## 01

## Консервативное флуктуационно-электромагнитное взаимодействие проводящей наночастицы с гладкой поверхностью конденсированной среды

## © Г.В. Дедков, А.А. Кясов

Кабардино-Балкарский государственный университет, Нальчик E-mail: gv\_ dedkov@mail.ru; nano@kbsu.ru

## Поступило в Редакцию 24 октября 2006 г.

Впервые получены общие формулы для консервативной силы флуктуационноэлектромагнитного взаимодействия сферической нейтральной наночастицы с гладкой поверхностью конденсированной среды, учитывающие как электрические, так и магнитные составляющие. Результаты расчета взаимодействия наночастиц меди с медной поверхностью показывают, что вклад магнитных составляющих является преобладающим при всех расстояниях, превышающих радиус частицы R, а в области расстояний, превышающих  $\sim 10R$ , доминирует пропорциональный температуре вклад ближних мод поверхности, убывающий обратно пропорционально кубу расстояния.

PACS: 05.40.-а, 4л.20.Jb

Флуктуационно-электромагнитное взаимодействие (ФЭВ) малой проводящей частицы с поверхностью конденсированного тела, в отличие от взаимодействия диэлектрической частицы, имеет свою специфику. В этом случае, наряду с флуктуационным электрическим моментом, у частицы имеется значительный (а у металлической частицы он может стать определяющим) магнитный момент. Флуктуационный магнитный момент возникает даже у неподвижной немагнитной частицы за счет токов Фуко, генерируемых переменным внешним магнитым полем, проникающим в нее [1].

61

Эффективным способом решения поставленной задачи является общий метод расчета ФЭВ, развитый в наших работах [2–5]. Он оправдал себя не только при решении статических задач (силы Ван-дер-Ваальса, радиационный теплообмен), но и при рассмотрении ФЭВ в случае релятивистского движения малых частиц. В соответствии с этим методом в дипольном приближении сила взаимодействия наночастицы с поверхностью представляется в виде

$$F_z = \left\langle \frac{\partial}{\partial z} (\mathbf{dE} + \mathbf{mB}) \right\rangle, \tag{1}$$

где **d** и **m** — флуктуационные дипольный электрический и магнитный момент, **E** и **B** — компоненты электромагнитного поля. Все указанные величины включают спонтанные и индуцированные составляющие, а угловые скобки обозначают квантово-статистическое усреднение. Диференцирование производится по координате z декартовой системы, ось которой направлена по нормали к поверхности.

Фактически, в работах [2-5] на основе (1) были получены все общие формулы для силы ФЭВ, действующей на релятивистскую частицу, обладающую флуктуационным электрическим дипольным моментом в собственной системе отсчета. В рассматривавшемся случае флуктуационный магнитный момент частицы в системе отсчета покоящейся поверхности возникал вследствие релятивистских преобразований векторов поляризации и намагниченности. Для покоящейся проводящей наночастицы с отличной от нуля электрической и магнитной поляризуемостью моменты **d** и **m** входят в формулу (1) более симметричным образом. С учетом этого все вычисления в ее правой части проводятся в полном соответствии с работами [2–5]. Полагая в конечных выражениях температуру частицы и поверхности одинаковой и равной *T*, а скорость частицы равной нулю, представим *F<sub>z</sub>* в виде

$$F_z = F_z^{(1)} + F_z^{(2)}, (2)$$

$$\begin{split} F_{z}^{(1)} &= -\frac{\hbar}{\pi} \int_{0}^{\infty} d\omega \left(\frac{\omega}{c}\right)^{4} \\ &\times \int_{0}^{\infty} duu \exp(-2\omega z u/c) \Big\{ \left[ (2u^{2} - 1)\tilde{\Delta}_{e}(u,\varepsilon) - \tilde{\Delta}_{m}(u,\varepsilon) \right] \alpha_{e}(i\omega) \\ &+ \left[ (2u^{2} - 1)\tilde{\Delta}_{m}(u,\varepsilon) - \tilde{\Delta}_{e}(u,\varepsilon) \right] \alpha_{m}(i\omega) \Big\}, \end{split}$$
(3)  
$$F_{z}^{(2)} &= -\frac{2\hbar}{\pi} \int_{0}^{\infty} d\omega \left(\frac{\omega}{c}\right)^{4} \left[ \exp(\hbar\omega/kT) - 1 \right]^{-1} \\ &\times \Big\{ \int_{0}^{1} duu \operatorname{Im} \Big[ \exp(2i\omega z u/c) \left( (1 - 2u^{2})\tilde{\Delta}_{e}(u,\varepsilon) + \tilde{\Delta}_{m}(u,\varepsilon) \right) \alpha_{e}(\omega) \\ &+ \exp(2i\omega z u/c) \left( (1 - 2u^{2})\tilde{\Delta}_{m}(u,\varepsilon) + \tilde{\Delta}_{e}(u,\varepsilon) \right) \alpha_{m}(\omega) \Big] \\ &+ \int_{0}^{\infty} duu \exp(-2\omega z u/c) \operatorname{Im} \Big[ \left( (2u^{2} + 1)\Delta_{e}(u,\varepsilon) + \Delta_{m}(u,\varepsilon) \right) \alpha_{e}(\omega) \\ &+ \left( (2u^{2} + 1)\Delta_{m}(u,\varepsilon) + \Delta_{e}(u,\varepsilon) \right) \Big] \alpha_{m}(\omega) \Big\}, \end{split}$$
(4)

где  $\hbar$  и c — постоянная Планка и скорость света в вакууме, k — постоянная Больцмана, z — расстояние до поверхности,  $\alpha_{e,m}(\omega)$  — электрическая и магнитная поляризуемость, а функции  $\Delta_{e,m}$  и  $\tilde{\Delta}_{e,m}$  определены выражениями

$$\Delta_e = \frac{\varepsilon u - \sqrt{u^2 + 1 - \varepsilon \mu}}{\varepsilon u + \sqrt{u^2 + 1 - \varepsilon \mu}}, \qquad \Delta_m = \frac{\mu u - \sqrt{u^2 + 1 - \varepsilon \mu}}{\mu u + \sqrt{u^2 + 1 - \varepsilon \mu}}, \qquad (5)$$

$$\tilde{\Delta}_{e} = \frac{\varepsilon u - \sqrt{u^{2} + \varepsilon \mu - 1}}{\varepsilon u + \sqrt{u^{2} + \varepsilon \mu - 1}}, \qquad \tilde{\Delta}_{m} = \frac{\mu u - \sqrt{u^{2} + \varepsilon \mu - 1}}{\mu u + \sqrt{u^{2} + \varepsilon \mu - 1}}.$$
(6)

В формулах (5)-(8)  $\varepsilon$  и  $\mu$  — зависящие от частоты диэлектрическая и магнитная проницаемость конденсированной среды. Аргументы функ-

ций  $\Delta_{e,m}$ ,  $\tilde{\Delta}_{e,m}$  и  $\varepsilon$  и  $\mu$  для краткости не указаны. В дальнейшем будем считать поверхность немагнитной ( $\mu = 1$ ).

Формулы (3) и (4) отвечают не зависящей и зависящей от температуры компонентам силы притяжения частицы к поверхности, причем первое слагаемое в фигурных скобках (4) обусловлено вкладом радиационных электромагнитных мод поверхности, а второе — вкладом мод ближнего поля. Как непосредственно видно, формулы (3), (4) обладают полной перестановочной симметрией по отношению к "электрическим" (с индексом "е") и "магнитным" (с индексом "m") величинам. Из (3), в частности, легко получить классические выражения для сил Ван-дер-Ваальса и Казимира [6], полагая  $\alpha_m(\omega) = 0$ .

Переход к незапаздывающему пределу, отвечающему силам Ван-дер-Ваальса, возможен при условии, что в спектрах поглощения частицы и поверхности имеется характерная частота  $\bar{\omega}$ , такая, что  $\lambda = 2\bar{\omega}z/c \ll 1$ . В этом случае вклады магнитных составляющих взаимодействия обнуляются, и формулы (2)–(4) приводятся к виду

$$F_{z} = F_{z}^{(1)} + F_{z}^{(2)} = -\frac{3}{4\pi} \frac{\hbar}{z^{4}} \int_{0}^{\infty} \frac{\varepsilon(i\omega) - 1}{\varepsilon(i\omega) + 1} \alpha_{e}(i\omega) d\omega$$
$$-\frac{3}{2\pi} \frac{\hbar}{z^{4}} \int_{0}^{\infty} \operatorname{Im} \left[ \frac{\varepsilon(\omega) - 1}{\varepsilon(\omega) + 1} \alpha_{e}(\omega) \right] \left[ \exp(\hbar\omega/kT) - 1 \right]^{-1} d\omega.$$
(7)

Порядок отношения  $F_z^{(2)}/F_z^{(1)}$  определяется величиной  $\omega_W/\overline{\omega}$ , где  $\omega_W = kT/\hbar$  — частота Вина. При нормальной температуре  $\omega_W = 4 \cdot 10^{13} \, \mathrm{s}^{-1}$ , а так как  $\overline{\omega}$  обычно находится в оптическом диапазоне, то температурный вклад в силу Ван-дер-Ваальса, как правило, не превышает долей процента.

При учете запаздывания ситуация принципиально изменяется. При этом необходимо заметить, что вклад магнитных составляющих взаимодействия проявляется уже на малых расстояниях от поверхности  $(z \sim 1 \text{ nm})$ , т.е. "в зоне" Ван-дер-Ваальсовых сил. Применим (3), (4) для расчета взаимодействия между металлической сферической наночастицей (с радиусом *R*) и поверхностью. Для простоты будем считать, что частица и поверхность характеризуются одинаковой диэлектрической функцией  $\varepsilon(\omega) = 1 + i4\pi\sigma/\omega$ , где  $\sigma$  — статическая проводимость.

Для функций  $\alpha_{e,m}(\omega)$  используем классические аппроксимации [1]:

$$\alpha_e(\omega) = R^3 \frac{\varepsilon(\omega) - 1}{\varepsilon(\omega) + 2} = R^3 \varphi_e(\omega), \tag{8}$$

$$\alpha_m(\omega) = -\frac{R^3}{2} \left[ 1 - \frac{3}{R^2 k^2} + \frac{3}{Rk} \operatorname{ctg}(Rk) \right] \equiv -R^3 \varphi_m(x),$$
$$x = Rk = R(1+i)\sqrt{2\pi\sigma\omega}/c.$$
(9)

С учетом этого формула (3) приводится к удобному для расчета виду  $(a = (R/z)^{0.5} \lambda_R^{0.5}, \lambda_R = 2\pi\sigma R/c)$ :

$$F_{z}^{(1)} = -\frac{\hbar c}{32\pi} \left(\frac{R}{z}\right)^{3} \frac{1}{z^{2}} \int_{0}^{\infty} dx x^{4} e^{-x} \\ \times \int_{1}^{\infty} \frac{du}{u^{4}} \left\{ R_{e}(u, x) \varphi_{e}(cx/2zu) + R_{m}(u, x) \varphi_{m}\left(a(x/u)^{0.5}\right) \right\}, \quad (10)$$

$$R_e(u, x) = (2u^2 - 1) \frac{u(1 + \lambda_0 x/u) - (u^2 + \lambda_0 x/u)^{3/5}}{u(1 + \lambda_0 x/u) + (u^2 + \lambda_0 x/u)^{0.5}} - \frac{u - (u^2 + \lambda_0 x/u)^{0.5}}{u + (u^2 + \lambda_0 x/u)^{0.5}},$$
(11)

$$R_m(u, x) = (2u^2 - 1) \frac{u - (u^2 + \lambda_0 x/u)^{0.5}}{u + (u^2 + \lambda_0 x/u)^{0.5}} - \frac{u(1 + \lambda_0 x/u) - (u^2 + \lambda_0 x/u)^{0.5}}{u(1 + \lambda_0 x/u) + (u^2 + \lambda_0 x/u)^{0.5}},$$
(12)

где  $\lambda_0 = 8\pi\sigma_Z/c$ ,  $a = 0.5(\lambda_0 R/z)^{0.5}$ . Теперь обратимся к вычислению  $F_z^{(2)}$ . При этом можно пренебречь вкладом членов (4), связанных с электрической поляризацией, так как они определяются малым фактором  $\omega_{\scriptscriptstyle W}/\sigma \sim 10^{-4}.$  С учетом этого формула (4) для температурных составляющих мод ближнего поля

 $F_{\!z}^{(2,ev)}$ и радиационных мод $F_{\!z}^{(2,rad)}$  приводятся к виду

$$F_{z}^{(2,ev)} = \frac{\hbar\omega_{W}}{2\pi R} \left(\frac{R}{z}\right)^{4} \left\{ -\frac{1}{\lambda_{0}\lambda_{W}} \int_{0}^{\infty} \frac{dt\varphi_{m}(bt^{0.5})}{t(e^{t}-1)} \right. \\ \left. \times \int_{0}^{\infty} dxx^{4}e^{-x} \left[ -x + \left(0.5(x^{2} + (x^{4} + \lambda_{0}\lambda_{W}t^{2})^{0.5})\right)^{0.5} \right] \right. \\ \left. + \left. 0.5 \int_{0}^{\infty} \frac{dtt(1 - 0.5\varphi_{m}(bt^{0.5}))}{(e^{t}-1)} \right. \\ \left. \times \int_{0}^{\infty} dxx^{2}e^{-x} \left[ -x + \left(0.5(x^{2} + (x^{4} + \lambda_{0}\lambda_{W}t^{2})^{0.5})\right)^{0.5} \right] \right\}, \quad (13)$$

$$F_{z}^{(2,rad)} = \frac{1}{4\pi} \frac{\hbar\omega_{W}}{z} \left(\frac{R}{z}\right)^{3}$$

$$\times \int_{0}^{\infty} \frac{dx}{(e^{x}-1)} \left[ (3\lambda_{W}^{2}x^{2}-6)\sin(\lambda_{W}x) - (\lambda_{W}^{3}x^{3}-6\lambda_{W}x)\cos(\lambda_{W}x) \right],$$
(14)

где  $\lambda_W = 2\omega_W z/c$ ,  $b = 2R\sqrt{2\pi\sigma\omega_W}/c$ . Кажущаяся расходимость интеграла по переменной *t* в (13) при  $t \to 0$  компенсируется функцией в квадратных скобках. Основной вклад в температурную зависимость (13) и (14) определяется частотой  $\omega_W$ .

Из структуры подынтегральных выражений (10), (13), (14) видно, что роль эффектов запаздывания определяется параметрами  $\lambda_0$ ,  $\lambda_W$ , b и  $\lambda_0\lambda_W$ . При T = 300 K,  $\sigma = 5.2 \cdot 10^{17}$  s<sup>-1</sup> (рассматриваем контакт медной наночастицы с поверхностью меди) для указанных величин получим 44z,  $2.6 \cdot 10^{-4}z$ , 0.075R и  $0.011z^2$  соответственно, где z и R выражены в nm. Поэтому расчет  $F_z^{(1)}$  уже в нанометровом диапазоне расстояний требует учета эффекта запаздывания, для  $F_z^{(2,ev)}$  запаздывание заметно проявляется при z > 10 nm, а для  $F_z^{(2,rad)}$  — только в диапазоне микрометровых расстояний.



**Рис. 1.** Сила консервативного взаимодействия медной наночастицы с поверхностью меди при T = 300 К. a - R = 20 nm;  $I - F_z^{(1)}$  без учета магнитных вкладов,  $2 - F_z^{(1)}$  с учетом магнитных вкладов, 3 — температурный вклад  $F_z^{(2)}$ , 4 — суммарная величина  $F_z$ . b - R = 100 nm;  $I - F_z^{(1)}$  без учета магнитных вкладов,  $2 - F_z^{(1)}$  с учетом магнитных вкладов,  $3 - F_z = F_z^{(1)} + F_z^{(2)}$ .



**Рис. 2.** Вклад радиационных мод поверхности меди в силу взаимодействия с медной наночастицей с радиусом R = 300 nm (T = 300 K).

Результаты расчета сил взаимодействия для наночастиц меди с радиусом 20 и 100 nm и поверхностью меди по формулам (10), (13) показаны на рис. 1, *a*, *b*. На рис. 2 приведен радиационный вклад  $F_z^{(2,rad)}$  (14) для частицы с радиусом 300 nm. Эта часть силы взаимодействия имеет осциллирующий характер с периодом, близким к  $c/\omega_W$ , но по абсолютной величине, как мы видим, весьма мала. Из рис. 1 вытекают несколько основных выводов: 1) магнитный вклад в силу  $F_z^{(1)}$  является доминирующим на расстояниях z > R (ср. линии 1 и 2 на рис. 1, *a*), а в  $F_z^{(2,ev)}$  — на всех расстояниях; 2) температурный вклад доминирует на расстояниях z > 200 nm (при R = 20 nm); 3) в области преобладания  $F_z^{(2,ev)}$  сила взаимодействия металлической наночастицы с металлической поверхностью убывает по закону  $\sim z^{-3}$ .

Таким образом, вклад магнитной поляризации металлических наночастиц в силу консервативного взаимодействия с металлической поверхностью является принципиально важным (и даже доминирующим) и обнаруживает специфическую зависимость от температуры, размера частиц, проводимости (частицы и поверхности) и расстояния.

- [2] Kyasov A.A., Dedkov G.V. // Nuclear Instr. Meth. 2002. B95. P. 247.
- [3] Дедков Г.В., Кясов А.А. // ФТТ. 2003. Т. 45. В. 10. С. 1729.
- [4] Dedkov G.V., Kyasov A.A. // Phys. Low-Dim. Struct. 2003. V. 1/2. P. 1.
- [5] Dedkov G.V., Kyasov A.A. // Phys. Lett. 2005. V. A339. P. 212.
- [6] Лифииц Е.М., Питаевский Л.П. // Статистическая физика. Ч. 2. М.: Физматлит, 2002. 490 с.