









宇宙空間における高エネルギー粒子生成 × ERG 宇宙空間を充たす気体は、気体を構成する物質がイオンと電子に電離 した状態(プラズマ)にあります.このため、その運動は電磁場の影 響を強く受けます また,宇宙空間は非常に希薄(地球付近では太陽風中で数個/ccの粒 ることがありません. 密度) なので,粒子はお互いに衝 突す ・これらの特性によって,**一部の小数の粒子が極めて高いエネルギーを** 獲得することが可能となっていると考えられています。 この高エネルギー粒子生成メカニズムを理解することは、宇宙物理に おける大問題のひとつです. 地球周辺空間を充たすプラズマの起源は2つあります. 太陽上層大気(コロナ)を起源とする太陽風 ٠ 地球超高層大気が紫外線によって電離したもの 前者中の電子のエネルギーは~10電子ボルト,後者は~0.1電子ボル トしかありません.これらの低エネルギー電子は、どのように数メガ 電子ボルトまでのエネルギーを獲得するのでしょうか?







👯 🚾 サイエンス要求にもとづく帯電対策

【熱制御系へのミッション要求】

- ▶ ミッション要求を満足する姿勢及び軌道に対して、打上げ後1年間以上、規定の温度範囲で熱制御を行うこと。
- ▶ 耐放射線要求に適合すること.
- ▶ EMC要求に適合すること(表面導電性,磁場).
 - ✓ 表面電位を1V以下に抑える.
 - ✓ 浮き導体も影響を与えるため、側面パネルまで電気的に接続すること.
 - ✓ 面積が小さい場合でも規則的に非導体部分が露出する箇所は許容しがたい.

<u>ERGの特徴</u>

LEP-eにおいて低エネルギーのelectronを計測するため、衛星表面が帯電する と<u>electronの粒子経路が曲げられ正しいデータ取得ができない</u>.一方で、ERG の形状の制約から、機器の視野が側面パネルに並行した状態にしかできない ため、<u>機器側だけでなくシステムとしての対策が必要</u>となる.念のため、表 面に露出する熱制御材に対して帯電計測を実施したところ、<u>埃レベルのサイ</u> <u>ズであっても数+Vに帯電する</u>ことが明らかになった.



















