

## **Вариации Vz-компоненты ммп для разных типов потоков солнечного ветра**

Хвиюзова Т.А., Толочкина С.В., Романова Н.Ю., Леонтьев С.В. (*Полярный геофизический институт, КНЦ РАН, 183010, Мурманск, ул. Халтурина, 15*)

Рассмотрены наиболее характерные вариации Vz-компоненты для следующих потоков солнечного ветра: высокоскоростные потоки (ВСП) от корональных дыр (КД), магнитные облака и спокойные гелиосферные токовые слои (ГТС) и стримеры.

Для высокоскоростных потоков от КД характерным является распространение от Солнца цугов альвеновских волн с часовыми периодами (5-8 часов) и минутными (10-20 и 30-50 минут).

Рассмотрение Vz-компоненты в такой структуре ММП, как магнитное облако показало, что она изменяется от минимального (-) значения проходит через ноль и далее, до максимального (+) значения или наоборот, от максимального до минимального, в среднем в течение 12 - 18 часов.

Для гелиосферного токового слоя средняя продолжительность нахождения Земли в потоке составляет в среднем 01-15 часов с переходом через нулевое значение Vz за 1 час до или после прохождения границы секторной структуры.

Эти рассмотренные типы потоков солнечного ветра геоэффективны, так как во всех них имманентно заложены обязательные изменения знака Vz-компоненты.