

УДК 537.312.62

МАГНИТНЫЙ ВИХРЬ ВБЛИЗИ ПОВЕРХНОСТИ СВЕРХПРОВОДНИКА

Г. Ф. Жарков, В. Г. Жарков

В рамках теории Гинзбурга – Ландау изучается структура вихревой нити, несущей один квант потока и расположенной на конечном расстоянии от поверхности сверхпроводника. В данной работе найдено распределение магнитного поля и токов в окрестности вихревой нити в лондоновском приближении $\psi = \text{const}$.

1. Структура изолированного вихря, несущего один квант потока $\phi_0 = hc/2e$ и расположенного в толще массивного сверхпроводника второго рода, изучалась во многих работах (см., например, [1 – 3]). Решение системы нелинейных уравнений Гинзбурга – Ландау для векторного потенциала магнитного поля \mathbf{A} и параметра порядка сверхпроводника Ψ определяет поведение магнитного поля $\mathbf{B} = \text{rot}\mathbf{A}$ и модуля параметра порядка $\psi(r)$ вблизи оси вихря (r – радиальная координата, отсчитываемая от оси вихря, $r = 0$). Было, в частности, показано, что модуль параметра порядка ψ на оси вихря обращается в ноль, а поле на оси вихря $B(0)$ конечно и примерно вдвое превышает значение критического магнитного поля H_{c1} , отвечающего началу проникновения вихрей в массивный сверхпроводник. При этом параметр порядка выходит на постоянное значение $\psi = \text{const}$ при удалении от оси вихря на расстояние $r \sim \xi$, а поле $H(r)$ спадает до нуля на расстояниях $r \sim \lambda$, где ξ – длина когерентности, $\lambda = \kappa\xi$ – лондоновская глубина проникновения магнитного поля, κ – известный параметр теории Гинзбурга – Ландау.

Представляет также интерес изучить структуру вихря, когда по мере приближения вихревой нити к границе сверхпроводника часть магнитного потока, связанного с вихрем, уходит во внешнее пространство и происходит соответствующая перестройка параметра порядка в окрестности вихревой нити. Этот вопрос приобретает дополнительное значение еще и потому, что он имеет прямое отношение к проблеме нахождения поверхностного потенциального барьера, препятствующего вхождению магнитных

вихрей в сверхпроводник второго рода (см. [1 – 5]). Поставленному выше вопросу и посвящена настоящая работа, которая является этапом более общего исследования.

Будем исходить из системы нелинейных уравнений Гинзбурга – Ландау [6, 7] для векторного потенциала \mathbf{A} и комплексного параметра порядка сверхпроводника $\Psi = \psi e^{i\Theta}$ (ψ – модуль и Θ – фаза параметра порядка):

$$\text{rot rot } \mathbf{A} = \frac{4\pi}{c} \mathbf{j}, \quad \frac{4\pi}{c} \mathbf{j} = \frac{\psi^2}{\lambda^2} \left(\frac{\phi_0}{2\pi} \nabla \Theta - \mathbf{A} \right), \quad (1)$$

$$\nabla^2 \psi + \frac{1}{\xi^2} (\psi - \psi^3) - \left(\nabla \Theta - \frac{2\pi}{\phi_0} \mathbf{A} \right)^2 \psi = 0. \quad (2)$$

Из условия однозначности параметра порядка $\Psi(\mathbf{r})$ следует, что в цилиндрической системе координат, связанной с осью вихря, фазу $\Theta(\mathbf{r})$ можно выбрать в виде $\Theta = \mu\varphi$, где φ – полярный угол точки наблюдения (x, y) (см. рис. 1), а μ – произвольное целое число (называемое топологическим инвариантом или флюксоидом), которое показывает, сколько квантов потока связано с вихревой нитью. (Ниже будем считать $\mu = 1$.) Фаза $\Theta(\mathbf{r})$ удовлетворяет условию квантования

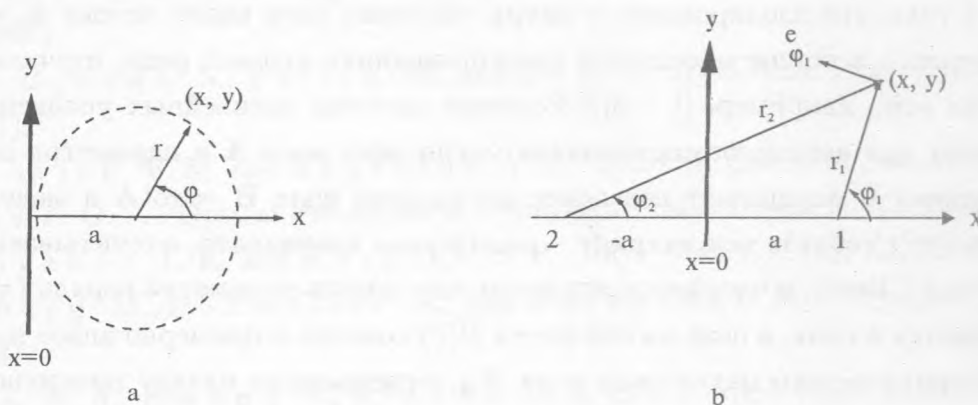


Рис. 1. Система координат а) для вихря, находящегося на расстоянии a от поверхности, б) для вихря (1) и его изображения (2).

$$\oint_C \nabla \Theta d\mathbf{l} = 2\pi\mu, \quad (3)$$

где C – произвольный контур, внутри которого находится ось вихря. Ось вихря расположена на расстоянии a от поверхности сверхпроводника ($x = 0$), а магнитное поле вихря направлено вдоль оси $z > 0$, при этом все функции в (1), (2) зависят лишь от

двух координат (r, φ) . Значения функций в точке $r = 0$, где угол φ не определен, будем понимать как предел при $r \rightarrow 0$.

В случае вихря, находящегося далеко от границ сверхпроводника, потенциал \mathbf{A} имеет лишь одну компоненту $\mathbf{A} = \mathbf{e}_\varphi A(r)$ (вследствие цилиндрической симметрии задачи). В нашем случае (рис. 1) векторный потенциал \mathbf{A} имеет две компоненты в плоскости (x, y) : $\mathbf{A} = \mathbf{e}_x A_x + \mathbf{e}_y A_y$, где \mathbf{e}_x и \mathbf{e}_y — орты вдоль осей x и y ; A_x и A_y зависят только от (x, y) , или от (r, φ) , поскольку

$$x = a + r \cos \varphi, \quad y = r \sin \varphi, \quad r^2 = (x - a)^2 + y^2, \quad \operatorname{tg} \varphi = y / (x - a). \quad (4)$$

Учитывая выражение (1) для тока, выделим из \mathbf{A} вихревую часть потенциала, записав $\mathbf{A} = \mathbf{V} + (\phi_0 / 2\pi) \nabla \Theta$, где $\mathbf{V} = -4\pi c^{-1} (\lambda^2 / \psi^2) \mathbf{j}$, причем $\mathbf{B} = \operatorname{rot} \mathbf{A} = \operatorname{rot} \mathbf{V}$. Уравнение (1) принимает при этом вид

$$\operatorname{rot} \operatorname{rot} \mathbf{V} = -\frac{\psi^2}{\lambda^2} \mathbf{V}. \quad (5)$$

Магнитный поток, связанный с вихрем, есть

$$\Phi = \oint_C \mathbf{A} d\mathbf{l} = \mu \phi_0 + \oint_C \mathbf{V} d\mathbf{l}, \quad (6)$$

где контур C окружает ось вихря. Если на этом контуре вихревой потенциал $\mathbf{V} = 0$, то $\Phi = \mu \phi_0$, т.е. поток внутри контура C квантован. Если же на контуре C потенциал $\mathbf{V} \neq 0$, то магнитный поток (6) внутри контура не равен целому числу квантов потока, а квантуется лишь фаза (3).

Очевидно, что поток (6) через исчезающе малый контур C должен стремиться к нулю, т.е. вблизи оси вихря (при $r \rightarrow 0$) должно выполняться условие $\mu \phi_0 + 2\pi r V_\varphi(r) = 0$, или

$$r V_\varphi(r)|_{r \rightarrow 0} = -\mu \phi_0 / 2\pi. \quad (7)$$

Здесь учтено, что непосредственно вблизи оси вихря (при $r \rightarrow 0$) имеется цилиндрическая симметрия и $\mathbf{V} \rightarrow \mathbf{e}_\varphi V_\varphi(r)$, где \mathbf{e}_φ — единичный орт в направлении роста φ . Заметим, что величина потенциала V_φ (7) на оси вихря не зависит от значения $\psi(0)$, однако величина тока $j = -(c\psi^2 / 4\pi\lambda^2) V$ на оси вихря существенно зависит от $\psi(0)$.

Будем считать, что магнитное поле вне сверхпроводника (при $x < 0$) отсутствует. При этом поле в сверхпроводнике $\mathbf{B} = \operatorname{rot} \mathbf{A}$ имеет лишь одну компоненту: $\mathbf{B} = \mathbf{e}_z B(x, y)$, причем на границе

$$B(x, y)|_{x=0} = 0. \quad (8)$$

Заметим, что очевидное требование $\text{div} \mathbf{j} = 0$ автоматически удовлетворяется, поскольку ток \mathbf{j} сам определяется из уравнения (1).

Условие квантования фазы (3) (или эквивалентное условие (7) на оси вихря) и граничное условие (8) фиксируют решение уравнения (5) для потенциала $V(x, y)$ при заданной функции $\psi(x, y)$.

Уравнение (2) для ψ можно записать в виде

$$\nabla^2 \psi + \frac{1}{\xi^2} (\psi - \psi^3) - \left(\frac{2\pi}{\phi_0} \right)^2 V^2 \psi = 0. \quad (9)$$

При решении уравнения (10) нужно потребовать выполнения обычного условия $\psi = 1$ в глубине сверхпроводника, а также граничного условия теории Гинзбурга – Ландау [6], справедливого на границе сверхпроводник – вакуум:

$$\left. \frac{d\psi}{dx} \right|_{x=0} = 0. \quad (10)$$

(Можно рассматривать и более общие граничные условия, см. [7].) Кроме того, на оси вихря параметр порядка должен обращаться в ноль по закону [2]

$$\psi(r)|_{r \rightarrow 0} = pr^\mu, \quad (11)$$

где $p = \text{const}$, а μ – число квантов потока, связанных осью вихря (в нашем случае $\mu = 1$). Условия (10), (11) фиксируют решение уравнения (9) для параметра порядка $\psi(x, y)$ при заданной функции $V(x, y)$.

2. Приведем прежде всего решение задачи в приближении теории Лондонов, положив в уравнении (1) $\psi = \text{const}$ и считая $a \rightarrow \infty$ (т.е. в случае уединенного вихря вдали от границ [1 – 3]). В цилиндрической системе координат (r, φ, z) имеем $\nabla \Theta = \mathbf{e}_\varphi \mu / r$, $\mathbf{A} = \mathbf{e}_\varphi A(r)$, $\mathbf{B} = \mathbf{e}_z B(r)$, где B удовлетворяет уравнению $\text{rot rot} \mathbf{B} = -(\psi^2 / \lambda^2) \mathbf{B}$, или

$$\frac{d^2 B}{dr^2} + \frac{1}{r} \frac{dB}{dr} - \frac{\psi^2}{\lambda^2} B = 0, \quad (12)$$

причем $\mathbf{A} = (\phi_0 / 2\pi) \nabla \Theta - (\lambda^2 / \psi^2) \text{rot} \mathbf{B}$. Решение задачи дается формулами

$$A(r) = \mu \frac{\phi_0}{2\pi} \frac{\psi}{\lambda} \left\{ \frac{1}{\rho} - K_1(\rho) \right\}, \quad B(r) = \mu \frac{\phi_0}{2\pi} \frac{\psi^2}{\lambda^2} K_0(\rho), \quad \rho = \psi \frac{r}{\lambda}, \quad (13)$$

K_0 и K_1 – функции Мак-Дональда, экспоненциально убывающие на бесконечности, причем

$$\frac{1}{\rho} \frac{d}{d\rho} (\rho K_1(\rho)) = -K_0(\rho), \quad B(r) = \frac{1}{r} \frac{d}{dr} (rA), \quad \frac{4\pi}{c} j = \mu \frac{\phi_0}{2\pi} \frac{\psi^3}{\lambda^3} K_1(\rho). \quad (14)$$

Если вихрь расположен в сверхпроводящем полупространстве ($x > 0$) на расстоянии a от поверхности ($x = 0$), то поле $\mathbf{B} = \mathbf{e}_z B(x, y)$ находится методом изображений как сумма двух решений вида (13) для вихря ($\mu\phi_0$) в точке 1 ($x = a$) и его зеркального изображения ($-\mu\phi_0$) в точке 2 ($x = -a$), см. рис. 1:

$$B(x, y) = \mu \frac{\phi_0}{2\pi} \frac{\psi^2}{\lambda^2} K(x, y), \quad K(x, y) = K_0(\rho_1) - K_0(\rho_2), \quad \rho_1 = \psi \frac{r_1}{\lambda}, \quad \rho_2 = \psi \frac{r_2}{\lambda}, \quad (15)$$

$$r_1 = \sqrt{(x-a)^2 + y^2}, \quad r_2 = \sqrt{(x+a)^2 + y^2}, \quad (16)$$

$$x = a + r_1 \cos\varphi_1 = -a + r_2 \cos\varphi_2, \quad y = r_1 \sin\varphi_1 = r_2 \sin\varphi_2.$$

Поле $B(x, y)$ (15) удовлетворяет граничному условию (8), поскольку при $x = 0$ имеем $\rho_1 = \rho_2$ и $K(x, y) = 0$.

Зная поле \mathbf{B} , находим вихревой потенциал \mathbf{V} из уравнения $\text{rot}\mathbf{B} = 4\pi c^{-1}\mathbf{j} = -\psi^2 \nabla/\lambda^2$, $\mathbf{V} = \mathbf{e}_x V_x + \mathbf{e}_y V_y$:

$$V_x = -\mu \frac{\phi_0}{2\pi} \frac{\partial K(x, y)}{\partial y}, \quad V_y = \mu \frac{\phi_0}{2\pi} \frac{\partial K(x, y)}{\partial x},$$

или, поскольку $dK_0/d\rho = -K_1(\rho)$, $\partial r_i/\partial x = \cos\varphi_i$, $\partial r_i/\partial y = \sin\varphi_i$ ($i = 1, 2$),

$$V_x(x, y) = \mu \frac{\phi_0}{2\pi} \frac{\psi}{\lambda} [K_1(\rho_1) \sin\varphi_1 - K_1(\rho_2) \sin\varphi_2],$$

$$V_y(x, y) = -\mu \frac{\phi_0}{2\pi} \frac{\psi}{\lambda} [K_1(\rho_1) \cos\varphi_1 - K_1(\rho_2) \cos\varphi_2], \quad (17)$$

$$V^2 = \left(\mu \frac{\phi_0}{2\pi} \frac{\psi}{\lambda} \right)^2 [K_1^2(\rho_1) + K_1^2(\rho_2) - 2K_1(\rho_1)K_1(\rho_2)\cos(\varphi_1 - \varphi_2)].$$

При $a \rightarrow \infty$ ($\rho_2 \rightarrow \infty$ и $K_1(\rho_2) \rightarrow 0$) из (17) получаем, в соответствии с (13), потенциал уединенного вихря:

$$\mathbf{V}(\rho_1) = -\mu \frac{\phi_0}{2\pi} \frac{\psi}{\lambda} K_1(\rho_1) \mathbf{e}_{\varphi_1}, \quad \mathbf{e}_{\varphi_1} = -\mathbf{e}_x \sin\varphi_1 + \mathbf{e}_y \cos\varphi_1, \quad (18)$$

где \mathbf{e}_{φ_1} – единичный вектор, ортогональный \mathbf{r}_1 и направленный в сторону роста φ_1 (см. рис. 1).

Рис. 2 и 3 иллюстрируют поведение амплитуды магнитного поля $B(x, y)$ (15) и потенциала $V(x, y)$ (17) при $y = 0$, т.е. на линии, проходящей через центр вихря перпендикулярно поверхности:

$$B(x, 0) = B_0 \left[K_0 \left(\psi \frac{|x-a|}{\lambda} \right) - K_0 \left(\psi \frac{x+a}{\lambda} \right) \right], \quad B_0 = \mu \frac{\phi_0}{2\pi} \frac{\psi^2}{\lambda^2}, \quad (19)$$

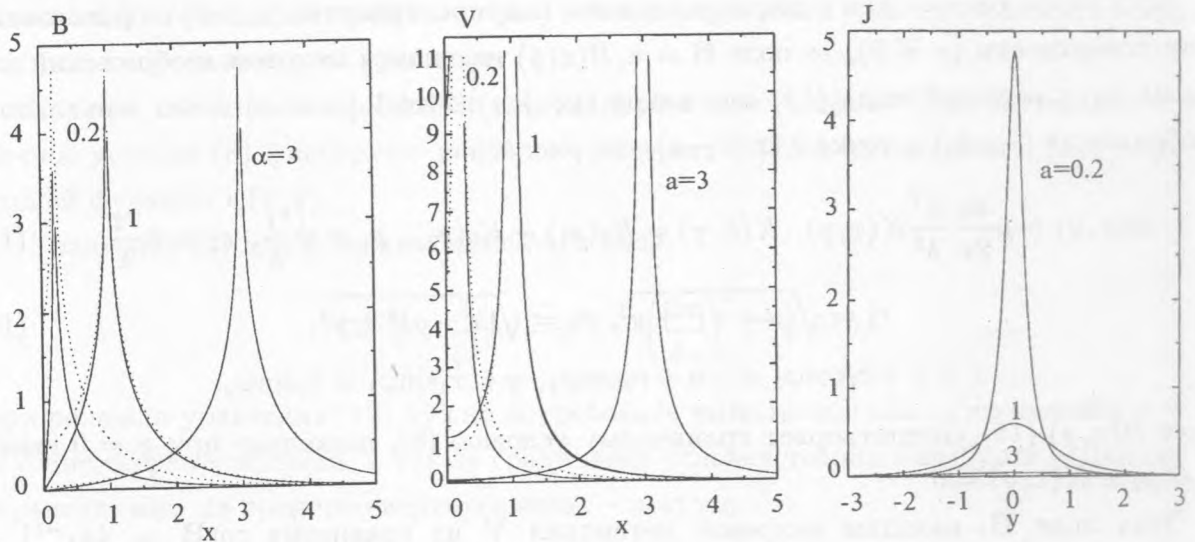


Рис. 2. Зависимость $B(x)$ при разных расстояниях a от оси вихря до границы. (Значения a указаны на кривых.)

Рис. 3. Зависимость потенциала $V(x, y)|_{y=0}$ при разных значениях a .

Рис. 4. Амплитуда поверхностного тока $J(y)$ (21) при разных a .

$$V(x, 0) = V_0 \left[K_1 \left(\psi \frac{|x-a|}{\lambda} \right) - \text{sign}(x-a) K_1 \left(\psi \frac{x+a}{\lambda} \right) \right], \quad V_0 = \mu \frac{\phi_0}{2\pi} \frac{\psi}{\lambda}. \quad (20)$$

Обратим внимание, что значения поля B , потенциала V и тока j на оси вихря расходятся (при $\psi = \text{const}$). (На рис. 2 – 6 значения B и V даны в относительных единицах: B/B_0 и V/V_0).

Хотя всюду на границе сверхпроводника поле $B = 0$ (8), однако по поверхности ($x = 0$) вблизи вихря течет ток $j \neq 0$. При $x = 0$ имеем (см. рис. 1) $\cos \varphi_1 = -\cos \varphi_2 = a/\sqrt{a^2 + y^2}$ и из (17) находим выражение для поверхностного тока:

$$j_y(x, y)|_{x=0} = -\frac{c\mu\phi_0\psi^3}{4\pi^2\lambda^3} J(y), \quad J(y) = \frac{a}{\sqrt{a^2 + y^2}} K_1 \left(\frac{\psi\sqrt{a^2 + y^2}}{\lambda} \right). \quad (21)$$

На рис. 4 изображена амплитуда поверхностного тока $J(y)$ (токовое пятно) при разных расстояниях a вихря до границы.

На рис. 5 изображены уровни равного поля $B(x, y) = \text{const}$, а на рис. 6 – уровни равного потенциала $V(x, y) = \text{const}$ (или тока $j = \text{const}$) при $a = 0,2$ и $a = 1$. Из рис.

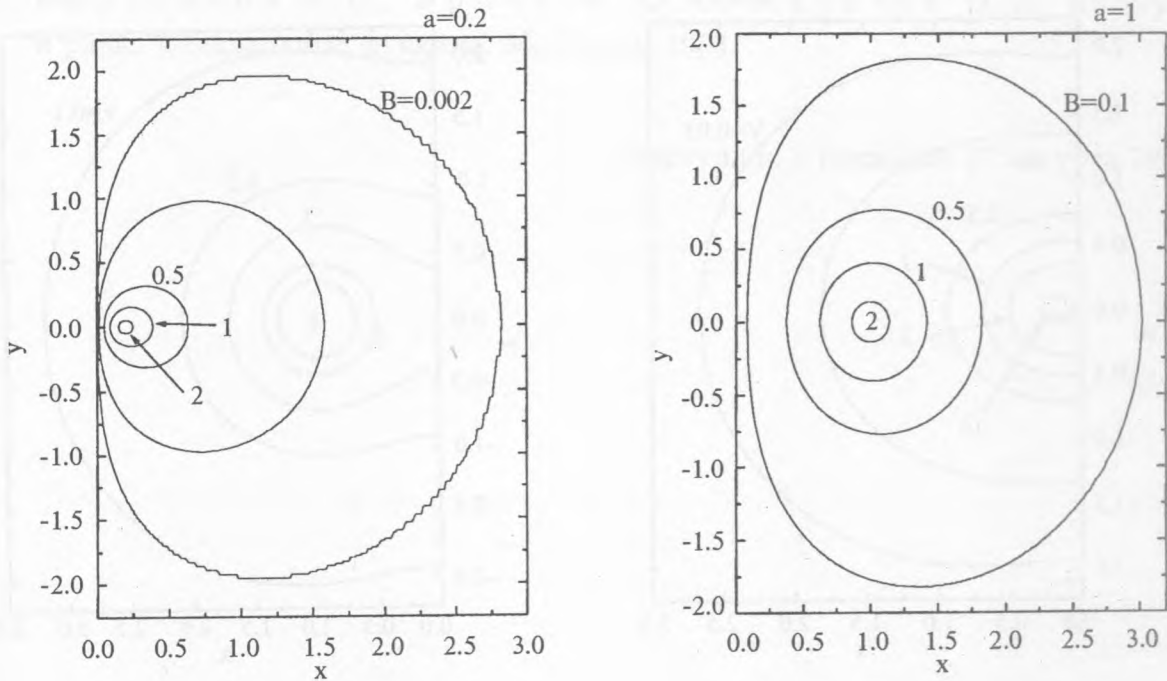


Рис. 5. Уровни равного поля $B(x, y) = \text{const}$ при $a = 0,2$ и $a = 1$.

5, 6 видно, что по мере приближения оси вихря к границе ($x = 0$) распределение поля и потенциала вблизи оси становится δ -образным.

Найдем еще полный магнитный поток Φ в сверхпроводящем полупространстве, связанный с вихрем, находящимся на расстоянии a от границы. Запишем (6) в виде $\Phi = \mu\phi_0(1 - I(a))$. Поскольку на бесконечности ток $\mathbf{j} = 0$ и $\mathbf{V} = 0$, то контур C в интеграле (6) совпадает с границей ($x = 0$). Используя (17) при $x = 0$, получим

$$I(a) = \frac{1}{\pi} \psi \frac{a}{\lambda} \int_{-\infty}^{\infty} K_1 \left(\frac{\psi \sqrt{a^2 + y^2}}{\lambda} \right) \frac{dy}{\sqrt{a^2 + y^2}} = \frac{2}{\pi} \alpha \int_1^{\infty} K_1(\alpha z) \frac{dz}{\sqrt{z^2 - 1}} = e^{-\alpha}$$

(см. [8], с. 345), где $\alpha = \psi a / \lambda$. Поэтому заключенный внутри сверхпроводника поток в приближении Лондонов ($\psi = \text{const}$) равен

$$\Phi = \mu\phi_0(1 - e^{-a\psi/\lambda}), \tag{22}$$

причем экспоненциальный член дает ту часть потока вихря, которая диссипирует через границу во внешнее пространство. Экспоненциальную зависимость (22) обычно получают с помощью интуитивных соображений [1, 2]. Заметим, что в последовательной

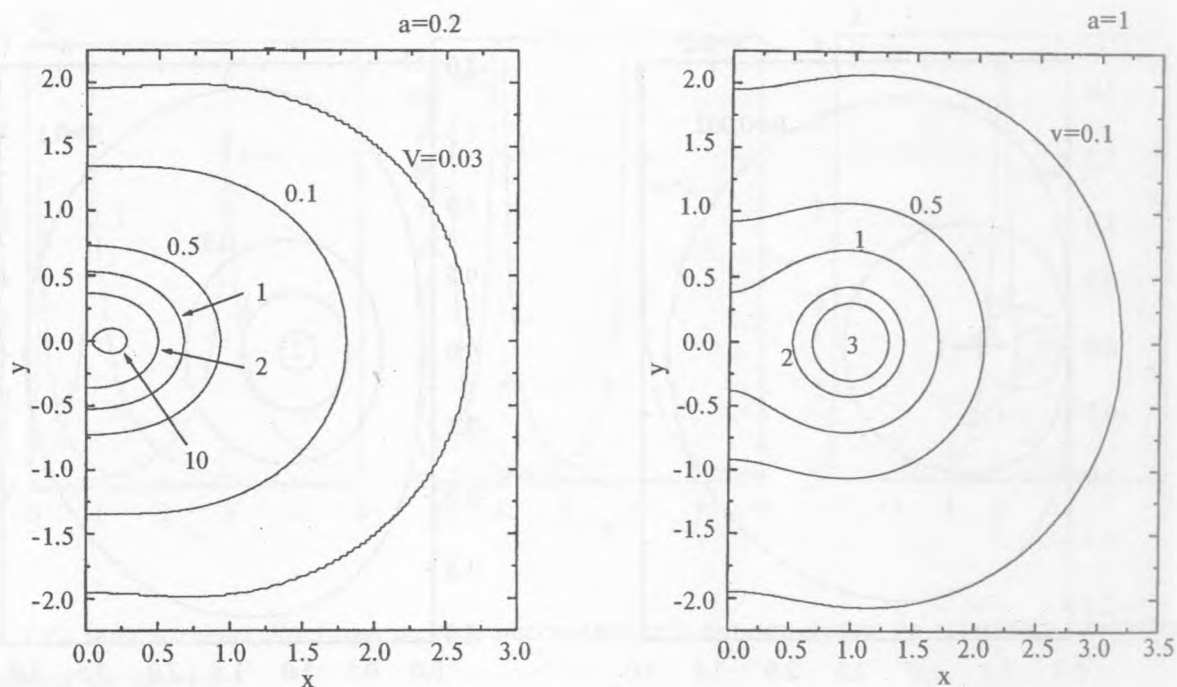


Рис. 6. Уровни равного потенциала $V(x, y) = \text{const}$ при $a = 0,2$ и $a = 1$.

теории, основанной на полной системе уравнений Гинзбурга – Ландау (1), (2), эта зависимость будет иной.

Данная работа поддержана грантом РФФИ N 97-02-17545.

ЛИТЕРАТУРА

- [1] Де - Жен П. Сверхпроводимость металлов и сплавов, М., Мир, 1971.
- [2] Тинкхэм М. Введение в сверхпроводимость, М., Атомиздат, 1980.
- [3] Абрикосов А. А. Основы теории металлов, М., Наука, 1987.
- [4] Веан С. Р., Livingston J. D. Phys. Rev. Lett., **12**, 14 (1964).
- [5] Арутюнян Р. М., Гинзбург В. Л., Жарков Г. Ф. ЖЭТФ, **111**, 2175 (1997).
- [6] Гинзбург В. Л., Ландау Л. Д. ЖЭТФ, **20**, 1064 (1950).
- [7] Андрушин Е. А., Гинзбург В. Л., Силин А. П. УФН, **163**, 105 (1993).

- [8] Прудников А. П., Брычков Ю. А., Маричев О. И. Интегралы и ряды. Специальные функции. М., Наука, 1983.

Поступила в редакцию 27 августа 1997 г.