

## СТРУКТУРА ЭЛЕКТРОННОГО СПЕКТРА $Nd_{1.85}Ce_{0.15}CuO_4$ В ПРИФЕРМИЕВСКОЙ ОБЛАСТИ

© А.М.Апрелев, А.А.Лисаченко

Структуру заполненных состояний монокристалла  $Nd_{1.85}Ce_{0.15}CuO_4$  исследовали с помощью ультрафиолетовой ( $h\nu = 8.43$  эВ) фотоэлектронной (ФЭ) спектроскопии. Впервые выявлен ряд особенностей в области энергий связи  $E_{CB} < 4$  эВ. Анализ эволюции спектров в ходе термо- и фотоактивированных обработок монокристалла в сверхвысоком вакууме и в кислороде позволил выделить пики плотности электронных состояний, обусловленные вкладом кислородных орбиталей Си-О плоскостей.

Поиску корреляции физических свойств высокотемпературных (ВТСП) купратов со структурой электронного спектра вблизи  $E_F$  посвящен ряд работ (см. [1]). Предполагается, что общий для всех купратов элемент кристаллической структуры — Си-О плоскости — формирует широкую полосу состояний с максимумом при  $E_{CB} = 4-4.5$  эВ, обусловленную гибридизированными  $Cu3d-O2p$  орбитальными [1]. Вместе с тем расчеты, выполненные в рамках различных моделей [например, 2,3], предсказывают наличие на фоне широкой полосы структуры, индивидуальной для каждого соединения. И если результаты расчетов положения максимума основной полосы и формы поверхности Ферми в рамках различных моделей достаточно хорошо совпадают, то структура промежуточной области спектра (верхняя валентной зоны) оказывается весьма чувствительной к выбору модели и параметров расчетов. Это определяет актуальность экспериментальных исследований спектров плотности состояний в прифермиевской области.

В ряду ВТСП-купратов  $Nd_{1.85}Ce_{0.15}CuO_4$  занимает особое место. В отличие от купратов висмута, иттрия и лантана он обладает проводимостью  $n$ -типа, имеет квадратичную (а не линейную) зависимость сопротивления от температуры, близкую к изотропной сверхпроводящей щель. Его элементарная ячейка сравнительно проста, что облегчает численное моделирование спектра заполненных состояний.

В ФЭ спектрах с угловым разрешением  $Nd_{1.85}Ce_{0.15}CuO_4$  ( $h\nu = 30-60$  эВ) при нормальной эмиссии выявлены максимумы интенсивности при 1.9 и 3.6 эВ [4]. В ФЭ спектрах [5] при нормальной эмиссии и  $h\nu = 25-90$  эВ наряду с этими

обнаружена особенность при  $E_{\text{СВ}} = 2.8 \text{ эВ}$ . Анализ спектральных зависимостей в области Nd 4d – 4f и Ce 4d – 4f резонансов [6] выявил вклад гибридизированных орбиталей Ce 4f – 02p и Nd 4f – O2p в области  $E_{\text{СВ}} < 4 \text{ эВ}$ . В УФ ( $h\nu = 21.2 \text{ эВ}$ ) ФЭ спектрах интегральной (по углу) фотоэмиссии выявлены особенности на 2.5 и 3.7 эВ, которые связаны с Cu3d–O2p гибридизированными орбиталями [7].

Интерпретация обнаруженной структуры ФЭ спектров Nd<sub>1.85</sub>Ce<sub>0.15</sub>CuO<sub>4</sub> и других купратов остается неоднозначной. Ее связывают со структурой спектра начальных [8] или конечных [9] состояний, влиянием матричного элемента перехода или, наконец, с артефактами [10].

Ранее мы сообщали о разработке фотоэлектронного спектрометра [11], специализированного для исследований спектров заполненных состояний в прифермиецкой области. Использование его в сочетании с разработанной в [2] методикой анализа эволюции спектров в ходе опыта позволило выявить вклад кислородных орбиталей в структуру спектра заполненных состояний Bi<sub>2</sub>Sr<sub>2</sub>CaCu<sub>2</sub>O<sub>8</sub> и Bi<sub>2</sub>Sr<sub>2</sub>CuO<sub>6</sub> в области  $E_{\text{СВ}} < 4 \text{ эВ}$ . Целью данной работы был анализ структуры спектра заполненных состояний Nd<sub>1.85</sub>Ce<sub>0.15</sub>CuO<sub>4</sub> с помощью разработанных аппаратуры и методики.

### Экспериментальная аппаратура и методика

Особенности экспериментальной установки состояли в следующем:

1. Для возбуждения фотоэмиссии использована резонансная линия Xe ( $h\nu = 8.43 \text{ эВ}$ ), фон паразитного излучения  $ch\nu > 8.43 \text{ эВ}$  не превосходил  $5 \cdot 10^{-4}$  от основной линии.
2. Регистрировали фотоэлектроны, эмитируемые в конусе с углом при вершине 34° и осью, нормальной к поверхности.
3. Разрешающая сила анализатора была не хуже 60 мэВ, точность привязки к  $E_F$  (по спектру Au) составляла ±10 мэВ.
4. Измерения проводили в условиях сверхвысокого вакуума (СВВ)  $\sim 5 \cdot 10^{-10}$  Тор с возможной обработкой *in situ* в потоке O<sub>2</sub> ( $10^{-8} < p < 10^{-1}$  Тор) при температуре  $80 < T < 700 \text{ К}$ .
5. Предусмотрена возможность засветки образца *in situ* в СВВ или в атмосфере O<sub>2</sub> ( $p < 0.5 \text{ Тор}$ ) УФ ртутной лампой высокого давления ДРТ-100 ( $h\nu < 5 \text{ эВ}$ ,  $P/S = 0.05 \text{ Вт}/\text{см}^2$ ).
6. В ходе опыта проводили непрерывный масс-спектрометрический анализ состава газовой фазы. Более подробно экспериментальная установка описана в [13].

Исследовали сколотые на воздухе монокристаллы  $\text{Nd}_{1.85}\text{Ce}_{0.15}\text{CuO}_4$ , полученные методом зонной лучевой плавки [14].

## Результаты эксперимента и обсуждение

Перед регистрацией ФЭ спектра образец прогревали в СВВ при 570 К до прекращения выделения  $\text{H}_2\text{O}$ ,  $\text{CO}$ ,  $\text{CO}_2$ . Спектр такого исходного образца приведен на рис. 1. Обращает внимание низкая плотность состояний на  $E_F$ , что согласуется с результатами [6]. Четко выражены особенности при  $E_{\text{СВ}} = 0.8, 1.2, 2.1, 2.7, 3.15$  и 3.55 эВ. Особенности при 2.1, 2.7 и 3.55 близки к обнаруженным в [4,5] слабым максимумам при 1.9, 2.8, 3.6 эВ. Поскольку энергия возбуждающего излучения в наших опытах и в [4,5] сильно различается, эти особенности логично связать с плотностью начальных состояний, а не со структурой спектра возбужденных состояний или влиянием матричного элемента перехода. Найденная величина  $\varphi$  составила 4.4 эВ.

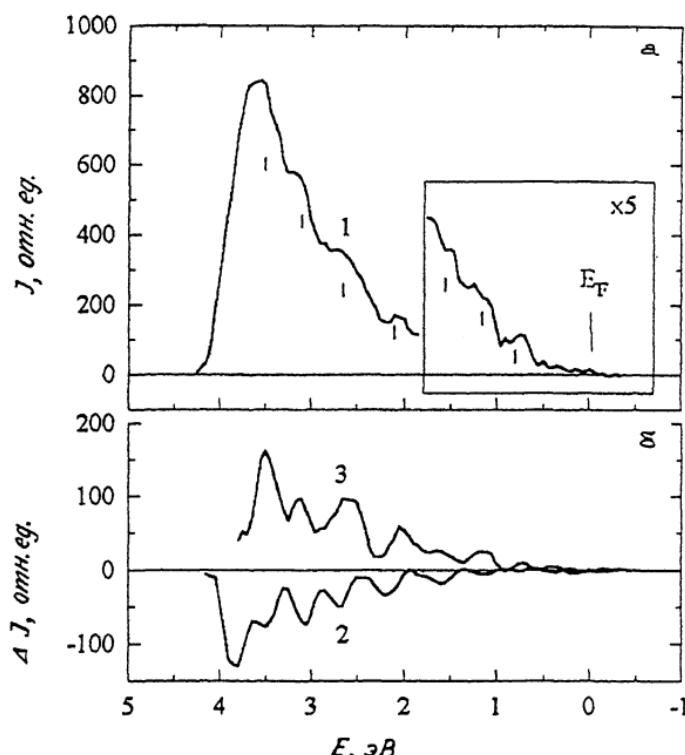


Рис. 1. *a* — фотоэлектронный спектр ( $h\nu = 8.43$  эВ) монокристалла  $\text{Nd}_{1.85}\text{Ce}_{0.15}\text{CuO}_4$ , снятый после прогрева в вакууме при 570 К в течение 15 мин (исходный образец) — кривая 1; *б* — изменения спектра исходного образца, вызванные прогревом: в СВВ 600 К, 25 мин — кривая 2; в  $\text{O}_2$  ( $P + 0.5$  Тор) 620 К, 25 мин — кривая 3.

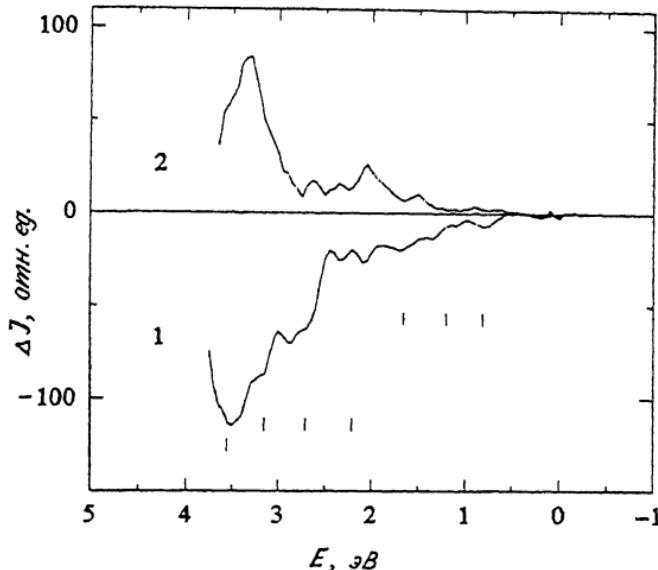


Рис. 2. Влияние УФ засветок на ФЭ спектры  $\text{Nd}_{1.85}\text{Ce}_{0.15}\text{CuO}_4$ :  
1 — засветка исходного образца в СВВ полным светом ДРТ-100  
в течение 30 мин; 2 — засветка исходного образца в  $\text{O}_2$  (30 мин,  
 $P + 0.5 \text{ Тор}$ ) 30 мин. Приведены изменения интенсивности спектров,  
вызванные указанной обработкой.

Для выявления состояний, обусловленных кислородными орбиталами, проанализирована эволюция спектров в ходе термообработок в СВВ и в атмосфере кислорода. На рис. 1 (кривая 2) представлено изменение спектра, вызванное дальнейшим прогревом в СВВ при 600 К в течение 20 мин. Обращает внимание уменьшение интенсивности при  $E_{\text{св}} = 1.2, 1.65, 2.2, 2.7, 3.1$  и  $3.55 \text{ эВ}$ . Это падение не сопровождается изменением величины  $\varphi_t$ . Следовательно, оно обусловлено не десорбией адсорбированного кислорода (которая должна вызвать изменение дипольной составляющей работы выхода [15]), а выделением кислорода из приповерхностного слоя. Последующий прогрев в  $\text{O}_2$  (0.5 Тор) при 620 К в противоположность термовакуумированию привел к росту интенсивности спектра на  $E_{\text{св}} = 0.8, 1.2, 1.65, 2.1, 2.7, 3.15$  и  $3.55$  (рис. 1, кривая 3). Сопоставление результатов прогрева в СВВ (рис. 1, кривая 2) и в кислороде (кривая 3) приводит к выводу, что изменения в спектре связаны с потерей и последующим насыщением образца кислородом. Следовательно, максимумы интенсивности на  $E_{\text{св}} = 0.8, 1.2, 1.65, 2.1, 2.7, 3.15$  и  $3.55 \text{ эВ}$  логично связать с орбиталами кислорода.

Дополнительным аргументом являются результаты засветки образца. Как видно из рис. 2 (кривая 1), засвет-

ка в вакууме (ДРТ-100, 30 мин) исходного образца приводит к падению фотоэмиссии. Противоположный эффект — рост интенсивности пиков — наблюдали при засветке в атмосфере кислорода (рис. 2, кривая 2). Температура образца во время засветки не превышала 310 К. При такой температуре без засветки ФЭ спектр не изменяется в течение нескольких часов. Следовательно, фотостимулированные десорбция и адсорбция кислорода имеют нетермическую природу. Влияние засветки аналогично наблюдавшимся на купратах висмута и лантана [13,14,16], для которых эффекты фотодесорбции и фотоадсорбции кислорода показаны масс-спектрометрическим методом.

Таким образом, приведенные результаты позволяют сделать вывод, что эволюция ФЭ-спектров обусловлена изменением содержания кислорода в приповерхностной области. Заметим, что уменьшение интенсивности пика 2.5 эВ при термообработке в СВВ наблюдали ранее [7]. Сделанные выводы не противоречат результатам, полученным в [4,5,7]. Так, наблюдавшимся пикам 3.6 [4,5] и 3.7 [7] соответствует полученный в данной работе пик 3.55 эВ. Пик 1.9 эВ [4,5] в наших опытах, благодаря более высокому разрешению, проявился в виде пары пиков на 1.65 и 2.05 эВ. Пик 2.5 [7] логично связать с обнаруженными в данной работе более узкими пиками 2.25 и 2.7 эВ. Изменение соотношения их интенсивностей может приводить к смещению эффективного максимума. О наличии пиков 0.8 и 1.2 эВ ранее не сообщалось. Их выделение стало возможным благодаря более высоким метрологическим параметрам использованного нами спектрометра и анализу эволюции спектров в ходе обработок в кислороде и в вакууме. Отметим также, что предельно малая энергия возбуждения фотоэмиссии способствует выявлению именно кислородных состояний из-за роста относительного сечения фотоионизации кислорода при уменьшении энергии кванта.

## Выводы

Методом ультрафиолетовой ( $h\nu = 8.43$  эВ) фотоэлектронной спектроскопии исследована структура спектра заполненных состояний в области  $E_{\text{св}} < 4$  эВ. Анализ ее эволюции в ходе обработок в кислороде и в сверхвысоком вакууме позволил выделить пики, обусловленные преимущественно кислородными орбиталями.

Данная работа выполнена в рамках Программы Госкомвуза исследований в области фундаментального естествознания (проект N 95-07 100-164).

## Список литературы

- [1] *Shen Z.-X., Dessa D.S.* // Phys. Rep. 1995. V. 253. N 1-3. P. 3-162.
- [2] *Mattheis L.F.* // Phys. Rev. Lett. 1987. V. 58. P. 1028.
- [3] *Richert B.A., Allen R.E.* // Phys. Rev. B. 1988. V. 37. P. 7869.
- [4] *Sakisaka Y., Maruyama T., Morikava Y. et al.* // Sol. State Comm. 1990. V. 74. N 7. P. 609.
- [5] *Sakisaka Y., Maruyama T., Morikava Y. et al.* // Phys. Rev. B. 1990. V. 442. N 7. P. 4189.
- [6] *Namatame H. et al.* // Phys. Rev. B. 1990. V. 41. P. 7205.
- [7] *Abramov A.A., Abrosimov N.V., Grazhulis V.A.* // Surface Science. 1991. V. 242. P. 45.
- [8] *Takanashi T. et al.* // Phys. Rev. B. 1989. V. 39. N 10. P. 6636.
- [9] *List R.S., Arko A.J., Bartlett et al.* // Physica C. 1989. V. 159. P. 439.
- [10] *Flavell W.R., Laverty J.H., Law D.S.* // Phys. Rev. B. 1991. V. 44. N 2. P. 878.
- [11] Глебовский В.И., Клейменов В.И., Лисаченко А.А. // СФХТ. 1990. V. 6. № 9. P. 2031.
- [12] *Aprelev A.M., Lisachenko A.A., Grazhulis A.A., Ionov A.I.* // Physica C. 1994. V. 235-240. P. 1015-1016.
- [13] *Апрелев А.М., Лисаченко А.А.* // Письма в ЖТФ. 1992. Т. 18. В. 23. С. 22-26.
- [14] *Апрелев А.М., Ионов А.М., Лисаченко А.А.* // Письма в ЖТФ. 1992. Т. 18. В. 23. С. 27.
- [15] *Aprelev A.M., Artamonov P.O., Lisachenko A.A.* // Physics of Low-Dimensional Structures. 1995. V. 1. P. 79.
- [16] *Aprelev A.M., Lisachenko A.A., Grazhulis A.A. et al.* // Physics of Low-Dimensional Structures. 1994. V. 10. P. 31.

НИИ физики  
Санкт-Петербургского  
государственного  
университета

Поступило в Редакцию  
19 июля 1996 г.