ERG / LEP-i の開発



目次

- ERG / LEP i の開発意義
- 計測原理
- 静電分析部の開発
- まとめ
- Future work

低エネルギーイオンの観測意義



内部磁気圏は様々なエネルギー粒子が共存する領域



これまで高エネルギー粒子による背景ノイズが原因で低エネルギー粒子の観測が困難だった



背景ノイズを除去可能な観測器の開発が必要となっている

高エネルギー粒子によるノイズ



図 cluster衛星によって観測した低エネルギーイオン

信号が高エネルギー粒子による 背景ノイズに隠れてしまう

ERG/LEP-iの計測原理

LEP-i

飛行時間分析部は16セクタ(22.5°分割)で構成され、どのセクターも同じ構造になっている。





静電分析部の開発

ノイズに強く高感度な計測器の開発をしよう

主なノイズの原因











高エネルギー粒子

紫外線

紫外線対策を施していない静電分析部



紫外線対策をしていないモデルの性能

Energy range10eV/q~25keV/qTime resolution8sec (spacecraft spin period)Angle resolution(azimuth)22.5°Angle resolution(elevation)5° (FWHM)Energy resolution16% (FWHM)G-factor2.6x10-3 cm² sr keV/keV/22.5°

現状の性能を可能な限り維持しつつ、 紫外線が検出されないような設計にする







1 count level vs noise count level

1 count level

- $J = 1/(\epsilon * G * \tau * E)$
 - = 4.16 * 10^5 /E[(cm^2 sec str kev)^-1]

noise count level

- C = Cstart * Cstop * ⊿t =4000 * 4000 * 150 * 10^-9
 - = 2.4 [1/sec]
- $J = C * T/(\epsilon * G * T * E)$
 - = 1.6 × 10^4 /E [(cm^2 sec str kev)^-1]

1 count level の0.04倍程度⇒もっと下げる必要がある





testmodel2







性能確認







R[mm]

()

20

40

60

-20

-60

-40

Testmodel3



R[mm]



R[mm]





性能確認





紫外線対策を施した性能(after)

Energy range	10eV/q~25keV/q
Time resolution	8sec
Angle resolution(azimuth)	22.5°
Angle resolution(elevation)	5° (FWHM)
Energy resolution	~13%(FWHM)
G-factor	2.6x10 ⁻³ cm ² sr keV/keV/22.5°





• O⁴ Noise count levelは1 count levelより3桁小さい値にした • He • He

10 *

10 **

f Ho



Incident Energy (keV)

Λ

• H*

÷ 0



Incident Energy (keV)

Incident Energy (keV)

01

10*

まとめ

静電分析部の設計に紫外線対策を施し、紫外線によるノイズを可能な限り小さくするモデルを計算機シミュレーションによって設計した。

futurework

- 放射線対策
- 製作と実験

