

Б. Н. ГЕРШМАН, А. В. САМСОНОВ

О МЕЛКОМАСШТАБНЫХ ЭЛЕКТРОСТАТИЧЕСКИХ ПОЛЯХ  
В ИОНОСФЕРЕ

(Представлено академиком В. Л. Гинзбургом 25 XI 1970)

Без учета влияния электростатических полей невозможно дать интерпретацию таких явлений, как дрейфы неоднородностей электронной концентрации в области  $F$  ионосферы, ускорение заряженных частиц в магнитосфере и др., поэтому исследования электростатических полей в верхней атмосфере привлекают внимание (1-3). Мы остановимся лишь на проникновении мелкомасштабных полей из области  $E$  в область  $F$ , что важно для выяснения природы возникновения ионосферных неоднородностей (4-6). В ряде исследований (6-8) этот вопрос, на наш взгляд, трактовался не вполне правильно, что связано с неучетом процессов диффузионного расплывания неоднородностей. Важную роль диффузии при переносе мелкомасштабных полей мы отметили в (9). Там же было показано, что выводы (6-8) для полей с очень большими масштабами, где влияние диффузии менее существенно, остаются справедливыми.

Ниже, опираясь на уравнение для амплитуды потенциала  $\Phi$  электростатического поля  $\mathbf{E}$  ( $\mathbf{E} = -\nabla\Phi$ ) из (9), покажем, что при учете диффузии процесс просачивания полей с небольшими горизонтальными масштабами заметно затрудняется. Как и в (9), используем плоскостную модель ионосферы, направив ось  $z$  вертикально вверх, а ось  $x$  — по геомагнитному меридиану. При использовании такой модели можно в случае малых возмущений представить потенциал  $\Phi$  в виде интеграла Фурье по  $x$ ,  $y$  и рассматривать по отдельности составляющие типа

$$\Phi_k = \Phi(z) \exp(ik_1x + ik_2y).$$

В качестве условий мелкомасштабности, согласно (9), используем ограничения

$$l_{x,y} < H; \quad (1)$$

$$2\alpha_p l_x^2 N_0 \ll D_{0i}, \quad (2)$$

где  $H$  — высота однородной атмосферы,  $\alpha_p$  — коэффициент рекомбинации,  $D_{0i}$  — коэффициент продольной диффузии для ионов,  $N_0$  — равновесное значение электронной концентрации. Масштабы  $l_x \simeq k_x^{-1}$  и  $l_y \simeq k_y^{-1}$  характеризуют степень неоднородности полей в горизонтальных направлениях.

При выполнении условий (1) и (2) вне приэкваториальной зоны имеем уравнение для амплитуды потенциала  $\Phi$  (9)

$$\begin{aligned} & (2\sigma_{0i} \sin^2 \chi + \sigma_{1i} \cos^2 \chi) d^2\Phi/dz^2 + \{2ik_1 \sin \chi \cos \chi (2\sigma_{0i} - \sigma_{1i}) + \\ & + 2\sin^2 \chi d\sigma_{0i}/dz + \cos^2 \chi d\sigma_{1i}/dz\} d\Phi/dz - \{k_1^2 (2\sigma_{0i} \cos^2 \chi + \\ & + \sigma_{1i} \sin^2 \chi) + k_2^2 \sigma_{1i} - ik_2 \cos \chi d\sigma_{2i}/dz - ik_1 \sin \chi \cos \chi \frac{d}{dz} (2\sigma_{0i} - \sigma_{1i})\} \Phi = \\ & = e\bar{u}_z \frac{dN_0}{dz} + \frac{H_0}{c} \bar{u}_y \cos \chi \frac{d\sigma_{1i}}{dz} - \frac{H_0}{c} \cos \chi (\bar{u}_z \cos \chi - \bar{u}_y \sin \chi) \frac{d\sigma_{2i}}{dz} + \\ & + \frac{H_0}{c} \sigma_{1i} \overline{(\mathbf{h} \operatorname{rot} \mathbf{u})} - \frac{H_0}{c} \sigma_{2i} \overline{(\mathbf{h} \operatorname{rot} [\mathbf{h}\mathbf{u}])} + \frac{eN_0}{1 + \beta_1^2} \overline{\operatorname{div} \mathbf{u}} \equiv f(z). \quad (3) \end{aligned}$$

Здесь  $\sigma_{0i}$ ,  $\sigma_{1i}$  и  $\sigma_{2i}$  характеризуют вклад ионов соответственно в продольную, поперечную и холловскую проводимости плазмы,  $u$  — скорость нейтральных частиц,  $h$  — единичный вектор в направлении геомагнитного поля  $H_0$ ,  $e$  — абсолютная величина заряда электрона,  $\chi$  — геомагнитное наклонение,  $\beta_i = \Omega_H / \nu_i$  ( $\Omega_H$  — гирочастота ионов,  $\nu_i$  — число столкновений ионов с молекулами). Черта над некоторыми величинами в правой части (2) означает, что фактор  $\exp(ik_1x + ik_2y)$  должен быть опущен. В правой части (3) сосредоточены слагаемые, приводящие к возбуждению полей при движениях ионосферного газа. Поскольку значения проводимостей  $\sigma_{1i}$  и  $\sigma_{2i}$  максимальны в области  $E$ , то на этих высотах создаются наиболее благоприятные условия для внутриионосферной генерации полей.

Уравнение (3) отличается от используемого для описания процесса переноса крупномасштабных полей в (2) (см. также (6, 7), где было принято  $f(z) = 0$ ) прежде всего заменой  $\sigma_0$  на  $2\sigma_{0i}$ , смысл которой связан с учетом неидентичности амбиполяриной диффузии для полей различных масштабов. Замена  $\sigma_0$  на  $2\sigma_{0i}$  довольно существенна, так как  $\sigma_0$  определяется прежде всего движением электронов, в силу чего  $\sigma_0 \gg 2\sigma_{0i}$ .

В области  $E$  имеем неравенство  $2\sigma_{0i} \gg \sigma_{1i}$ , которое, однако, здесь выполняется не с очень большим запасом. В области  $F$  выполнение этого условия улучшается. Далее, для умеренных или высоких широт ( $\cos^2 \chi \sim 1$ ) примем, что  $2\sigma_{0i} \operatorname{tg}^2 \chi \gg \sigma_{1i}$ . Используя для проводимости  $\sigma_{0i}$  высотное распределение  $\sigma_{0i} \sim \exp\left(\int \frac{dz}{H}\right)$ , приходим от (3) к более простому уравнению

$$\begin{aligned} & \frac{d^2\Phi}{dz^2} + \left\{ 2ik_1 \operatorname{ctg} \chi + \frac{1}{H} + \frac{\operatorname{ctg}^2 \chi}{2\sigma_{0i}} \frac{d\sigma_{1i}}{dz} - \right. \\ & \left. - \left( 2ik_1 \operatorname{ctg} \chi \operatorname{cosec}^2 \chi + \frac{\operatorname{ctg}^2 \chi}{H} \right) \frac{\sigma_{1i}}{2\sigma_{0i}} \right\} \frac{d\Phi}{dz} + \\ & + \left\{ \frac{ik_1}{H} \operatorname{ctg} \chi - k_1^2 \operatorname{ctg}^2 \chi - \left( k_1^2 + k_2^2 \sin^2 \chi - k_1^2 \operatorname{ctg}^{-1} \chi + \frac{ik_1 \operatorname{ctg}^3 \chi}{H} \right) \frac{\sigma_{1i}}{2\sigma_{0i}} + \right. \\ & \left. + ik_2 \frac{\operatorname{ctg} \chi}{2 \sin \chi \sigma_{0i}} \frac{d\sigma_{2i}}{dz} - ik_1 \frac{\operatorname{ctg} \chi}{2\sigma_{0i}} \frac{d\sigma_{1i}}{dz} \right\} \Phi = f_1(z), \end{aligned} \quad (4)$$

где  $f_1(z) = (2\sigma_{0i} \sin^2 \chi)^{-1} f(z)$ .

Известным преобразованием член с первой производной по  $z$  в (4) может быть ликвидирован. После этого несложно написать решение в приближении геометрической оптики, которое хорошо выполняется для случая малых масштабов. Далее мы выпишем это решение сразу же с учетом граничных условий. В качестве первого из таких условий можно взять требование  $\Phi \rightarrow 0$  при  $z \rightarrow \infty$  (6, 8). Второе ограничение связано с тем, что на нижней кромке ионосферы, где принимается  $z = 0$ , токи становятся очень слабыми. В силу непрерывности нормальной компоненты плотности тока можно в качестве второго граничного условия принять, что  $f_z = 0$  при  $z = 0$ . Если на этом уровне значительные ветры отсутствуют, то последнее условие эквивалентно приближенному соотношению  $d\Phi/dz + ik_1 \operatorname{ctg} \chi \Phi = 0$ .

Используя оба граничных условия, в приближении геометрической оптики из (4) имеем

$$\begin{aligned} \Phi = & - \frac{1}{2k_1 \sqrt[4]{\psi(z)}} \left\{ \exp \left( k_1 \int_0^z \sqrt{\psi(z')} dz' - ik_1 \operatorname{ctg} \chi z \right) \times \right. \\ & \times \int_0^z \frac{1}{\sqrt[4]{\psi(z')}} \exp \left( -k_1 \int_0^{z'} \sqrt{\psi(z'')} dz'' + ik_1 \operatorname{ctg} \chi z' \right) f_1(z') dz' + \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
& + \exp\left(-k_1 \int_0^z \sqrt{\psi(z')} dz' - ik_1 \operatorname{ctg} \chi z\right) \times \\
& \times \left[ \int_0^\infty \frac{1}{\sqrt[4]{\psi(z')}} \exp\left(-k_1 \int_0^{z'} \sqrt{\psi(z'')} dz'' + ik_1 \operatorname{ctg} \chi z'\right) f_1(z') dz' + \right. \\
& \left. + \int_0^z \frac{1}{\sqrt[4]{\psi(z')}} \exp\left(k_1 \int_0^{z'} \sqrt{\psi(z'')} dz'' + ik_1 \operatorname{ctg} \chi z'\right) f_1(z') dz' \right], \quad (5)
\end{aligned}$$

где  $\psi = \operatorname{cosec}^2 \chi (1 + \operatorname{cosec}^2 \chi) \sigma_{11} / 2\sigma_{01}$ .

Если источники сосредоточены не в очень широком интервале высот (скажем, в пределах области  $E$ ), то вне (выше) этого интервала первым слагаемым в фигурной скобке (5) можно пренебречь. Тогда изменения  $\Phi(z)$  по абсолютной величине определяются в первую очередь фактором  $\exp\left(-k_1 \int_0^z \sqrt{\psi(z')} dz'\right)$ . При оценках проникновения полей из области  $E$  в область  $F$  можно грубо считать, что убывание амплитуд на расстоянии  $\Delta z$  ( $\Delta z \ll H$ ) происходит по закону  $\exp(-\delta k_1 \sqrt{\sigma_{11} / 2\sigma_{01}} \Delta z)$ , где  $\delta \sim 1$ . Из-за не очень сильного выполнения неравенства  $\sigma_{11} \ll 2\sigma_{01}$ , эффективное затухание должно иметь место на расстояниях, лишь в несколько раз превышающих путь  $l_1 \simeq 1/k_1$ . При малых масштабах  $l_1$ , удовлетворяющих условиям (2) и (3), последнее свидетельствует о практической невозможности просачивания мелкомасштабных электростатических полей из области  $E$  в область  $F$  ионосферы.

Горьковский государственный университет  
им. Н. И. Лобачевского

Поступило  
20 XI 1970

#### ЦИТИРОВАННАЯ ЛИТЕРАТУРА

- <sup>1</sup> Г. Альвен, К. Г. Фельдхаммер, *Космическая электродинамика*, М., 1967.  
<sup>2</sup> М. Н. Фаткуллин, Н. П. Бенькова, *Ионосферные исследования*, сборн. статей, № 19, 1970, стр. 136.  
<sup>3</sup> Г. Л. Глазевич, *Ионосферные исследования*, сборн. статей, № 19, 1970, стр. 90.  
<sup>4</sup> M. Dagg, *J. Atm. Terr. Phys.*, **11**, 139 (1957).  
<sup>5</sup> В. П. Докучаев, *Изв. высш. учебн. завед., Радиофизика*, **3**, 901 (1960).  
<sup>6</sup> G. C. Reid, *Radio Science*, **69D**, 827 (1965).  
<sup>7</sup> J. R. Spreiter, B. H. Briggs, *J. Geophys. Res.*, **66**, 1731 (1961).  
<sup>8</sup> D. T. Farley, *J. Geophys. Res.*, **66**, 3956 (1960).  
<sup>9</sup> Б. Н. Гершман, А. В. Самсонов, *Изв. высш. учебн. завед., Радиофизика*, **13**, 1312 (1970).