

宇宙天気三二講座 – 磁気圏編 –

情報通信研究機構 宇宙環境研究室 坂口 歌織

第13回宇宙天気ユーザーズフォーラム, 2018年8月30日, 日本未来科学館



磁気圏領域 地球の固有磁場に支配された領域



磁気圏は、太陽風によって太陽と反対方向に引き伸ばされた形状をしている 3

バリアとしての磁気圏 太陽風や宇宙線の侵入を防ぎ,地球を守る

磁場が北向きの太陽風は斥力を受ける 荷電粒子はローレンツカを受け進路が曲がる 太陽風 地球磁気圏は宇宙線から地球を守る バリアの役目を果たしている

太陽風は数10 nT 地表は3万~5万 nT

太陽風磁場が南向きの場合、磁気圏が乱れる サブストーム発生



太陽風磁場が南向きの場合、磁気圏が乱れる サブストーム発生(動画)



太陽風磁場が<mark>南向き、</mark>かつ速度が<mark>高速</mark>の場合 地磁気嵐が発生

内部磁気圏でリングカレント(西向き環電流)が発達



中低緯度の地上の磁界強度が弱まる



リングカレント(西向き環電流)発達による地磁気嵐の発生



中低緯度の地上の磁界強度が弱まる

地磁気擾乱の影響



送電設備のトラブル 誘導電流が発生し、その影響で送電設備に障害が生じて停電が 発生する可能性あります(サブストーム・リングカレント)



人工衛星の不具合

プラズマ粒子が増大すると、帯電・放電により人工衛星に不具 合が発生することがあります(サブストーム)



オーロラの出現

大規模な地磁気嵐が発生した時には、日本のような低緯度でも赤いオーロラが見えることがあります(サブストーム)

K指数 地磁気の乱れ具合を表す指数

日本付近の平均的な地磁気の強さは約3万ナノテスラ(日変化は30nT程度)



地磁気擾乱レベル

	レベル	表記	説明			
静穏	1	静穏	地磁気K指数	(柿岡)	の最大値が4未満	
	2	やや活発	地磁気K指数	(柿岡)	の最大値が4	
Lv.1 地磁気擾乱>	3	活発	地磁気K指数	(柿岡)	の最大値が 5	
5段階	4	非常に活発	地磁気K指数	(柿岡)	の最大値が6	北海道でオーロラが 見える可能性あり
	5	猛烈に活発	地磁気K指数	(柿岡)	の最大値が7以上	地域と規模によっては 送電設備への影響が懸 念される



放射線帯電子が大気に降下した時に発生する特殊なオーロラ

放射線帯 Van Allen radiation belts



放射線帯 高エネルギーの荷電粒子が地球磁場に捕捉されている領域



放射線帯 / ヴァン・アレン帯

内帯

内帯…高エネルギーの <mark>陽子</mark> がたまっている 外帯…高エネルギーの <mark>電子</mark> がたまっている

放射線帯と静止軌道

静止衛星は放射線外帯の外側境界付近。放射線帯の粒子の量は、宇宙環境の乱れ によって大きく増減するため、人工衛星の不具合の原因となることがある。

静止衛星軌道

外帯高エネルギー電子の増減原因 高速太陽風



静止軌道の高エネルギー電子の増加原因コロナホールからの高速太陽風



コロナホールの場合 6 CIR-associated storms (1996-2004) 10⁴ str) sec 1000 2 MeV flux (/cm² 100 10 Λ 0 ti -50 -150 -200 -3 0 2 3 5 -2 -1 1 4 days from stream interface 減少後、元の量より増える

Kataoka and Miyoshi 2006

外帯高エネルギー電子の増減と 太陽活動の関係

コロナホール起源の高速太陽風が回帰的に地球に到来する 太陽活動の下降期に増える



深部帯電による人工衛星の不具合



シールドを貫通した電子が衛星内部に帯電 耐電圧を越えると放電し、ハード・ソフト両方にダメージ

放射線帯電子レベル

やや高い	レベル	表記	説明
	1	静穏	高エネルギー電子(>2 MeV)の24時間 フルエンスが 3.8 x 10⁷ [/cm² sr] 未満
Lv.2	2	やや高い	高エネルギー電子(>2 MeV)の24時間 フルエンスが 3.8 x 10⁷ 以上 3.8 x 10⁸ [/cm² sr] 未満
放射線帯電子>	3	高い	高エネルギー電子 (>2 MeV) の24時間 フルエンスが 3.8 x 10⁸ 以上 3.8 x 10⁹ [/cm² sr] 未満
4段階	4	非常に高い	高エネルギー電子 (>2 MeV)の24時間 フルエンスが 3.8 x 10⁹ [/cm² sr] 以上



ご静聴ありがとうございました

