

**МОДЕЛИРОВАНИЕ ВЗАИМОДЕЙСТВИЯ ИОНОВ КИСЛОРОДА
 $O^+ - O^{+2}$ С ДИПОЛИЗАЦИОННЫМИ ФРОНТАМИ В СОПРОВОЖДЕНИИ
ЭЛЕКТРОМАГНИТНОЙ ТУРБУЛЕНТНОСТИ В ХВОСТЕ
МАГНИТОСФЕРЫ ЗЕМЛИ**

Пархоменко Е.И.¹, Попов В.Ю.^{1,2,3}, Малова Х.В.^{1,4}, Зеленый Л.М.¹

¹*Институт космических исследований РАН, Москва, ул. Профсоюзная 84/32
117997, Россия e-mail: jookove@mail.ru*

²*Физический факультет МГУ им. М.В. Ломоносова, Москва, Ленинские горы, д. 1, стр. 2
119991, Россия*

³*Национальный исследовательский университет «Высшая школа экономики», Москва,
Трифоновская ул., 57, стр. 1, 101000, Россия e-mail: masterlu@mail.ru*

⁴*НИИ ядерной физики им. Д.В. Скobelцына МГУ, Москва, Ленинские горы д.1, стр. 2,
119991, Россия e-mail: hmalova@yandex.ru*

Статья поступила в редакцию 25.12.2018, одобрена к печати 30.01.2019

Работа посвящена исследованию ускорения частиц плазмы в процессе магнитных диполизаций в токовом слое магнитосферного хвоста Земли. Построена численная модель, позволяющая оценивать ускорение ионов кислорода $O^+ - O^{+2}$ в двух возможных сценариях: (A) прохождения множественных диполизационных фронтов; (B) прохождения диполизационных фронтов в сопровождении крупномасштабной электромагнитной турбулентности. Получены энергетические спектры ускоренных частиц двух сортов: ионов кислорода O^+ и O^{+2} . Показано, что на разных временных масштабах сценарии (A)–(B) способствуют различному ускорению популяций частиц. Чем ближе масштаб изменения поля к гиропериоду ионов, тем эффективней перенос энергий от полям к частицам. Так, ионы кислорода O^{+2} эффективно ускоряются в процессе (A) прохождения множественных диполизационных фронтов и увеличивают энергии до 3 МэВ, в то время как ионы O^+ – до 1.7 МэВ. Показано, что учет электромагнитных флуктуаций, сопровождающих магнитную диполизацию, может объяснить появление потоков ионов кислорода с энергиями больше 3 МэВ в хвосте магнитосферы Земли.

Ключевые слова: солнечный ветер, магнитосфера Земли, диполизационные фронты, ускорение частиц.

Литература

- Birn J., Runov A., Hesse M. Energetic ions in dipolarization events // J. Geophys. Res. 2015. Vol. 120. P. 7698. DOI: 10.1002/2015JA021372.
Delcourt D. C. Particle acceleration by inductive electric fields in the inner magnetosphere // J.

- Atm. Solar Ter. Phys. 2002. Vol. 64. P. 551. DOI:10.1016/S1364-6826(02)00012-3.
- Greco A., Artemyev A., Zimbardo G. Heavy ion acceleration at dipolarization fronts in planetary magnetotails // Geophys. Res. Lett. 2015. Vol. 42. P. 8280. DOI:10.1002/2015GL066167.
- Grigorenko E. E., Kronberg E. A., Daly P. W. Heating and acceleration of charged particles during magnetic dipolarizations // Cosmic Res. 2017. Vol. 55. P. 57. DOI: 10.1134/S0010952517010063.
- Runov A., Angelopoulos V., Sitnov M., Sergeev V. A., Nakamura R. et al. Dipolarization fronts in the magnetotail plasma sheet // Planetary and Space Science. Vol. 59. P. 517. DOI: 10.1016/j.pss.2010.06.006.
- Zelenyi L.M., Malova H.V., Artemyev A.V., Popov V.Yu., Petrukovich A.A. Thin current sheets in collisionless plasma: equilibrium structure, plasma instabilities, and particle acceleration // Plasma Phys. Rep. 2011. Vol. 37. P. 118. DOI:10.1134/S1063780X1102005X.

MODEL OF THE INTERACTION OF OXYGEN IONS O⁺-O⁺² WITH DIPOLAZATION FRONTS DURING ELECTROMAGNETIC TURBULENCE IN THE EARTH'S MAGNETOTAIL

Parkhomenko E.I.¹, Popov V.Yu.^{1,2,3}, Malova H.V.^{1,4}, Zelenyi L.M.¹

¹ Space Research Institute RAS, Moscow, 117997, Russia

e-mail: jookove@mail.ru

² Lomonosov Moscow State University, Faculty of Physics, Moscow, 119991, Russia

³ National Research University "Higher School of Economics", Moscow, 101000, Russia

e-mail: masterlu@mail.ru

⁴ Skobeltsyn Institute of Nuclear Physics MSU, Moscow, 119991, Russia

e-mail: hmalova@yandex.ru

Submitted 25.12.2018, accepted 30.01.2019

The paper is devoted to studying processes of plasma particle acceleration in the process of magnetic dipolazations in a current sheet of Earth's magnetotail. A numerical model is constructed that allows evaluation of oxygen ions O⁺-O⁺² acceleration in two possible scenarios: (A) Passage of multiple dipolazation fronts; (B) Passage of fronts followed by largescale electromagnetic turbulence. The energy spectra of two types of accelerated particles are obtained: oxygen O⁺ and O⁺² ions. It is shown that, at different time scales, predominant variety acceleration of particle populations occurs in scenarios (A)-(B). Thus the closer the time scale of the field variation to the ions gyroperiod, the more effective is the transfer of energy from fields to particles. Oxygen ions O⁺² are accelerated efficiently in multiple dipolazation process (B) and increase energy up to 3 MeV, whereas ions O⁺¹ – up to 1.7 MeV. It is shown that accounting for electromagnetic fluctuations, accompanying magnetic dipolazation, may explain the appearance of streams of oxygen ions with energies greater than 3MeV in Earth's magnetotail.

Keywords: solar wind, Earth's magnetosphere, dipolarization fronts, particle acceleration

References

- Birn J., Runov A., and Hesse M. Energetic ions in dipolarization events. *J. Geophys. Res.*, 2015, Vol. 120, pp. 7698, doi:10.1002/2015JA021372.
- Delcourt D. C. Particle acceleration by inductive electric fields in the inner magnetosphere. *J. Atm. Solar Ter. Phys.*, 2002, Vol. 64, pp. 551, doi:10.1016/S1364-6826(02)00012-3.
- Greco A., Artemyev A., and Zimbardo G. Heavy ion acceleration at dipolarization fronts in planetary magnetotails. *Geophys. Res. Lett.*, 2015, Vol. 42, pp. 8280, doi:10.1002/2015GL066167.
- Grigorenko E.E., Kronberg E.A., and Daly P.W. Heating and acceleration of charged particles during magnetic dipolarizations. *Cosmic Res.*, 2017, Vol. 55, pp. 57, doi: 10.1134/S0010952517010063.
- Runov A., Angelopoulos V., Sitnov M., Sergeev V.A., and Nakamura R. Dipolarization fronts in the magnetotail plasma sheet. *Planetary and Space Science*, Vol. 59, pp. 517, doi: 10.1016/j.pss.2010.06.006.
- Zelenyi L.M., Malova H.V., Artemyev A.V., Popov V.Yu., and Petrukovich A.A. Thin current sheets in collisionless plasma: equilibrium structure, plasma instabilities, and particle acceleration. *Plasma Phys. Rep.*, 2011, Vol. 37, pp. 118, doi:10.1134/S1063780X1102005X.