

# РАСЧЕТ ТЕМПЕРАТУРНЫХ ЗАВИСИМОСТЕЙ КРИТИЧЕСКОГО ПОЛЯ И ПЛОТНОСТИ КРИТИЧЕСКОГО ТОКА ДЛЯ СВЕРХПРОВОДЯЩЕЙ ПЛАСТИНЫ В РАМКАХ ТЕОРИИ ГИНЗБУРГА–ЛАНДАУ

П. И. Безотосный, С. Ю. Гаврилкин, А. Н. Лыков, А. Ю. Цветков

*Состояние сверхпроводящей пластины с транспортным током в параллельном ее поверхности магнитном поле изучалось с помощью уравнений Гинзбурга–Ландау (ГЛ). Эти уравнения в одномерном случае решались численными методами, при этом для параметра порядка использовались граничные условия общего вида. В рамках работы были получены и проанализированы температурные зависимости плотности критического тока и критического магнитного поля для сверхпроводящей пластины при различных значениях длины экстраполяции  $\Lambda$  – параметра, определяющего граничные условия. Было изучено влияние параметра  $\Lambda$  на вид полученных зависимостей.*

**Ключевые слова:** сверхпроводящие плёнки, критический ток, граничные условия, теория Гинзбурга–Ландау.

**Введение.** Теория ГЛ имеет важное значение для изучения электромагнитных свойств сверхпроводящих структур. Численное решение уравнений ГЛ позволяет лучше понять процессы, происходящие в реальных структурах из сверхпроводящих материалов [1–5]. При этом развитие численного моделирования в рамках теории ГЛ заключается, в частности, в учете влияния границы на сверхпроводящие свойства структур конечного размера, таких как тонкие пленки и пластины [6]. Кроме того, учет влияния границы важен при расчетах для высокотемпературных сверхпроводников (ВТСП), которые обладают слоистой кристаллической структурой [7–9].

В своих исследованиях мы рассматривали процессы, происходящие в сверхпроводящей пластине толщиной порядка длины когерентности  $\xi$ . Внешнее магнитное поле было

---

ФИАН, 119991 Россия, Москва, Ленинский пр-т, 53; e-mail: bezpi@sci.lebedev.ru.

направлено параллельно поверхности пленки, а транспортный ток – перпендикулярно направлению внешнего магнитного поля. В этом случае задача становится одномерной. Отметим, что даже в рамках одномерной задачи возможно получение решений, соответствующих наличию вихрей в пленке [10], поэтому в рамках данной работы, в частности, нами были рассмотрены случаи, когда пленка находится в смешанном состоянии. Считалось, что критический ток эквивалентен току распаривания. На основе описанного ниже подхода были получены и проанализированы зависимости критических параметров (критического магнитного поля, плотности критического тока) от температуры, а также от толщины пластины. При этом учитывалось влияние границы, что выражалось в использовании различных значений длины экстраполяции  $\Lambda$ .

*Формулировка задачи.* Ранее мы уже подробно описывали формальную постановку задачи [6]. В рамках работы численными методами решались уравнения ГЛ для случая длинной и широкой сверхпроводящей пластины толщиной  $D$  в магнитном поле  $H$ . Задача рассматривалась в декартовой системе координат  $(x, y, z)$  с осями  $y$  и  $z$ , направленными параллельно плоскости поверхности пластины, причем ось  $z$  направлена параллельно внешнему магнитному полю, а транспортный ток течет вдоль оси  $y$ . На основе самосогласованного решения системы уравнений ГЛ находились значения плотности критического тока  $J_c$  и критического магнитного поля  $H_c$ . Используя обычный метод выбора калибровки вектора-потенциала  $A$ , можно записать уравнения ГЛ в следующем виде:

$$\frac{d^2\psi}{dx_\xi^2} + (\psi - \psi^3) - \frac{U^2}{\kappa^2}\psi = 0, \quad (1)$$

$$\frac{d^2U}{dx_\xi^2} - \frac{\psi^2}{\kappa^2}U = 0, \quad (2)$$

где  $\kappa = \lambda/\xi$  – параметр ГЛ,  $\lambda$  – глубина проникновения магнитного поля,  $\xi$  – длина когерентности, а  $\psi$  – нормированный параметр порядка:

$$\psi = \frac{\Psi}{\Psi_0},$$

где  $\Psi_0$  – параметр порядка в глубине сверхпроводника при нулевом внешнем магнитном поле. При этом векторный потенциал имеет лишь  $y$ -компоненту,  $\mathbf{A} = \mathbf{e}_y A(x)$ . Вместо размерных значений потенциала  $A$ , индукции поля  $B$  и плотности тока  $j_s$  в сверхпроводнике здесь введены безразмерные величины  $U(x_\xi)$ ,  $b(x_\xi)$  и  $j(x_\xi)$ :

$$A = \frac{\phi_0}{2\pi\kappa\xi}U, \quad B = \frac{\phi_0}{2\pi\kappa^2\xi^2}b, \quad j_s = \frac{c\phi_0}{8\pi^2\kappa^3\xi^3}j, \quad (3)$$

где  $\phi_0$  – квант потока.

Для уравнения (1) выберем граничные условия в виде:

$$\begin{aligned} \frac{d\psi}{dx_\xi} \Big|_{x_\xi=0} &= \frac{\psi(0)}{\Lambda}, \\ \frac{d\psi}{dx_\xi} \Big|_{x_\xi=d} &= -\frac{\psi(d)}{\Lambda}, \end{aligned} \quad (4)$$

где  $x_\xi = \frac{x}{\xi}$  и  $d = \frac{D}{\xi}$ . Отметим, что  $\Lambda = \infty$  соответствует обычно используемым граничным условиям, при которых параметр порядка постоянен и не меняется вдоль оси “ $x$ ”. Поскольку транспортный ток  $I_t$  в пластине создает магнитное поле

$$H_I = \frac{2\pi}{c} I_t,$$

полное поле вблизи поверхностей пластины равно  $H \pm H_I$ , и граничные условия к уравнению (2) имеют следующий вид:

$$b|_{x_\xi=0} = h - h_I, \quad b|_{x_\xi=d} = h + h_I,$$

где

$$h = \frac{H}{H_\xi}, \quad h_I = \frac{H_I}{H_\xi}, \quad H_\xi = \frac{\phi_0}{2\pi\kappa^2\xi^2}.$$

Глубина проникновения магнитного поля  $\lambda$  и длина когерентности  $\xi$  зависят от температуры, поэтому приведенные выражения являются неявными функциями температуры и формально справедливы при любой температуре  $T$ . Однако сами уравнения ГЛ применимы лишь в пределе  $T \rightarrow T_c$ . Остановимся более подробно на области применимости теории ГЛ. Формально такое условие, в области низких температур (в некотором отдалении от  $T_c$ )<sup>1</sup>, формулируется в виде  $T_c - T \ll T_c$ . Учитывая относительность понятия “малости”, данный критерий дает весьма размытую границу применимости метода. При этом существуют примеры, когда формулы и зависимости, полученные в предельном случае, дают верные результаты в случае, формально не удовлетворяющем рассматриваемому пределу. Ниже будут приведены примеры, когда формула для тока распаривания, полученная в пределе сверхтонких пластин с толщиной много меньше как длины когерентности  $\xi$ , так и глубины проникновения магнитного поля  $\lambda$ , дает

---

<sup>1</sup>Помимо ограничения на применение теории ГЛ вдали от  $T_c$ , существует ограничение на ее использование в непосредственной близости от  $T_c$ , связанное с флюктуациями.

результат, практически совпадающий с точным расчетом для пластин толщиной порядка  $\xi$  и  $\lambda$ . В этой связи в данной работе нами представлены расчеты и для случая температур, достаточно отдаленных от  $T_c$ .

Вернемся к вопросу о температурных зависимостях  $\xi$  и  $\lambda$ . Как правило, при расчетах в рамках теории ГЛ используются следующие температурные зависимости, применимые вблизи  $T_c$ :

$$\xi = \frac{\xi(0)}{\sqrt{1 - \frac{T}{T_c}}}, \quad \lambda = \frac{\lambda(0)}{\sqrt{1 - \frac{T}{T_c}}}, \quad (5)$$

где  $\xi(0)$  и  $\lambda(0)$  – длина когерентности и глубина проникновения магнитного поля при  $T = 0$ . Тем не менее, для глубины проникновения магнитного поля  $\lambda$  существует эмпирическая формула, описывающая поведение  $\lambda$  для всего температурного диапазона:

$$\lambda = \frac{\lambda(0)}{\sqrt{1 - \left(\frac{T}{T_c}\right)^4}}. \quad (6)$$

Для реальных сверхпроводящих структур (особенно ВТСП) температурные зависимости  $\lambda$  и  $\xi$  могут отличаться от описанных выше [11], а в ряде случаев и параметр ГЛ  $\kappa$ , считающийся в теории не зависящим от температуры, может изменяться при ее вариации [12–13]. В нашей работе мы используем температурные зависимости  $\lambda$  и  $\xi$  в виде (5).

Применялась следующая итерационная процедура нахождения самосогласованных решений системы уравнений (1), (2). Первоначально задавалась некоторая пробная функция параметра порядка  $\psi(x_\xi)$  и находилось решение уравнения (2) для функции  $U(x_\xi)$ . Найденная  $U(x_\xi)$  подставлялась затем в уравнение (1), и с учетом граничных условий (4) находилась новая функция  $\psi(x_\xi)$ . Далее вновь решалось уравнение (2), и вся процедура повторялась, пока функции  $\psi(x_\xi)$  и  $U(x_\xi)$  не переставали меняться и, таким образом, представляли собой самосогласованное решение системы уравнений. Найденное таким методом решение устойчиво, поскольку оно не меняется при малых первоначальных возмущениях. Значения плотности критического тока  $J_c$  и критического поля  $H_c$  сверхпроводящей пластины принимались равными значениям плотности транспортного тока  $J_t$  или внешнего поля  $H$ , при которых параметр порядка становился равным нулю,  $\psi(x_\xi) = 0$ . Таким методом находилась зависимость плотности критического тока  $J_c$ , а также зависимость критического поля  $H_c$  от температуры.

Отметим, что все приведенные выше значения длины (в том числе на графиках), представлены в единицах  $\xi(0)$ . Значения магнитного поля представлены в единицах

$H_{\xi 0}$ , где  $H_{\xi 0} = \frac{\phi_0}{2\pi\kappa^2\xi(0)^2}$ . Значения тока (плотности критического тока) в рамках модели представляются через  $H_I$  (см. выше), и поэтому, также как и магнитное поле, представлены в единицах  $H_{\xi 0}$ .

*Результаты численных расчетов.* Примеры зависимостей плотности критического тока от температуры  $J_c(T/T_{\text{cm}})$  приведены на рис. 1. Здесь  $T_{\text{cm}}$  – критическая температура массивного образца, в котором границы оказывают малое влияние на его сверхпроводящие свойства. На рис. 1 приведены зависимости  $J_c(T/T_{\text{cm}})$ , рассчитанные при следующих параметрах:  $\kappa = 2$  (сверхпроводник второго рода);  $\Lambda = 10$  и  $\Lambda = \infty$ ; значения толщины сверхпроводящей пластины  $d = 1, 2$  и  $4$ . Из приведенного рис. 1 видно, что критическая температура пластин для  $\Lambda = 10$  меньше, чем для  $\Lambda = \infty$ , а также то, что при каждой температуре значение плотности критического тока для случая  $\Lambda = 10$  меньше плотности тока распаривания ГЛ. Стоит отметить, что при расчетах для пластин с  $\Lambda = \infty$  плотность критического тока не зависит от толщины пластины и совпадает с плотностью тока распаривания ГЛ.

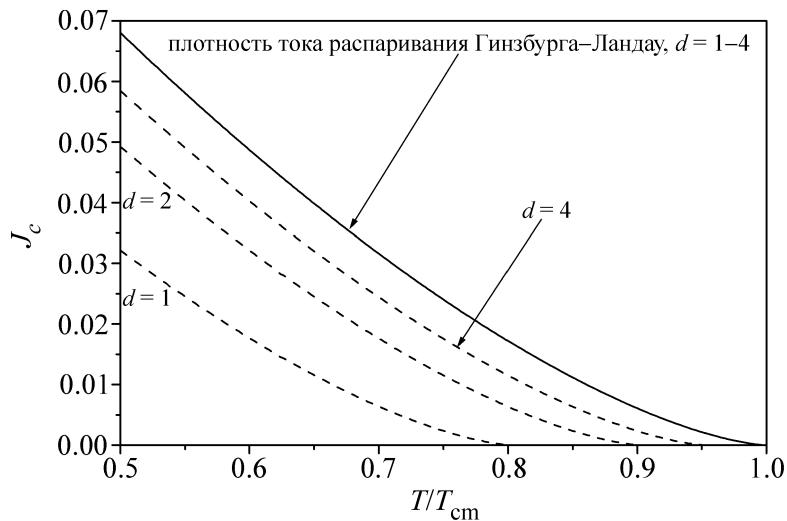


Рис. 1: Зависимость плотности критического тока в единицах  $H_{\xi 0}$  (см. текст) от отношения  $T/T_{\text{cm}}$  для сверхпроводящих пластин различной толщины с параметром границы  $\Lambda = \infty$  (сплошная линия) и  $\Lambda = 10$  (пунктирная линия). В этом случае  $\kappa = 2$ .

Аналогичное влияние граничных условий наблюдается и для параллельного поверхности пластины критического магнитного поля. Примеры зависимостей  $H_c(T/T_{\text{cm}})$  приведены на рис. 2. Расчет произведен для случая  $\kappa = 2$  (сверхпроводник второго рода). Представленный рис. 2 показывает уменьшение критической температуры пластины

по отношению к критической температуре массивного образца  $T_{\text{cm}}$  для случая  $\Lambda = 10$ . При этом чем меньше толщина пластины, тем ее критическая температура ниже. Для каждого конкретного значения толщины пластины и каждого конкретного значения температуры критическое поле, рассчитанное при значении  $\Lambda = 10$ , меньше, чем рассчитанное при значении  $\Lambda = \infty$ .

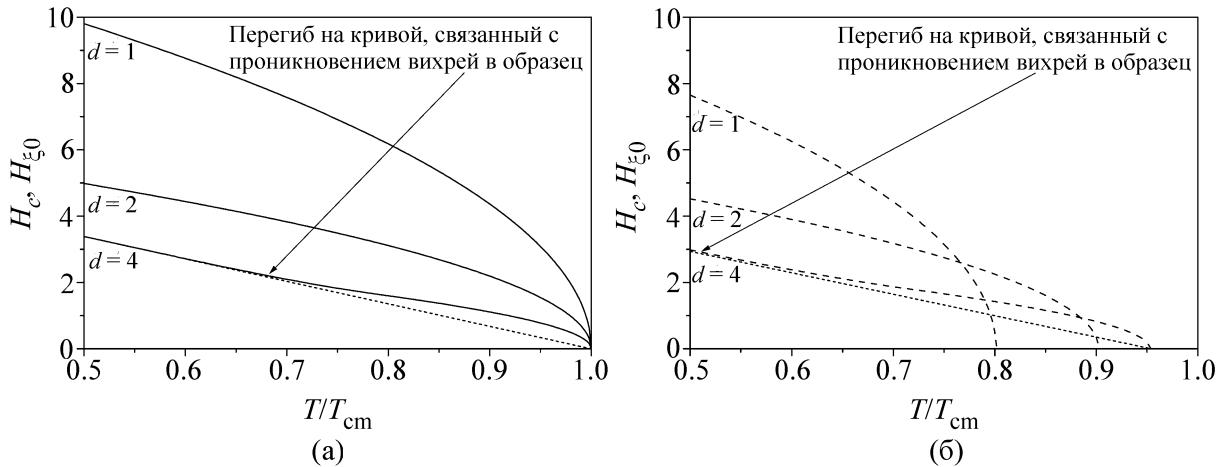


Рис. 2: Зависимость параллельного поверхности пластины критического магнитного поля от отношения  $T/T_{\text{cm}}$  для сверхпроводящих пластин различной толщины с параметром границы  $\Lambda = \infty$  (а) и  $\Lambda = 10$  (б). В этом случае  $\kappa = 2$ .

Таким образом, при учете влияния границы наблюдается подавление сверхпроводящего состояния в пластине, что оказывает влияние на ее критические параметры (критическую температуру, критическое поле и плотность критического тока). При этом чем пластина тоньше, тем подавление сверхпроводящего состояния сильнее. Подавление сверхпроводящего состояния в пленках при конечных значениях параметра границы  $\Lambda$  уже обсуждалось нами [6].

Остановимся на виде температурных зависимостей плотности критического тока и критического поля тонкой сверхпроводящей пластины. Из теории известно, что вблизи критической температуры данные зависимости ведут себя как  $(T_c - T)^{3/2}$  и  $(T_c - T)^{1/2}$  соответственно. Эти зависимости получены в предположении постоянства параметра порядка по толщине пластины. При конечных значениях  $\Lambda$  (в нашем случае  $\Lambda = 10$ ), как показывают расчеты, вид температурной зависимости сохраняется. Здесь стоит отметить, что данный результат является не совсем тривиальным. Вид температурной зависимости задается температурными зависимостями глубины проникновения магнитного поля  $\lambda$  и длины когерентности  $\xi$ , а точнее, связан с тем, как данные длины расходятся

дятся вблизи  $T_c$ . В случае учета влияния границы (конечные значения  $\Lambda$ ) критическая температура пластины уменьшается, а температурные зависимости параметров  $\lambda$  и  $\xi$  расходятся не вблизи критической температуры пластины, а вблизи критической температуры массивного сверхпроводника  $T_{\text{cm}}$ . В работе [14] такой характер зависимостей  $H_c(T)$  объясняется с помощью учета дополнительного поверхностного члена в функционале свободной энергии ГЛ, который и приводит к граничным условиям вида (4). В этой работе получено следующее соотношение в обычных размерных единицах для температурной зависимости параллельного поверхности пластины критического магнитного поля вблизи критической температуры:

$$H_c = \frac{\sqrt{3}\Phi_0}{\pi D} \left[ \frac{1}{\xi^2(T)} - \frac{2}{\Lambda D} \right]^{0.5} = \frac{\sqrt{3}\Phi_0}{\pi D\xi(0)} \left[ \frac{T_c - T}{T_{ci}} \right]^{0.5}, \quad (7)$$

где  $\Phi_0$  – квант магнитного потока. Формула получена в предположении, что толщина пластины много меньше глубины проникновения магнитного поля  $\lambda$  и длины когерентности  $\xi$ . Наши численные расчеты показывают, что такой корневой характер зависимости  $H_c(T)$  сохраняется в широком диапазоне температур и толщин пленок.

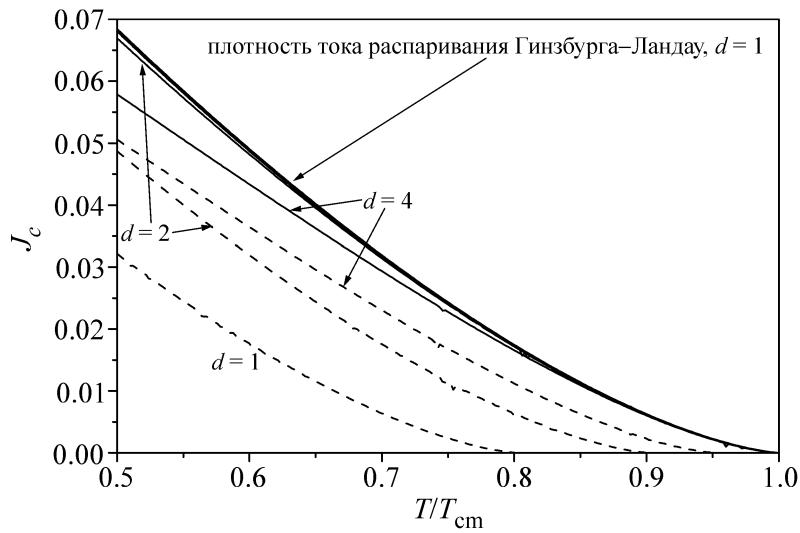


Рис. 3: Зависимость плотности критического тока от отношения  $T/T_{\text{cm}}$  для сверхпроводящих пластин различной толщины с параметром границы  $\Lambda = \infty$  (сплошная линия) и  $\Lambda = 10$  (пунктирная линия). В этом случае  $\kappa = 0.5$ .

Для пластин толщиной 4 отчетливо видно наличие перегиба на кривой температурной зависимости критического поля. Данный перегиб представляет собой переход от линейной зависимости при низких температурах к корневой вблизи  $T_c$ . Линейная

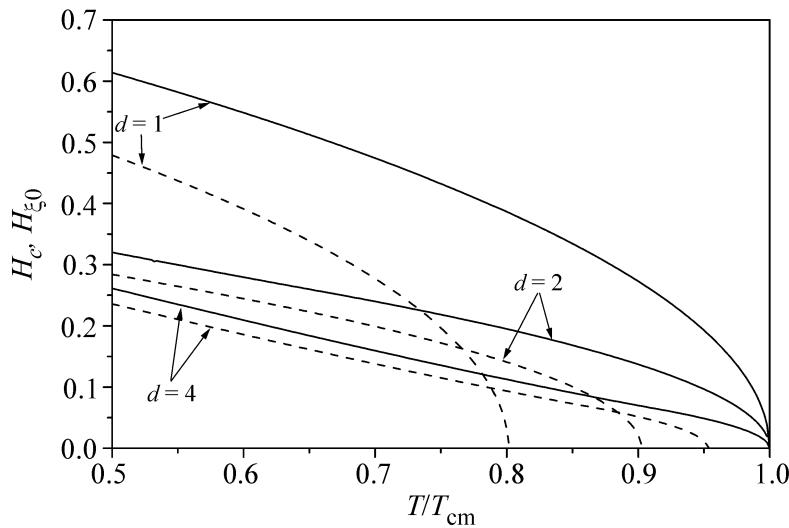


Рис. 4: Зависимость параллельного поверхности пластины критического поля от отношения  $T/T_{cm}$  для сверхпроводящих пластин различной толщины с параметром границы  $\Lambda = \infty$  (сплошная линия) и  $\Lambda = 10$  (пунктирная линия). В этом случае  $\kappa = 0.5$ .

зависимость продолжена на рис. 2 пунктирной линией. Данный перегиб наблюдается как при  $\Lambda = \infty$ , так и в случае конечных  $\Lambda$ . Его наличие связано с тем, что, начиная с некоторого значения температуры, толщина пластины в единицах  $\xi$  становится меньше диаметра кора вихря (1.81 для  $\Lambda = \infty$  и более 1.81 при конечных  $\Lambda$ ) и вихри перестают проникать в пластину, таким образом, в ней реализуется мейснеровское состояние. При этом температурная зависимость критического поля ведет себя по корневому закону, как и положено для этого состояния. Учитывая, что для точки перегиба отношение толщины пластины к длине когерентности при данной температуре равно определенному значению порядка 2–3, анализ таких зависимостей для пленок из произвольных сверхпроводников может позволить оценить длину когерентности  $\xi$  для таких пленок. Отметим, что наличие на реальных пленках особенности, связываемой с проникновением вихрей в образец для случая параллельного поверхности магнитного поля, наблюдалось экспериментально [15].

Температурные зависимости плотности критического тока и критического поля были получены и для сверхпроводника первого рода (рис. 3 и 4). Здесь, как и для сверхпроводников второго рода, наблюдается описанное выше подавление сверхпроводящего состояния при учете влияния границы, выраженное в уменьшении критических температуры, плотности тока и поля. Отличием данного случая является то, что плотность критического тока, полученная для случая  $\Lambda = \infty$  и пластин толщиной более 1, отли-

чается от тока распаривания ГЛ при понижении температуры. Данное обстоятельство связано с тем, как упоминалось выше, что аналитическая формула для тока распаривания ГЛ получена для случая, когда толщина пластины много меньше глубины проникновения магнитного поля  $\lambda$  и длины когерентности  $\xi$ , и, следовательно, может быть неприменима для толщин порядка  $\lambda$  и  $\xi$  [16].

*Заключение.* Основные результаты данной работы можно сформулировать следующим образом:

- подтверждено подавление сверхпроводящего состояния в пластине при учете влияния границы на ее сверхпроводящее состояние;
- вид температурных зависимостей плотности критического тока и критического магнитного поля сохраняется при использовании обобщенных граничных условий, в том числе с конечными значениями  $\Lambda$ ;
- для случая сверхпроводника второго рода и пластин толщиной более 1.81 наблюдается перегиб на расчетной кривой температурной зависимости критического поля, параллельного поверхности пластины. Данный перегиб связывают с началом проникновения вихрей в пластину. Такая особенность наблюдается на эксперименте и может быть использована для оценки длины когерентности  $\xi$  образца.

## ЛИТЕРАТУРА

- [1] G. F. Zharkov, V. G. Zharkov, and A. Yu. Tsvetkov, Phys. Rev. B **61**, 12293 (2000).
- [2] Г. Ф. Жарков, В. Г. Жарков, А. Ю. Цветков, Краткие сообщения по физике ФИАН, № 11, 35 (2001).
- [3] Г. Ф. Жарков, В. Г. Жарков, А. Ю. Цветков, Краткие сообщения по физике ФИАН, № 12, 31 (2001).
- [4] А. Ю. Цветков, Г. Ф. Жарков, В. Г. Жарков, Краткие сообщения по физике ФИАН, № 2, 42 (2002).
- [5] А. Н. Лыков, А. Ю. Цветков, Г. Ф. Жарков, ЖЭТФ **128**, 392 (2005).
- [6] П. И. Безотосный, С. Ю. Гаврилкин, А. Н. Лыков, А. Ю. Цветков, Краткие сообщения по физике ФИАН **41**(6), 8 (2014).
- [7] Е. А. Андрюшин, В. Л. Гинзбург, А. П. Силин, УФН **163**, 105 (1993).
- [8] A. Lykov, Phys. Lett. A **372**, 4747 (2008).
- [9] A. Lykov, Int. J. Mod. Phys. B **23**, 4269 (2009).

- [10] M. Tinkham, *Introduction to superconductivity* (McGraw-Hill Book Company, 1975), p. 149-151.
- [11] Sreeparna Mitra, J. H. Cho, W. C. Lee, et al., Phys. Rev. B **40**, 4 (1989).
- [12] N. Sluchanko, S. Gavrilkin, K. Mitsen, et al., J. Supercond. Nov. Magn. **26**, 1663 (2013).
- [13] K. Flachbart, S. Gabani, K. Gloos, et al., J. Low Temp. Phys. **140**, 339 (2005).
- [14] J. Simonin, Phys. Rev. B **33**, 7830 (1986).
- [15] Н. П. Шабанова, С. И. Красносвободцев, А. В. Варлашкин, А. И. Головашкин, ФТТ **49**, 990 (2007).
- [16] А. Ю. Цветков, Г. Ф. Жарков, А. Н. Лыков, Краткие сообщения по физике ФИАН, № 6, 25 (2004).

Поступила в редакцию 23 апреля 2014 г.