

Вариации Vz-компоненты ММП для высокоскоростных потоков от экваториальных корональных дыр

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

В данной работе анализировались вариации Vz-компоненты межпланетного магнитного поля для высокоскоростных потоков (ВСП) солнечного ветра.

Для этого использовались 5-минутные данные Vz-компоненты ММП за 1978 – 1982 годы. Были рассмотрены как большие долгоживущие экваториальные корональные дыры (ЭКД), так и ЭКД, наблюдаемые только 1 – 2 солнечных оборота.

Получено, что распространяющиеся от Солнца цуги альвеновских волн в ВСП от долгоживущих ЭКД имеют периоды 6 – 10 часов, тогда как в ВСП от ЭКД, наблюдаемых 1 – 2 оборота, они составляют 3 – 6 часов.

В обоих случаях потоки от экваториальных корональных дыр являются геоэффективными.