時間: 11月5日10:35-10:50

近地球プラズマシート数密度の太陽風依存

永田 大祐 [1]; 町田 忍 [2]; 大谷 晋一 [3]; 斎藤 義文 [4]; 向井 利典 [5] [1] 京都大・理・地球物理; [2] 京大・理・地球惑星; [3] JHU/APL; [4] 宇宙研; [5] JAXA

Solar wind control of plasma number density in the near-Earth plasma sheet: Coordinated study of WIND-ACE/GEOTAIL observations

Daisuke Nagata[1]; Shinobu Machida[2]; Shinichi Ohtani[3]; Yoshifumi Saito[4]; Toshifumi Mukai[5] [1] Dept. of Geophysics, Kyoto Univ.; [2] Dept. of Geophys., Kyoto Univ.; [3] JHU/APL; [4] ISAS; [5] JAXA

Plasma sheet number density Nps is controlled by solar wind. The dependence is known as Nps= $N0\exp(a \text{ bz})N\text{sw}^c$, where bz is IMFBz and Nsw is solar wind number density. There is also a time lag between IMFBz and Nps.

In this paper we investigated XY distribution of parameters a, c, and time lag based on WIND, ACE, and GEOTAIL observations. The parameters a and c are small in the near-Earth region and large in the midtail flank region. They have weak dawn-dusk asymmetry. Time lag has strong dawn-dusk asymmetry. A peak of time lag occurs in the dusk flank region and its value is 9 hour.

Around this peak, diffusion time scale due to turbulent diffusion is 15 hour and advection time scale is 2 hour. Vx also reverses its direction and flow speed minimizes there. We suggest that the peak of time lag is formed by turbulent diffusion in the flow reversal region.

地球磁気圏プラズマシートは地球を取り巻く巨大なプラズマの貯蔵庫であり、プラズマ数密度 Nps の太陽風依存を理解することは磁気圏物理の主要なテーマのひとつである。これまでの研究から Nps は太陽風数密度 Nsw に対して冪型で依存し、IMFBz に対して指数型の依存をすることが知られている。また IMFBz に対する Nps の応答は時間ずれを伴う。

本研究では Nps の Nsw,IMFBz に対する依存指数と時間ずれの XY 分布を GEOTAIL 衛星、WIND 衛星、ACE 衛星の観測データを用いて明らかにした。Nsw、IMFBz に対する依存指数は近地球で小さく、midtail flank で大きい。また弱い朝夕非対称を持ち、夕方側で大きい。一方、IMFBz との時間ずれは強い朝夕非対称を持ち、near-Earth flank(X=-15Re) において 9 時間の最大値をとる。

さらに我々は IMFBz と Nps の時間ずれを説明するため、移流拡散方程式の移流項、拡散項による特性時間の 2 次元分布を推定した。拡散係数はマルコフ仮定の下に推定を行った。時間ずれが最大となる領域において、乱流拡散による拡散時間は 15 時間、移流時間は 2 時間と推定された。またこの領域は広域的な対流の中において Vx が反転し流速が小さくなる領域であった。以上のことから時間ずれの極大は、Vx の反転領域において乱流拡散が移流を卓越して形成されたものと考えられる。