических и экспериментальных основ взаимодействия поляризованных нейтронов с ядрами можно найти, например, в работах^{/1,2}/. Мы приведем лишь краткое изложение, необходимое для понимания экспериментов.

В экспериментах по пропусканию поляризованных нейтронов спиновую зависимость полного нейтронного сечения наиболее удобно характеризовать эффектом пропускания:

$$\epsilon(\mathbf{E}) = (\mathbf{N}_{\mathbf{a}} - \mathbf{N}_{\mathbf{p}})/(\mathbf{N}_{\mathbf{a}} + \mathbf{N}_{\mathbf{p}}), \tag{3}$$

где N_ри N_a — скорости счета детектора нейтронов при параллельной и антипараллельной поляризации нейтронов и ядер, Е — энергия нейтронов. Эффект пропускания может быть выражен в виде

$$\epsilon = f_n th(n f_{N^{\sigma} ss}).$$
(4)

Здесь f_n и f_N — поляризация нейтронов и ядер соответственно, n — толщина мишени (яд./см²). Спин-спиновое (поляризационное) сечение для s-нейтронов

$$\sigma_{ss} = I(\sigma_+ - \sigma_-)/(2I+1)$$
(5)

зависит от спина ядра-мишени I и разности сечений σ_{\pm} для состояний J = I + 1/2 и J = I - 1/2. Для изолированного резонанса реализуется одно из двух состояний J, поэтому сечение σ_{ss} достаточно велико для аккуратного измерения ϵ , и, при известных параметрах резонанса и поляризации нейтронов f_n , из (4) можно определить ядерную поляризацию f_N .

Прямое использование выражения (4) осложнено тем, что сечение σ_{ss} в соответствии с формулой Брайта-Вигнера в пределах резонанса существенно зависит от энергии нейтронов. При этом необходимо учитывать доплеровское уширение резонанса, функцию энергетического разрешения спектрометра и другие факторы. Поэтому для обработки экспериментальных данных более удобным является метод площадей, когда эффект пропускания выражается через площадь провала A в энергетической зависимости кривой пропускания T (E) = $\exp(-n\sigma(E))$, схе-



Рис. 1. Определение площади резонансного провала — заштрихованная область в кривой пропускания.

матически изображенной на рис.1. Площадь провала

$$A = \int (1 - T(E))dE$$
(6)

уже не зависит от энергии нейтронов и функции разрешения, и определяется нейтронной Γ_n и полной Γ шириной резонанса, его доплеровской шириной Δ и фактором $(1 \pm \rho f_N)$, где параметр $\rho = -1$ для J = I - 1/2 и $\rho = I/(I + 1/2)$ для J = I + 1/2. (Подробнее о расчете А можно найти, например, в^{13 /}). Тогда эффект пропускания для площади резонанса ϵ_A можно представить в виде

$$\dot{\epsilon}_{A} = \frac{A[\Gamma_{n}, \Gamma, \Delta, n(1+\rho f_{N})] - A[\Gamma_{n}, \Gamma, \Delta, n(1-\rho f_{N})]}{A[\Gamma_{n}, \Gamma, D, n(1+\rho f_{N})] + A[\Gamma_{n}, \Gamma, \Delta, n(1-\rho f_{N})]}$$
(7)

и сопоставлять его с экспериментальным эффектом

$$e_{\mathbf{A}}^{\exp} = \frac{\sum_{i}^{\Sigma} (N_{ai} - N_{pi})}{\sum_{i} [2N_{oi} - (N_{ai} + N_{pi})]}, \qquad (8)$$

где N_{pi} и N_{ai} — число отсчетов в і-м временном канале (при измерении энергетического спектра по времени пролета нейтронов) при параллельной и антипараллельной ориентации спинов соответственно, N_{oi} — число отсчетов при отсутствии в образце ядер, которым принадлежит исследуемый резонанс.

ЭКСПЕРИМЕНТАЛЬНАЯ УСТАНОВКА И ИЗМЕРЕНИЯ

Измерения ядерной поляризации были выполнены на пучке поляризованных резонансных нейтронов на импульсном бустере ИБР-30 + ЛУЭ-40. Общая схема установки приведена на рис.2, а ее подробное опи-



Рис. 2. Схема экспериментальной установки: 1 — активная зона бустера ИБР-30 + ЛУЭ-40; 2 — вакуумные нейтроноводы; 3 — коллиматоры пучка нейтронов; 4 — поляризованная протонная мишень; 5 — образец; 6 детектор нейтронов.

сание содержится в работах^{72,47}. Длительность нейтронного импульса составляла 4 мкс, что обеспечивало достаточно хорошее разрешение по времени пролета для базы 60 м и энергий резонансов <100 эВ. Поляризация нейтронов достигалась пропусканием пучка через поляризованную протонную мищень и удерживалась на уровне $f_n = 0.55 \pm 0.03$.

Для поляризации ядер исследуемой мишени использовался рефрижератор с растворением³ Не в ⁴ Не, обеспечивающий охлаждение образцов до температуры 0,03 — 0,04 К, и магнит с полем до 1,4 Тл.

Измерялась поляризация ядер гольмия-165 и тербия-159 в образцах металлического гольмия, окиси тербия $\rm Tb_2O_3$, поликристаллических парамагнитных солях $\rm Ho_2Mg_3(NO_3)_{12}24H_2O$ и $\rm Tb_2Mg_3(NO_3)_{12}24H_2O$, а также в высокотемпературных сверхпроводниках $\rm HoBa_2Cu_3O_7.x$, $\rm Tb_{0,2}Y_{0,8}Ba_2Cu_3O_7.y$. Масса образцов составляла 100-200 г.

Образцы сверхпроводников были изготовлены в виде порошков по обычной керамической технологии, и при температуре жидкого азота они обладали выраженным эффектом Мейснера. Рентгеновские дифракционные спектры сверхпроводящих образцов, приведенные на рис. 3 и рис. 4, показывают, что содержание фазы 1—2—3 в гольмиевом образце составляет 80% с примесью "зеленой" фазы Ho₂BaCuO₅, CuO и BaCO₃. В тербиевом образце содержание фазы 1—2—3 составляет 90% и присутствует примесь "зеленой" фазы.

Результаты обработки нейтронограммы тербиевого сверхпроводника, полученной на дифрактометре ДН-2 на импульсном реакторе ИБР-2, дают содержание кислорода в фазе 1—2—3, равное 6,76 ± 0,02. К сожалению, из-за близости амплитуд рассеяния тербия и иттрия нейтронографические данные не позволяют измерить содержание тербия в сверх-

 $\mathbf{5}$







Рис. 4. Рентгенограмма образца ${}^{Tb}_{0,2}{}^{Y}_{0,8}{}^{Ba}_{2}{}^{Cu}_{3}{}^{O}_{7\cdot x}$.



Рис. 5. Экспериментальный спектр пропускания через последовательно расположенные образцы металлического гольмия и Tb_{0,2}Y_{0,8}Ba₂Cu₃O_{7-x}. По оси абсцисс – время пролета в каналах по 4 мкс.

Рис. 6. Эффект пропускания в области резонансов 3,92 эВ (металлический гольмий) и 3,34 эВ (тербий в $T^b_{0,2}Y_{0,8}Ba_2Cu_3O_{7-x})$. • — экспериментальные точки при H = 1,35 Tл, T = 0,035 K; сплошная кривая — расчет при ядерных поляризациях $f_N^{Ho} = 0,8$ и $f_N^{Tb} = 0,25$.



проводящей фазе, хотя они и не противоречат исходному соотношению тербия и иттрия.

Поскольку низколежащие резонансы гольмия и тербия практически не перекрываются, для экономии времени измерения в каждом эксперименте в нейтронный пучок устанавливались друг за другом два образца: один гольмиевый и один тербиевый. На рис. 5 приведен типичный спектр пропускания, а на рис. 6 — эффект пропускания є в области резонансов

7

3,92 эВ (металлический Но) и 3,34 эВ (Ть в ВТСП). Большая величина эффекта в окрестности 530-го канала соответствует высокой ядерной поляризации гольмия (f_N = 0,8) в ферромагнитном металле. Эффект для ядер тербия в сверхпроводящем образце в районе 574-го канала значительно меньше, однако вполне заметен.

ОБСУЖДЕНИЕ РЕЗУЛЬТАТОВ

На рис. 7 и рис. 8 приведены результаты измерений ядерной поляризации в различных соединениях, соответственно, гольмия (по резонансу 3,92 эВ) и тербия (по резонансу 3,34 эВ) при температуре T =0,035 К и в полях H = 0,135, 0,45 и 1,35 Тл. Поскольку в излагаемых экспери-



1.1

ментах основное внимание было направлено на проверку методики, более детальная зависимость ядерной поляризации в сверхпроводниках от величины внешнего поля и температуры не измерялась

Рис. 7. Зависимость ядерной поляризации гольмия от внешнего магнитного поля при температуре 0,035 К.

металлический гольмий;

 $2 - Ho_2 Mg_3 (NO_3)_{12} 24 H_2 O;$ 3 - HoBa₂Cu₃O_{7-x};

сплошные кривые — аппроксимация функциями Бриллюена.

Рис. 8. Зависимость ядерной поляризации тербия от внешнего магнитного поля при температуре 0,035 К.

 $\begin{array}{l} 1-{\rm Tb}_2{\rm O}_3;\\ 2-{\rm Tb}_{0,2}{\rm Y}_{0,8}{\rm Ba}_2{\rm Cu}_3{\rm O}_{7\cdot x};\\ 3-{\rm Tb}_2{\rm Mg}_3({\rm NO}_3)_{12}{\rm 24H}_2{\rm O};\\ {\rm сплошные}\quad {\rm кривые}\quad -{\rm аппроксимация}\\ {\rm функциями} {\rm Бриллюена}. \end{array}$

и значительная часть времени была потрачена на контрольные эксперименты (измерения с неполяризованным нейтронным пучком, фоновых условий, эффективности спинового ротатора и т.д.). Тем не менее ряд заключений о магнитной структуре редкоземельных ВТСП при низких температурах может быть сделан и из уже полученных данных.

1. Ядерная поляризация в $HoBa_2Cu_3O_{7\cdot x}$ в полях до 1,4 Тл заметно ниже, чем в ферромагнитном металлическом гольмии и парамагнитном гольмий-магниевом нитрате. При значениях восприимчивости $HoBa_2Cu_3O_7$, рассчитанных в'⁵ из измерений внутрикристаллических электрических полей, и для величины эффективного атомного магнитного момента гольмия порядка 8 магнетонов Бора^{6,7} ядерная поляризация Но в парамагнитном состоянии должна была быть в наших условиях близкой к единице. Наблюдаемая нами повышенная магнитная жесткость гольмиевого ВТСП может быть связана с антиферромагнитным упорядочением, в согласии с работой⁷⁸, где методом дифракции нейтронов (в нулевом поле) обнаружено удвоение периода решетки

2. Еще более низкую поляризацию во всех исследованных образцах имеют ионы тербия. Для окиси тербия это безусловно связано с антиферромагнетизмом, появляющемся уже при температуре жидкого азота⁷⁹⁷. По-видимому, антиферромагнитное упорядочение по одному из кристаллографических направлений имеет место и для $Tb_{0,2}Y_{0,8}Ba_2Cu_3O_{7-x}$, несмотря на определенную магнитную разбавленность тербиевой подрешетки.

Неоднородность внутреннего поля в образце, например, из-за его поликристалличности и анизотропности или из-за вихревой структуры в сверхпроводящем состоянии, может приводить к частичной деполяризации нейтронов с временем деполяризации (в приближении малых внешних полей)

$$T_{d} = 1/\gamma^{2} \left(\Delta \bar{H}\right)^{2} \tau, \qquad (9)$$

где $\gamma = 1,9 \cdot 10^4 \text{ c}^{-1} \Gamma \text{c}^{-1}$ — гиромагнитное отношение нейтрона, $(\Delta \bar{\text{H}})^2$ — средний квадрат флюктуаций внутреннего поля в образце, τ — характерное время корреляции при прохождении нейтрона через образец, которое можно положить равным времени пролета нейтроном расстояния d между соседними неоднородностями. Тогда фактор деполяризации ϕ_d будет равен

$$\phi_{\rm d} = \exp(-T/T_{\rm d}) = \exp(-\gamma^2 m_{\rm n} \mathrm{Dd}(\Delta \bar{\mathrm{H}})^2/2\mathrm{E}), \qquad (10)$$

где T — время прохождения нейтронов через образец толщиной D, m_n —

масса нейтрона. Измеряя энергетическую зависимость степени деполяризации прошедшего через образец нейтронного пучка, можно получить информацию о степени однородности внутренних полей, аналогичную результатам µSR-метода.

Предварительная обработка результатов измерений для вышележащих резонансов гольмия и тербия показывает, что в проведенных экспериментах фактор деполяризации нейтронов близок к единице (т.е. нет заметной деполяризации), хотя для некоторых образцов может уменьшаться до величины $\phi_d \cong 0.9$.

Более детальные исследования магнитной структуры ВТСП с помощью поляризованных резонансных нейтронов планируются нами после модернизации и повышения светосилы используемой установки.

Авторы выражают признательность С.Б.Борзакову, С.И.Неговелову, Б.А.Родионову и П.К.Утробину за помощь в проведении измерений.

Работа поддерживается Научным советом по проблеме ВТСП и выполнена в рамках проекта № 421 Государственной программы "Высокотемпературная сверхпроводимость".

ЛИТЕРАТУРА

- 1. Alfimenkov V.P. et al. Nucl.Phys., 1982, A376, p.229.
- 2. Алфименков В.П. и др. ЭЧАЯ, 1980, т.11, вып.2, с.411.
- 3. Ефимов В.Н., Шелонцев И.И. Сообщение ОИЯИ Р-641, Дубна, 1961.
- Алфименков В.П. и др. ЯФ, 1977, т.251, вып.5, с.930.
- 5. Furrer A. et al. Phys.Rev., 1988, B38, p.4616.
- 6. Fischer P. et al. Physica C, 1988, 152, p.145.
- 7. Hirami S. et al. Jpn. J.Appl.Phys., 1987, 26, p.L347.
- 8. Roeland L.W. et al. Physica C, 1988, 152, p.72.
- Белов Л.П. и др. Редкоземельные ферро- и антиферромагнетики. М.: Наука, 1965.

Рукопись поступила в издательский отдел 26 января 1990 года.