Туннельные исследования фононного спектра металлооксида Bi 2223 при высоких давлениях

© В.М. Свистунов, В.Ю. Таренков, А.И. Дьяченко, Р. Аоки*

Донецкий физико-технический институт Академии наук Украины, 340114 Донецк, Украина

*Инженерный факультет университета Осака, Япония

(Поступила в Редакцию 9 мая 1997 г.)

С помощью метода туннельной спектроскопии обнаружено сильное смягчение высокочастотной части фононного спектра при высоких давлениях. Характерные частоты спектра при $\hbar\Omega > 60\,\mathrm{mV}$ с ростом давления уменьшались со скоростью $d\ln(\hbar\Omega)/dP \approx (-6.5\pm0.5)\cdot 10^{-3}\,\mathrm{kbar^{-1}}$. В то же время гидростатическое давление приводило к незначительному сдвигу нижних частот фононного спектра металлооксида Ві 2223 в сторону больших энергий, что согласуется с данными раман-спектроскопии.

Для туннельного тока в изотропных сверхпроводниках справедливо соотношение

$$G(V) = dI/dV \Big|_{eV = \hbar\omega} \sim N(\omega)$$

$$= \operatorname{Re} \left\{ \frac{\hbar\omega}{\left((\hbar\omega)^2 - \Delta(\omega)^2\right)^{1/2}} \right\}, \tag{1}$$

где $\Delta(\omega)$ — комплексная энергетическая щель сверхпроводника, которая имеет особенности при частотах $\hbar\omega = \Delta + \hbar\Omega$, соответствующих виртуальным фононам с энергией $\hbar\Omega$. Здесь Δ — энергетическая щель БКШ, $N(\omega)$ — туннельная плотность состояний. В производной туннельной проводимости dG/dV фононная структура проявляется в виде провалов, положение которых позволяет с хорошей точностью определить положение фононных частот [1]. Для контактов сверхпроводникизолятор-сверхпроводник (SIS) такие особенности возникают при смещениях $eV_i = 2\Delta + \hbar\Omega_i$. Как показано в [2], для сильно анизотропных сверхпроводников (каким является Ві 2223) также сохраняется условие $eV_i = 2\langle \Delta \rangle + \hbar\Omega_i \ (\langle \Delta \rangle$ — некоторая средняя щель). Это позволяет по измерениям туннельных спектров dG/dVустановить энергии характерных фононных частот Ω_i сверхпроводника.

В данной работе изучены туннельные характеристики контактов Bi 2223 при давлениях до 10 kbar. Проведенные исследования позволили выяснить характер влияния давления на фононный спектр купратных высокотемпературных сверхпроводников.

Эксперименты проведены с образцами висмутовых (95% фазы $Bi_{1.6}Pb_{0.4}Sr_{1.8}Ca_{2.2}Cu_3O_x$ ($Bi\,2223$), $T_C=110\,\mathrm{K}$) купратов, приготовленных методом твердофазного синтеза из химически чистых оксидов. Порошок висмутовой керамики формировался в пластинки размером $1\times0.1\times0.01\,\mathrm{cm}$ путем обжатия между стальными наковальнями при давлениях $30-40\,\mathrm{kbar}$. Бандажными поддержками, определяющими форму и размер пластинок, служили отожженные медные проволочки, диаметр которых ($0.25\,\mathrm{mm}$) задавал конечную толщину пластин. Отпрессованные пластины с серебряными токовыми и

потенциальными контактными площадками отжигались при температуре $T=845^{\circ}\mathrm{C}$ в течение $12\,\mathrm{h}$. Для получения туннельного контакта керамический образец располагался на гибкой стальной подложке и покрывался слоем лака. Подложка изгибалась до образования микротрещины в керамике, что контролировалось по изменению сопротивления образца. Слой лака, покрывающий керамическую пластинку, не только надежно предохранял керамику от деградации, но и фиксировал параметры разлома, что позволило получить стабильные по сопротивлению туннельные контакты.

Для исследований отбирались контакты с туннельной проводимостью ($R_N \sim 50-100\,\Omega$). Гидростатическое давление до $10\,\mathrm{kbar}$ создавалось в камере поршеньцилиндр, где помещались также датчики давления и температуры. Туннельный характер тока в контакте контролировался как по сильной реакции его проводимости на давление, так и по виду зависимости проводимости контакта от напряжения смещения V. При низких ($T < T_C$) температурах характеристики SIS-образцов проявляли особенность, соответствующую энергетической щели Δ сверхпроводника.

На вставке к рис. 1 представлена зависимость G=dI/dV для SIS-контакта, демонстрирующая энергетическую щель при $eV=2\Delta=75\,\mathrm{meV}$. Аналогичные значения 2Δ для висмутового металлооксида с $T_c=110\,\mathrm{K}$ получены в [3,4]. Наблюдаемое размытие щелевых характеристик присуще туннельным образцам ВТСП [5] и даже в качественных контактах возникает из-за значительной анизотропии $\Delta(\mathbf{k})$ [6]. Однако анизотропия $\Delta(\mathbf{k})$ не препятствует регистрации фононной структуры в туннельных спектрах, так как характерные значения фононных частот привязаны к некоторой средней величине $\langle \Delta \rangle$ [2].

Для выяснения вопроса о том, в какой мере спектр исследуемого туннельного образца отражает объемные свойства керамики, были измерены температурные зависимости проводимости G(T) контакта при нулевом напряжении смещения. Сопоставление этих зависимостей с кривыми R(T) перехода керамики в сверхпроводящее состояние (рис. 1) показало, что точка обращения в нуль

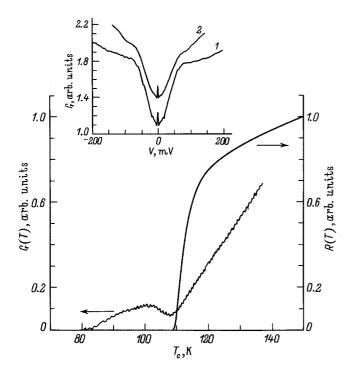


Рис. 1. Температурная зависимость проводимости туннельного SIS-контакта и сверхпроводящий R(T) переход его Ві 2223-берегов. На вставке — отражение энергетической щели в проводимости контакта при нулевом (I) и конечном $(P=10\,\mathrm{kbar})$ (2) давлении.

сопротивления R(T) практически совпадает с изломом в зависимости G(T) контакта, который соответствует началу раскрытия энергетической щели сверхпроводника. В таком случае спектроскопические характеристики контакта должны определяться макроскопическими свойствами образца.

При напряжениях eV, больших 2Δ , в производной проводимости $dG/dV=d^2I/dV^2$ контактов наблюдались особенности, связанные с фононной структурой исследуемого металлооксида (рис. 2). Доказательством спектроскопического характера этих особенностей служит то, что для разных контактов их положение, отсчитанное от суммы энергетических щелей 2Δ , совпадало. Энергетическое положение провалов в d^2I/dV^2 хорошо совпадает также с характерными частотами фононных спектров Ві 2223, полученных ранее методами нейтронной, туннельной и раман-спектроскопии [7–9].

Приложение гидростатического давления до 10 kbar не изменяло заметным образом туннельного значения энергетической щели, что связано, как отмечено выше, с большим размытием $\langle \Delta \rangle$ (вставка на рис. 1). Отметим, что изменения под действием давления температуры начала раскрытия щели практически совпадают с зависимостью температуры перехода $T_C(P)$ берегов контакта и составляют $\ln dT_C/dP = 1.4 \cdot 10^{-3} \, \mathrm{kbar}^{-1}$. Это позволяет пренебречь зависимостью $2\langle \Delta \rangle/kT_C$ от P. Начальное значение 2Δ при P=0 определялось по

формуле $eV_i=2\Delta+\hbar\omega_i$, где ω_i — характерные частоты фононного спектра Ві 2223 [7,8], а V_i — соответствующее им положение особенностей в производной d^2I/dV^2 (методика выбора оптимального значения Δ изложена в [10]).

На рис. 2 показаны туннельные кривые dG/dV, отражающие характерные особенности фононного спектра Наиболее чувствительной к давлению ока-Bi 2223. залась высокочастотная часть спектра в окрестности $eV \sim 80\,\mathrm{meV}$, которая связана с колебательными модами кислорода и его окружения, в частности с "дышащими" модами. Скорость смещения с ростом давления моды ω , показанной на рис. 2 стрелкой, была отрицательной и составляла $d \ln(\omega)/dP \approx (-6.5 \pm 0.5) \cdot 10^{-3} \, \text{kbar}^{-1}$. В то же время нижняя часть фононного спектра (при $\hbar\omega$ < 40 meV) смещалась со скоростью $d\ln(\omega)/dP \approx 1 \cdot 10^{-3} \, \mathrm{kbar}^{-1}$ в сторону больших частот. Таким образом, давление сближает высокочастотные и низкочастотные моды, что противоречит известным данным раман-спектроскопии [7].

Как известно, раман-спектроскопия регистрирует значения фононных частот $\omega_{\mathbf{q}}$, соответствующих центру зоны Бриллюэна (волновой вектор q=0). В то же время в сверхпроводимость основной вклад вносят фононы с большими векторами q, соответствующими границе зоны Бриллюэна. Именно такие фононы регистрируются методом туннельной спектроскопии [1]. Поэтому информация о $d\omega/dP$, полученная из туннельных данных, более адекватно отражает суть электрон-фононного взаимодействия в сверхпроводниках.

Для низкотемпературных сверхпроводников характерен рост частот фононных мод $\omega_{\mathbf{q}}$ с ростом давления [11]. Редкое исключение — лантан, для которого

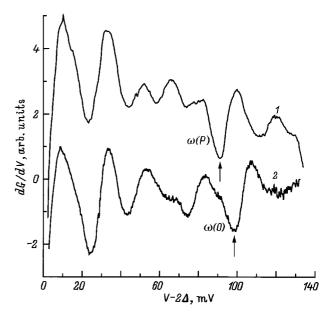


Рис. 2. Влияние давления $P=10\,\mathrm{kbar}\,(I)$ и $1\,\mathrm{kbar}\,(2)$ на особенности фононного спектра Bi 2223 в производной проводимости $dG/dV=d^2I/dV^2$ туннельного контакта.

наблюдалось смягчение низкочастотной части спектра. В нашем случае обнаружено смягчение высокочастотных фононных мод — эффект прямо противоположный обычным представлениям о влиянии давления на фононный спектр. Смягчение фононных мод свидетельствует о своеобразном "разрыхлении" решетки. Это может указывать на близость керамики Ві 2223 к слабо выраженному структурному переходу, который затрагивает только малую часть элементарной ячейки. В dT_C/dP такой эффект может привести к слабым нелинейностям, для обнаружения которых необходимы измерения на монокристаллических образцах.

Авторы выражают благодарность Японскому обществу содействия науке и технологии за частичную поддержку данной работы.

Список литературы

- [1] Е.Л. Вольф. Принципы электронной туннельной спектроскопии. Наук. думка, Киев (1990). 454 с. (Е.L. Wolf. Principles of Electron Tunneling Spectroscopy. Oxford University Press, N.Y. (1985)).
- [2] А.И. Дьяченко, В.М. Свистунов. ФНТ 22, 547 (1996).
- [3] B. Barbiellini, O. Fisher, M. Peter, Ch. Renner, M. Weger. Physica C20, 55 (1994).
- [4] H. Ding, J.C. Campuzano, A.F. Bellman, Y. Yokoya, M.R. Norman, M. Randeria, T. Takahashi, H. Katayama-Yoshida, T. Mochiku, K. Kadowaki, G. Jennings. Phys. Rev. Lett. 74, 2784 (1995).
- [5] В.М. Свистунов, М.А. Белоголовский, А.И. Хачатуров. УФН 163, 61 (1993).
- [6] D.J. van Harlingen. Rev. Mod. Phys. 67, 515 (1995).
- [7] A.P. Litvinchuk, C. Thompson, M. Cardona. Physical Properties of High Temperature Superconductors / Ed. D.M. Ginsberg. World Scientific, Singapore (1994). P. 375.
- [8] L. Pintschovius, W. Reichardt. Ibid. P. 295.
- [9] R. Aoki, H. Murakami, T. Kita, M. Shirai, Y. Nishio, V.M. Svistunov, A.I. D'yachenko, D.N. Afanassyev. Physica B219/220, 172 (1996).
- [10] В.М. Свистунов, В.Ю. Таренков, А.И. Дьяченко, А.А. Квачев, О.И. Черняк. ФТТ 30, 11, 3515 (1988).
- [11] В.М. Свистунов, М.А. Белоголовский, О.И. Черняк. УФН 151, 31 (1987).