## Моделирование частичного кольцевого тока в магнитосфере Земли.

## Бахмина Ксения Юрьевна

студентка Московский государственный университет им. М.В. Ломоносова, Физический Факультет, Москва, Россия

E-mail: k.bahmina@mail.ru

Частичный кольцевой ток — одна из основных токовых систем, формирующих магнитосферу Земли. Данная токовая система развивается на главной фазе магнитной бури и распадается на фазе восстановления. Основной целью данной работы являлась оценка магнитного поля частичного кольцевого тока в условиях магнитной бури 6-14 ноября 2004 года.

Нами была построена математическая модель, в соответствии с которой частичный кольцевой ток рассматривается как пространственный токовый контур, состоящий из двух участков кольцевого тока (один из участков протекает в плоскости геомагнитного экватора, второй – по ионосфере) и двух участков продольного тока, протекающих вдоль дипольных силовых линий геомагнитного поля. Расчет магнитного поля частичного кольцевого тока проводился при помощи закона Био-Савара-Лапласа. Исходя из предположения о том, что частичный кольцевой ток ответственен за долготную асимметрию магнитосферного магнитного поля на поверхности Земли, полный ток, протекающий в данной токовой системе на разных фазах исследуемой бури был рассчитан по вариациям геомагнитного индекса Аѕут-Н. В максимуме бури полный ток, протекающей в исследуемой токовой системе составил величину 10<sup>7</sup>А. Вклад частичного кольцевого тока в Dst был получен усреднением по долготе вариаций магнитного поля, вычисленных во время магнитной бури на геомагнитном экваторе. В максимуме бури эффект частичного кольцевого тока составил величину около 80 нТл.

## Литература

- 1. С. И. Акасофу, С. Чепмен, Солнечно-Земная физика. Издательство «Мир», М., 1974 г.
- 2. <a href="http://swdcdb.kugi.kyoto-u.ac.jp/">http://swdcdb.kugi.kyoto-u.ac.jp/</a> (World Data Center for Geomagnetism, Kyoto)
- 3. Igor I. Alexeev, Elena S. Belenkaya, C.Robert Clauer, A Model of Region 1 Field-Aligned Currents Dependent on Ionospheric Conductivity and Solar Wind Parameters. JGR.
- 4. Ioannis A. Daglis, R. M. Thorne, W. Baumjohann and S. Orsini, Reviews of Geophysics, vol.37, num. 4, 1999
- 5. В.В. Калегаев, Е.В. Макаренков. Динамика магнитосферных токовых систем во время магнитных бурь разной интенсивности. Геомагнетизм и аэрономия. 2006г., т.46, №5, 604-613
- 6. В.В. Калегаев, И.И. Алексеев, Е.В. Макаренков, Н.Ю. Ганюшкина. Моделирование Dstвариации во время магнитных бурь. Геомагнетизм и астрономия, 2006, т. 46, №5, 596-603.