

Газовый разряд в электростатическом реле после прохождения критического состояния $x_{кр}$ при дальнейшем сближении электродов не возникает. Это обусловлено тем, что за время движения от $x_{кр}$ до замыкания контактов K величина заряда Q остается практически постоянной (Q — адиабатичность), а следовательно, и E остается постоянной и всегда меньше $E_{пор}$.

Величина заряда Q , приходящегося на одно срабатывание электростатическое реле, определяется выражением

$$Q_1 = C(x_{кр}) V_{ср} = d \sqrt{\frac{2}{3} \alpha C_0}, \quad (5)$$

где C_0 — начальная электрическая емкость конденсатора при $x=0$, α — коэффициент упругости пружины.

Для изготовления электростатических реле высокой чувствительности желательно применять конденсаторы минимальной емкости и пружины с малым α . При изготовлении электростатических реле необходимо обеспечить высокую чистоту обработки поверхностей обкладок конденсатора для исключения влияния неоднородностей поля (токи с острия), которые могут привести к нежелательному эффекту «засыпания» электростатического реле, т. е. прекращению интегрирования зарядов.

ЛИТЕРАТУРА

1. Neher H. V. The Rev. Sci. Instr., **24**, 99, 1953.
2. Neher H. V. J. Geoph. Res., **69**, 807, 1964.
3. Шаврин П. И., Тельцов М. В., Сенчуро И. Н., Шумшуров В. И., Кочнов В. Т. «Вестн. Моск. ун-та» физ., астроном., № 5, 106, 1967.
4. Anderson H. R., Despain L. G., Neher H. V. Nucl. Instr. and Methods., **47**, 1, 1967.
5. Антонова И. А., Писаренко Н. Ф., Савенко И. А., Шумшуров В. И. «Геомagnetизм и аэрономия», **4**, 781, 1964.
6. Pawelzik J. Kerntechnik **10**, 567, 1968.
7. Шумшуров В. И. «Измерительная техника», № 10, 92, 1971.

Поступила в редакцию
29.10 1971 г.

НИИЯФ

УДК 535.14

А. Б. КУКАНОВ, Г. А. ЛАВРОВА

К ТЕОРИИ СИНХРОТРОННОГО ИЗЛУЧЕНИЯ ЗАРЯЖЕННОЙ ТОЧЕЧНОЙ ЧАСТИЦЕЙ, ОБЛАДАЮЩЕЙ ДИПОЛЬНЫМИ МОМЕНТАМИ

После открытия пульсаров резко возрос интерес к проблеме излучения движущимися объектами (точечными и протяженными), характеризующимися, в частности, магнитным дипольным моментом [1—2].

В настоящей заметке обобщаются результаты [3—4]. Рассмотрим излучение в прозрачной изотропной среде с характеристиками $\varepsilon = \varepsilon(\omega)$ и $\mu = \mu(\omega)$ заряженной точечной частицей, обладающей магнитным и электрическим дипольными моментами и движущейся по винтовой линии, получим

$$x_e = R \cos \tilde{\omega} t; \quad y_e = R \sin \tilde{\omega} t; \quad z_e = v_{\parallel} t. \quad (1)$$

Здесь v_{\parallel} — постоянная составляющая скорости частицы вдоль оси z , а $\tilde{\omega}$ — постоянная угловая скорость вращения частицы вокруг этой оси.

Выражение для потерь можно записать в виде [5—7]:

$$P = \frac{i}{4\pi^3} \int \omega^{-1} T_{\nu\alpha}^{-1} G_{\nu\alpha} e^{ik(\vec{r}_e - \vec{r}_e') - i\omega(t-t')} dt' d^3k d\omega, \quad (2)$$

$$G_{\nu\alpha} = \{e v_{\nu} - ic [\vec{k} \vec{\mu}]_{\nu} + i\pi_{\nu} (\vec{k} \vec{v}) + \dot{\pi}_{\nu}\} \{e v'_{\alpha} + ic [\vec{k} \vec{\mu}']_{\alpha} - i\pi'_{\alpha} (\vec{k} \vec{v}') + \dot{\pi}'_{\alpha}\}. \quad (3)$$

Здесь $\vec{r}_e = \vec{r}_e(t)$, $\vec{r}_e' = \vec{r}_e'(t')$, а $T_{\nu\alpha}^{-1}$ определено в [6], e — заряд частицы, $\vec{\mu}$ и $\vec{\pi}$ — ее магнитный и электрический дипольные моменты в лабораторной системе отсчета, причем проекции векторов $\vec{\mu}(\mu_\rho, \mu_\varphi, \mu_z)$ и $\vec{\pi}(\pi_\rho, \pi_\varphi, \pi_z)$ вдоль осей локального трехгранника ($\vec{e}_\rho, \vec{e}_\varphi, \vec{e}_z$) цилиндрической системы координат остаются постоянными. Имеем

$$\mu_x = \mu_\rho \cos \tilde{\omega} t - \mu_\varphi \sin \tilde{\omega} t, \quad \mu_y = \mu_\rho \sin \tilde{\omega} t + \mu_\varphi \cos \tilde{\omega} t \quad (4)$$

и аналогичные соотношения между компонентами $\vec{\pi}$. Для дальнейших вычислений в (2) мы должны воспользоваться суммой

$$\langle \exp[-ix \sin \alpha] \rangle = \sum_{p=-\infty}^{\infty} J_p(x) \exp[-ip\alpha]$$

и суммами, получающимися отсюда дифференцированием по x и α . Интегрирование по азимутальному углу Ψ , по k и t' аналогично [5]. Окончательно получаем следующее выражение для количества энергии, излучаемой в единицу времени:

$$P = \frac{1}{c^2} \int_0^\infty \int_0^\pi \sum_{p=-\infty}^{\infty} \frac{\mu \omega^2}{c'} \langle \dots \rangle \delta(\omega \beta_{\parallel} n \cos \theta + \tilde{\omega} p - \omega) \sin \theta d\theta d\omega \quad (5)$$

$$\langle \dots \rangle = \left\langle e^2 \left\{ \left[v_{\parallel}^2 + \frac{p^2 R^2 \tilde{\omega}^2}{x^2} - \left(\frac{p R \tilde{\omega} \sin \theta}{x} + v_{\parallel} \cos \theta \right)^2 \right] J_p^2 + R^2 \tilde{\omega}^2 J_p'^2 \right\} + \right.$$

$$+ \tilde{\omega}^2 \left[\pi_\rho^2 \left(J_p'^2 + \frac{p^2}{x^2} J_p^2 \cos^2 \theta \right) + \pi_\varphi^2 \left(J_p'^2 \cos^2 \theta + \frac{p^2}{x^2} J_p^2 \right) \right] +$$

$$+ \frac{n^2 \omega^2}{c^2} \left\{ \pi_z^2 \sin^2 \theta \left(\frac{p R \tilde{\omega} \sin \theta}{x} + v_{\parallel} \cos \theta \right)^2 J_p^2 + (\pi_\varphi^2 \cos^2 \theta + \pi_\rho^2) \times \right.$$

$$\times \left[R \tilde{\omega} \sin \theta (J_p' + J_p'') + \frac{p v_{\parallel} \cos \theta}{x} J_p \right]^2 + (\pi_\varphi^2 + \pi_\rho^2 \cos^2 \theta) \times$$

$$\times \left[R \tilde{\omega} \sin \theta \left(\frac{p}{x} J_p' - \frac{p}{x^2} J_p \right) + v_{\parallel} \cos \theta J_p' \right]^2 - \pi_z \pi_\varphi \sin 2\theta \times$$

$$\times \left(\frac{p R \tilde{\omega} \sin \theta}{x} + v_{\parallel} \cos \theta \right) J_p \left[R \tilde{\omega} \sin \theta (J_p' + J_p'') + \frac{p v_{\parallel} \cos \theta}{x} J_p \right] \left. \right\} +$$

$$+ n^2 \omega^2 \left\{ \mu_z^2 \sin^2 \theta J_p^2 + (\mu_\rho^2 + \mu_\varphi^2 \cos^2 \theta) \frac{p^2}{x^2} J_p^2 + [(\mu_\varphi^2 + \mu_\rho^2 \cos^2 \theta) J_p'^2 - \right.$$

$$- \mu_\varphi \mu_z \sin 2\theta \frac{p}{x} J_p'] + 2 \frac{n^2 \omega^2}{c} \left\{ \pi_z \mu_\rho \sin \theta \left(\frac{p R \tilde{\omega} \sin \theta}{x} + v_{\parallel} \cos \theta \right) \times \right.$$

$$\times \frac{p}{x} J_p' - \mu_z \pi_\rho \sin \theta \left[R \tilde{\omega} \sin \theta (J_p' + J_p'') + \frac{p v_{\parallel} \cos \theta}{x} J_p \right] J_p -$$

$$- \cos \theta (\mu_\rho \pi_\varphi - \mu_\varphi \pi_\rho) R \tilde{\omega} \sin \theta \left[(J_p' + J_p'') \frac{p}{x} J_p + \left(\frac{p}{x} J_p' - \frac{p}{x^2} J_p \right) J_p' \right] -$$

$$- v_{\parallel} \cos^2 \theta (\mu_\rho \pi_\varphi - \mu_\varphi \pi_\rho) \left(J_p'^2 + \frac{p^2}{x^2} J_p^2 \right) \left. \right\} + e \pi_\rho \tilde{\omega} \left[2 R \tilde{\omega} (J_p'^2 + \right.$$

$$+ \frac{p^2}{x^2} J_p^2 \cos^2 \theta) - v_{\parallel} \sin 2\theta \frac{p}{x} J_p'] + 2 e \omega n J_p \left[- \mu_z R \tilde{\omega} \sin \theta J_p' + \right.$$

$$+ \mu_\varphi J_p' \left(\frac{2p}{x} R \tilde{\omega} \cos \theta - v_{\parallel} \sin \theta \right) \left. \right] + 2 n \omega J_p J_p' \tilde{\omega} \left[- \mu_z \pi_\rho \sin \theta - \right.$$

$$\begin{aligned}
& -2 \cos \theta (\pi_{\varphi} \mu_{\rho} - \pi_{\rho} \mu_{\varphi}) \frac{\rho}{x} \Big] + 2e\pi_{\rho} \frac{n\omega}{c} \left[\sin \theta \cos \theta \tilde{\omega} R \times \right. \\
& \quad \times J_{\rho} \left(\frac{\rho}{x} J'_{\rho} - \frac{\rho}{x^2} J_{\rho} \right) \left(\frac{\rho}{x} R \tilde{\omega} \cos \theta - \sin \theta v_{\parallel} \right) + \\
& \quad + J_{\rho} J'_{\rho} v_{\parallel} \cos \theta \left(2 \frac{\rho}{x} R \tilde{\omega} - v_{\parallel} \cos \theta \sin \theta - \frac{\rho}{x} R \tilde{\omega} \sin^2 \theta \right) + \\
& \quad + \sin \theta R^2 \tilde{\omega}^2 J'_{\rho} (J_{\rho} + J''_{\rho}) \Big] + 2 \frac{n\omega}{c} \tilde{\omega} \sin \theta \left\{ (\pi_{\rho}^2 + \pi_{\varphi}^2) \times \right. \\
& \quad \times \left[R \tilde{\omega} \frac{\rho}{x} J_{\rho} \left(\frac{\rho}{x} J'_{\rho} - \frac{\rho}{x^2} J_{\rho} \right) + R \tilde{\omega} J'_{\rho} (J_{\rho} + J''_{\rho}) + 2v_{\parallel} \operatorname{ctg} \theta \times \right. \\
& \quad \times \frac{\rho}{x} J_{\rho} J'_{\rho} \Big] - \pi_{\rho}^2 \sin \theta \frac{\rho}{x} J_{\rho} \left[v_{\parallel} \cos \theta J'_{\rho} + R \tilde{\omega} \sin \theta \left(\frac{\rho}{x} J'_{\rho} - \right. \right. \\
& \quad \left. \left. - \frac{\rho}{x^2} J_{\rho} \right) \right] - \pi_{\varphi}^2 \sin \theta J'_{\rho} \left[v_{\parallel} \cos \theta \frac{\rho}{x} J_{\rho} + R \tilde{\omega} \sin \theta (J_{\rho} + J''_{\rho}) \right] - \\
& \quad \left. - \pi_{\varphi} \pi_z \cos \theta J'_{\rho} J_{\rho} (v_{\parallel} \cos \theta + R \tilde{\omega} \sin \theta \frac{\rho}{x}) \right\}. \quad (6)
\end{aligned}$$

Здесь J_{ρ} , J'_{ρ} , J''_{ρ} зависят от аргумента

$$x = \frac{\omega n}{c} R \sin \theta, \quad c' = \frac{c}{n}, \quad n = n(\omega) = \sqrt{\epsilon \mu}, \quad \beta_{\parallel} = \frac{v_{\parallel}}{c}.$$

Положим, в (5), (6) $\tilde{\omega} = 0$. Используя значения сумм

$$\sum_{p=-\infty}^{\infty} J_p^2(x) = 1; \quad \sum_{p=-\infty}^{\infty} J_p'^2(x) = \frac{1}{2}; \quad \sum_{p=-\infty}^{\infty} \frac{\rho^2}{x^2} J_p^2(x) = \frac{1}{2}; \quad (7)$$

$$\sum_{p=-\infty}^{\infty} J_p J_p' = 0; \quad \sum_{p=-\infty}^{\infty} p J_p J_p' = 0; \quad \sum_{p=-\infty}^{\infty} p J_p^2 = 0 \quad (8)$$

и интегрируя в (5), (6) по θ , при $n\beta_{\parallel} > 1$ находим

$$\begin{aligned}
P = & \frac{e^2 v_{\parallel}}{c^2} \int \mu \omega \left(1 - \frac{1}{n^2 \beta_{\parallel}^2} \right) d\omega + \frac{2v_{\parallel} (\mu_{\varphi} \pi_{\rho} - \mu_{\rho} \pi_{\varphi})}{v_{\parallel}^3 c} \int \mu \omega^3 d\omega + \\
& + \frac{v_{\parallel}}{v_{\parallel}^2 c^2} \int \mu \omega^3 \left[\pi_z^2 \left(1 - \frac{1}{n^2 \beta_{\parallel}^2} \right) + \frac{(\pi_{\rho}^2 + \pi_{\varphi}^2)}{2} \left(1 + \frac{1}{n^2 \beta_{\parallel}^2} \right) \right] d\omega + \\
& + \frac{v_{\parallel}}{v_{\parallel}^2 c^2} \int \mu n^2 \omega^3 \left[\mu_z^2 \left(1 - \frac{1}{n^2 \beta_{\parallel}^2} \right) + \frac{(\mu_{\rho}^2 + \mu_{\varphi}^2)}{2} \left(1 + \frac{1}{n^2 \beta_{\parallel}^2} \right) \right] d\omega. \quad (9)
\end{aligned}$$

При $n\beta_{\parallel} < 1$ получаем $P=0$. Если в формуле (9) сделать преобразования (17) [7] к значениям $\vec{\mu}$ и $\vec{\pi}$ в системе покоя, то получим известные результаты [8—10, 7] для интенсивности излучения Вавилова—Черенкова зарядом и дипольными моментами.

Нетрудно получить формулы (28) и (29) работы [3], а также подтвердить замечания относительно интенсивности излучения вращающимися диполями в среде, сделанные на стр. 406 в [1].

Положим в (5), (6) $\epsilon = \mu = 1$, $e = 0$, $\vec{\pi} = 0$, $\mu_{\varphi} = 0$ и после вычислений устремим $R \rightarrow 0$ (частица равномерно движется вдоль оси z , ее момент $\vec{\mu}$ равномерно вращается около этой оси). Мы получим

$$P = \frac{\mu_{\rho}^2 \tilde{\omega}^4}{4c^3} \int_0^{\pi} \frac{(1 + \cos^2 \theta) \sin \theta d\theta}{(1 - \beta_{\parallel} \cos \theta)^5} = \frac{2}{3} \frac{\mu_{\rho}^2 \tilde{\omega}^4}{c^3} \frac{1 + 2\beta_{\parallel}^2}{(1 - \beta_{\parallel}^2)^4}. \quad (10)$$

При $\beta_{\parallel} = 0$ получаем результат [11].

Авторы благодарят профессора А. А. Соколова за обсуждение настоящей работы.

ЛИТЕРАТУРА

1. Гинзбург В. Л. «Успехи физических наук», **103**, 393, 1971.
2. Сб. «Явления нестационарности и звездная эволюция», под ред. А. А. Боярчука, гл. 3. М., «Наука», 1972.
3. Докучаев В. П. «Изв. вузов», радиофизика, **14**, 60, 1971.
4. Соколов А. А., Жуковский В. Ч. и др. «Изв. вузов», радиофизика, № 2, 107, 1971.
5. Куканов А. Б. «Вестн. Моск. ун-та», физ., астр., **11**, № 5, 132, 1971.
6. Куканов А. Б. «Изв. вузов», физика, № 1, 47, 1970.
7. Куканов А. Б. «Изв. вузов», физика, № 2, 28, 1961.
8. Тамм И. Е., Франк И. М. ДАН СССР, **14**, 107, 1937.
9. Гинзбург В. Л. ЖЭТФ, **10**, 589, 1940.
10. Франк И. М. «Изв. АН СССР», сер. физика, **6**, 3, 1942.
11. Ландау Л. Д., Лифшиц Е. М. «Классическая теория поля». М., «Наука», 1967, стр. 247.

Поступила в редакцию
15.11 1971 г.

Кафедра
теоретической физики

УДК 525.11 : 525.223

Л. А. САВРОВ

СВЯЗЬ КОЭФФИЦИЕНТОВ СФЕРИЧЕСКОГО И ЭЛЛИпсоИДАЛЬНОГО РАЗЛОЖЕНИЯ СИЛЫ ТЯЖЕСТИ В СЛУЧАЕ ЗЕМНОГО ДВУХОСНОГО ЭЛЛИпсоИДА

Используя выражения разложения потенциала в ряд по сферическим функциям в случае симметрии по отношению к оси вращения Земли [1], можно написать для силы тяжести на поверхности земного двухосного эллипсоида вращения формулу

$$g = \sum_{n=0}^{\infty} (n+1) \frac{\rho_0^n}{\rho^{n+2}} I_n P_n(\varphi) \frac{\partial \rho}{\partial r}, \quad (1)$$

где I_n — зональные сферические коэффициенты, зависящие от распределения плотности внутри Земли, $P_n(\varphi)$ — полиномы Лежандра, ρ_0 — радиус выбранной сферы, ρ — расстояние от центра Земли (начала системы координат) до земной поверхности; r — нормаль к земной поверхности в точке с координатами $\lambda, \mu, \nu, \varphi$ — широта. В системе эллипсоидальных координат λ, μ, ν на поверхности эллипсоида Земли ($\lambda=0$) для осесимметричного случая ($\nu=\text{const}$, $E_n^m(\nu)=\text{const}$) формула разложения силы тяжести по произведениям эллипсоидальных функций $E(\mu)E(\nu)$ [2] примет вид

$$g = \sum_{n=0}^{\infty} \sum_{m=1}^{2n+1} C_n^m E_n^m(\mu), \quad (2)$$

где $C_n^m = B_n^m E_n^m(\nu=\text{const})$ — коэффициенты эллипсоидального разложения, $E_n^m(\mu)$ — эллипсоидальные функции n -го порядка, m — индекс, показывающий число функций соответствующего из четырех типов.