

# Резонансные моды торцевого джозефсоновского контакта в поле магнитных частиц

А.В. Самохвалов,

Институт физики микроструктур РАН, 603950 Нижний Новгород, Россия

Выполнены расчеты резонансов Фиске в коротком джозефсоновском контакте на стыке тонких сверхпроводящих пленок, помещенный в периодическое поле цепочки магнитных наночастиц. Рассмотрены эффекты соизмеримости, обусловленные взаимодействием волны плотности джозефсоновского тока с резонансными высокочастотными электромагнитными модами контакта в присутствии периодической модуляции разности фаз, создаваемой магнитными частицами.

Экспериментальные исследования взаимодействия массива магнитных частиц с джозефсоновским переходом, показали наличие в такой гибридной системе явно выраженных эффектов соизмеримости, обусловленных взаимным влиянием магнитной (F) и сверхпроводящей (S) подсистем друг на друга [1]. При отсутствии эффекта близости между сверхпроводником и ферромагнетиком, дальнедействующее взаимодействие между F и S подсистемами осуществляется через поля рассеяния магнитных и вихревых структур [2]. Создаваемое частицами неоднородное магнитное поле частично проникает в сверхпроводник и область слабой связи, и вызывает модуляцию калибровочно-инвариантной разности фаз на переходе  $\varphi(r)$ , что приводит к особенностям квантовой интерференции [1,3]. Хорошо известно, что периодическая решетка амплитудных дефектов в области слабой связи существенно влияет на динамические свойства джозефсоновского перехода: на ВАХ контакта возникают дополнительные особенности (ступеньки) при резонансном взаимодействии плазменных волн и движущейся цепочки вихрей [4]. По аналогии, следует ожидать, что и периодическая модуляция разности фаз заметно меняет условия резонансного взаимодействия волны плотности сверхтока с электромагнитными модами контакта. В данной работе теоретически изучено влияние цепочки магнитных частиц на высокочастотные свойства торцевого джозефсоновского контакта.

Рассмотрим короткий джозефсоновский переход на стыке двух тонких сверхпроводящих пленок, толщина которых  $d$  много меньше лондоновской глубины проникновения магнитного поля в сверхпроводник  $\lambda$ , помещенный в периодическое поле цепочки точечных магнитных диполей  $\mathbf{M} = M \mathbf{y}_0$ , как показано на рис.1. Предполагая, что полный ток через переход складывается из сверхтока  $I_c \sin(\varphi)$ , нормального тока  $V/R$  и тока смещения  $C dV/dt$  получим следующее уравнение для разности фаз  $\varphi(r, t)$ :

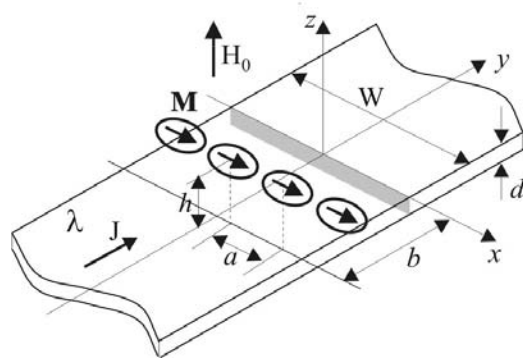


Рис. 1. Схема джозефсоновского перехода с цепочкой магнитных частиц.

$$\frac{\partial^2}{\partial x^2} \left[ \int dq e^{-iqx} \phi(q, t) Q(q) \right] + \gamma^M(x) = \varepsilon \left[ \sin \varphi + \partial^2 \varphi / \partial t^2 + \alpha \partial \varphi / \partial t - \gamma_b \right], \quad (1)$$

$$Q(q) = \frac{4}{\pi^2 \sqrt{4q^2 - 1}} \arctg \left( \frac{\sqrt{4q^2 - 1}}{1 + 2|q|} \right),$$

записанное в безразмерных переменных:  $x \rightarrow x/\Lambda$ ,  $t \rightarrow \omega_J t$ . Здесь  $\Lambda = \lambda^2/d$  - эффективная глубина проникновения, определяющая экранирующие свойства тонкой пленки сверхпроводника, а  $\omega_J = (2eI_c/\hbar C)^{1/2}$  - характерная плазменная частота перехода. Параметр  $\alpha = \beta_c^{-1/2}$  описывает затухание электромагнитных волн в переходе и может быть выражен через параметр МакКамбера-Стюарта  $\beta_c$ . Интегральное слагаемое в (1), где  $\phi(q, t) = \int \varphi(x, t) \exp(iqx)$ , учитывает нелокальную связь между током и разностью фаз в торцевом переходе, обычную для подобных пленочных систем [5]. Безразмерный коэффициент  $\varepsilon = \Lambda \lambda / \lambda_J^2$  характеризует экранирующие свойства перехода, а  $\gamma_b = I_b / j_c dW$  определяется внешним током  $I_b$ . Слагаемое  $\gamma^M(x)$  описывает влияние магнитных частиц на переход, и для рассматриваемой геометрии может быть записано в виде:

$$\gamma^M(x) = 4\pi\mu \sum_{n=1}^{\infty} G_n \cos(nq_a x), \quad q_a = \frac{2\pi}{a}, \quad \mu = \frac{M}{\Phi_0 \Lambda}. \quad (2)$$

Выражения для амплитуд пространственных гармоник  $G_n$  и детали их вычисления приведены в работе [3]. Поскольку амплитуды  $G_n$  достаточно быстро спадают с ростом номера  $n$ , в дальнейшем ог-

раничимся гармонической зависимостью  $\gamma^M(x)$ , оставляя в (2) только слагаемое с  $n = 1$ .

В предельном случае абсолютно непрозрачного перехода ( $\varepsilon = 0$ ) из (1) легко определить распределение разности фаз  $\varphi^M(x)$ , индуцируемое в переходе магнитным полем цепочки магнитных частиц:

$$\varphi^M(x) = \varphi_a \cos(q_a x), \quad \varphi_a = 2\mu G_1 / q_a^2 Q(q_a). \quad (3)$$

Выполненные в [3] расчеты максимального сверхтока  $I_m$  через контакт показали, что в присутствии магнитных частиц зависимость  $I_m$  от внешнего магнитного поля меняется качественно: на фраунгоферовой картине появляются дополнительные максимумы, если магнитный поток эффективного поля  $H_0$  через элементарную ячейку  $S_a = 2\Lambda \times a$  равен целому числу квантов магнитного потока  $\Phi_0$ :

$$f_a = \Phi_a / \Phi_0 = 1, 2, \dots, \quad \Phi_a = H_0 S_a. \quad (4)$$

Для анализа динамических свойств короткого джозефсоновского перехода в поле магнитных частиц представим решение уравнения (1) в виде:

$$\varphi(x, t) = \omega t + \kappa x + \varphi^M(x) + \psi(x, t), \quad (5)$$

где частота  $\omega = \gamma_b / \alpha$  определяется средним напряжением на контакте  $V_0$  ( $\omega = 2eV_0 / \hbar \omega_J$ ), а  $\kappa = 2\pi \Lambda^2 H_0 / \Phi_0$  - пространственный масштаб волны джозефсоновского тока:  $j \sim \sin(\kappa x)$ . Полагая, что возмущение  $\psi(x, t)$  мало из-за низкой добротности контакта ( $\omega / \alpha \sim 1$ ), получим следующее уравнение относительно  $\psi(x, t)$ :

$$\varepsilon^{-1} \int dq e^{-iqx} \psi_{xx}(q, t) Q(q) - \psi_{tt}(x, t) - \alpha \psi_t(x, t) = \sin(\omega t + \kappa x + \varphi_a \cos(q_a x)) \quad (6)$$

Решение (6), удовлетворяющее граничным условиям  $\partial \psi(0, t) / \partial x = \partial \psi(w, t) / \partial x = 0$  следует искать, раскладывая  $\psi(x, t)$  по нормальным модам перехода  $q_l = l\pi / w$ , где  $w = W / \Lambda = m \cdot a$ ,  $m = 1, 2, \dots$ :

$$\psi(x, t) = \text{Im} \left\{ \sum_l P_l e^{i\omega t} \cos(q_l x) \right\}. \quad (7)$$

Постоянный ток через джозефсоновский контакт  $I_{DC}$  как функция напряжения  $V_0$  и магнитного поля  $H_0$  определяется выражением

$$I_{DC} = I_0 \left[ \alpha \omega + \overline{\langle \psi(x, t) \cos(\omega t + \kappa x + \varphi_a \cos q_a x) \rangle} \right],$$

в котором следует выполнить усреднение по координате и времени. Окончательно можно получить следующее выражение, для ВАХ торцевого джозефсоновского контакта в поле магнитных частиц:

$$\frac{I_{DC}}{I_0} = \alpha \omega \left( 1 + \frac{1}{4} \sum_l \frac{|F_l|^2}{(\omega^2 - \omega_l^2)^2 + \alpha^2 \omega^2} \right), \quad (8)$$

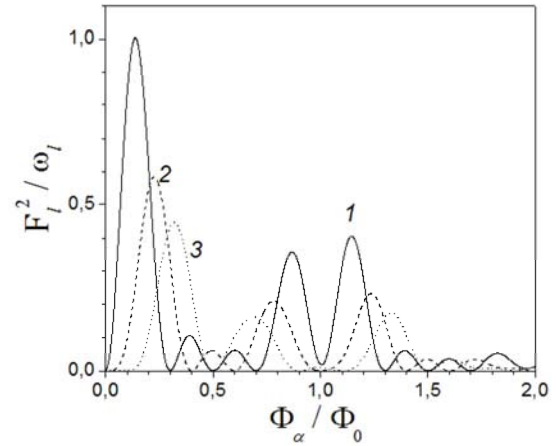


Рис. 2. Зависимость амплитуды ступеньки  $|F_l|^2 / \omega_l$  от величины магнитного потока  $f_a = \Phi_a / \Phi_0$ . Цифрой указан порядковый номер ступеньки  $l = 1 \div 3$ .

где  $I_0 = j_c W d$ , а зависящий от внешнего магнитного поля фактор  $F_l$  определяется выражением

$$F_l = \frac{2}{w} \int_0^w dx \cos(q_l x) e^{i\kappa x + i\varphi_a \cos q_a x}.$$

При фиксированной величине внешнего поля  $H_0$  выражение (8) представляет собой сумму лоренцевых линий с центрами при напряжениях

$$V_l = \left( \frac{\hbar \omega_J}{2e} \right) \omega_l, \quad \omega_l = q_l \sqrt{\frac{2\pi Q(q_l)}{\varepsilon}}, \quad l = 1, 2, \dots \quad (9)$$

Заметим, что спектр линий неэквидистантный, что отражает специфические особенности дисперсии электромагнитных мод торцевого контакта. Зависимость амплитуды  $l$ -ступеньки от внешнего магнитного поля определяется фактором  $F_l$  и представлена на рис.2.

Работа выполнена при поддержке РФФИ (№03-02-16774) и программы РАН «Квантовая макрофизика».

1. A. Y. Aladyshkin, A. A. Fraerman, S. A. Gusev, et al., JMMM 258-259, 406 (2003).

2. I. F. Lyuksyutov and V. Pokrovsky, Phys. Rev. Lett. 81, 2344 (1998).

3. А. В. Самохвалов, Письма в ЖЭТФ 78, 822 (2003).

4. А. А. Голубов, И. Л. Серпученко, А. В. Устинов, ЖЭТФ 94, 297 (1988); R. Fehrenbacher, V. Geshkenbein, and G. Blatter, Phys. Rev. B 45, 5450 (1992); M. Itzler and M. Tinkham, Phys. Rev. B 51, 435 (1995); B. Malomed and A. Ustinov, Phys. Rev. B 41, 254 (1990).

5. Ю. М. Иванченко, Т. К. Соболева, ФТТ 32, 2029 (1990); V. G. Kogan, V. V. Dobrovitski, J.R. Clem, et al., Phys. Rev. B 63, 144501 (2001).