

Я. П. ТЕРЛЕЦКИЙ

**ОБ ИНДУЦИРОВАНИИ ПОТОКОВ БЫСТРЫХ ЗАРЯЖЕННЫХ  
ЧАСТИЦ ВРАЩАЮЩИМИСЯ НАМАГНИЧЕННЫМИ  
КОСМИЧЕСКИМИ ТЕЛАМИ**

(Представлено академиком С. И. Вавиловым 5 II 1945)

Благодаря несовпадению направления магнитного момента  $\vec{\mu}$  с осью вращения, как у Земли, так и у Солнца, в пространстве, окружающем эти космические тела, кроме магнитного поля

$$\vec{H} = \frac{3 \vec{r} (\vec{\mu} \vec{r}) - \mu r^2}{r^5}, \quad (1)$$

индуцируется еще электрическое поле

$$\vec{E} = \frac{1}{cr^3} \left[ \vec{r} \left[ \vec{\omega} \vec{\mu} \right] \right], \quad (2)$$

где  $\vec{r}$  — радиус-вектор, проведенный из центра тела в точку наблюдения,  $\vec{\omega}$  — вектор циклической частоты вращения,  $c$  — скорость света.

Электрическое поле (2) должно ускорять находящиеся в нем заряженные частицы, что может привести к заметным космическим явлениям.

Так как, согласно (1) и (2), вблизи поверхности тела  $E \ll H$ , то выходящие с нее с малыми начальными скоростями заряды можно практически считать движущимися по поверхностям трубок малого радиуса вдоль магнитных силовых линий\*. В среднем, оставляя без внимания обращение заряда по поверхности трубки вокруг ее оси, заряд можно считать движущимся с ускорением вдоль по соответствующей магнитной силовой линии.

Для определения энергии  $\mathcal{E}$ , накапливаемой зарядом при указанном движении, надо подсчитать работу, совершаемую им в электрическом поле (2) вдоль по магнитной силовой линии. Производя этот подсчет для заряда, выходящего с поверхности тела и достигающего точки с координатами  $r, \vartheta, \varphi$  ( $r$  — расстояние от центра тела,  $\vartheta$  — угол магнитной широты, отсчитываемой от магнитного экватора,  $\varphi$  — угол магнитной долготы, отсчитываемой от меридиана, проходящего через магнитный и географический полюсы), мы получаем следующее выражение:

$$\mathcal{E} = \frac{e}{c} \omega \mu \sin \Theta \left| \frac{\cos \varphi \cos \vartheta}{r} \left[ \sin \vartheta \mp \sqrt{\frac{r}{r_0} - \cos^2 \vartheta} \right] \right|, \quad (3)$$

\* Обоснование этой картины движения зарядов публикуется автором в другом месте.

где  $r_0$  — радиус космического тела,  $e$  — заряд частицы,  $\Theta$  — угол между направлениями  $\vec{\mu}$  и  $\vec{\omega}$ . В полученном выражении знак — надо ставить в случае, если траектория заряда не пересекает плоскости магнитного экватора; в противном случае берется знак +.

Для зарядов, возвращающихся на поверхность тела, энергию, выраженную в электронвольтах, согласно (3), можно записать в виде:

$$V = 3,6 \cdot 10^{-3} \frac{H_m r_0^2 \sin \Theta}{T} |\sin 2\vartheta \cos \varphi|, \quad (4)$$

где  $H_m$  — максимальное магнитное поле на поверхности тела, выраженное в гауссах,  $r_0$  — радиус тела в километрах,  $T$  — период вращения в сутках. Согласно (4) максимальная энергия, достижимая в поле Земли ( $H_m = 0,7$  гаусса,  $r_0 = 6,4 \cdot 10^3$  км,  $T = 1$  сутки,  $\Theta = 18^\circ$ ), составляет  $3 \cdot 10^4$  eV; в поле Солнца ( $H_m \approx 50$  гаусс,  $r_0 = 7 \cdot 10^5$  км,  $T = 31$  суток,  $\Theta = 6^\circ$ ) составляет  $2 \cdot 10^8$  eV.

Предсказываемый эффект возможно связать с рядом гелио- и геофизических явлений. Кроме того, нет основания считать намагниченность и несовпадение  $\vec{\mu}$  и  $\vec{\omega}$  свойством, присущим среди всех космических тел только Земле и Солнцу. Если предположить, что на некоторых звездах магнитное поле такого же порядка и характера, как на Солнце, то среди известных больших звезд можно указать порядочное число, могущих индуцировать потоки частиц с энергиями космических лучей.

Московский государственный университет  
им. М. В. Ломоносова

Поступило  
5 II 1945