CALET:シミュレーションによる検出器性能評価

赤池陽水、笠原克昌、鳥居祥二、小澤俊介、清水雄輝、苅部幹彦、Simone Bonechi(早大理工研)、 吉田健二(芝浦工大)、田村忠久(神奈川大)、片寄祐作(横浜国大)、他JEM-CALETチーム

Calorimetric Electron Telescope (CALET)は、国際宇宙ステーション(ISS)の船外プラットフォームに搭載予定の宇宙線観測装置で、高エネルギーの電子、ガンマ線、陽子・原子核成分の直接観測を実施 する。高エネルギー電子成分の観測から期待される電子加速源や暗黒物質の探索を実現するためには、検出器に優れたエネルギー分解能や強力な粒子識別能力が必須であり、CALETはこれらの性能を 備える最適な検出器として開発されている。これまでに、装置性能の最適化、及び性能評価を目的としてシミュレーション計算を実施しており、CALETが高エネルギーの電子観測に必要な性能を持つことを 確認している。本発表では、シミュレーション計算からこれまでに得られているCALETの観測性能について報告するほか、CALETが使用する機上のトリガー条件やISS軌道上におけるトリガーレートの予測 値について報告する。

CALET (Calorimetric Electron Telescope)			検出器シミュレーション			
■ CALET計画は、国際宇宙ステーションに ることにより、宇宙における高エネルギー現	:検出器を搭載し、高エネルギー宇宙線を観測す !象の解明を目指している		■ 宇宙線が検出器中で 生成するシャワー現象を再現し、	ガンマ線 100GeV	電子 1TeV	陽子 10TeV
観測対象 ■日的	<u> </u>		検出性能を評価する			

電子: 1GeV ~ 10TeV 加速•伝播機構、暗黒物質、太陽磁気圏

ガンマ線: 10GeV~10TeV

暗黒物質、γ線点源(SNR, Pulsar, AGN, etc.) 銀河内外拡散成分、ア線バースト

陽子·原子核:数10GeV~1000TeV 加速機構、銀河内伝播機構

検出器

CHD: Charge Detector 電荷測定

- Plastic Scintillator (32mm × 10mm × 448mm) × 14本 × 2層(X,Y)

IMC: Imaging Calorimeter 粒子の飛跡検出、エネルギー測定

- Scintillating Fiber (1mm × 1mm × 448mm) × 448本 × (X,Y) × 8層 - W plate $0.2X_0 \times 5$ 枚 + $1X_0 \times 2$ 枚 (計 $3X_0$)

TASC: Total Absorption Calorimeter 粒子識別、エネルギー測定 - PWO (20mm × 20mm × 320mm) × 16本 × 12層 (計27X₀)

イベントトリガー

- ► トリガーに用いる検出器
- IMC2層ずつのシグナルの和
- TASC1層目のシグナルの和

各トリガーの閾値 [粒子数:MIPs] IMC-1,2 | IMC-3,4 | IMC-5,6 | IMC-7,8 | TASC1

観測場所: ISS-JEM曝露部 観測期間:5年 打ち上げ予定: 2013年



CHD

IMC

TASC

検出器

<u>シミュレーションコード</u>

検出器シミュレーション: EPICS 核相互作用モデル : DPMJET3

シミュレーション計算の精度は加速器の ビームテストによりキャリブレーションを行う





■ 地磁気によるRigidity-Cutの効果や大気中で生成される二次粒子を考慮し、 ISS軌道上で予測されるトリガーレートを見積もる

<u>計算手順</u> トリガーレートの平均値 HE: 11.4Hz (ISS1周の平均) LE: 108Hz(極域 5分間の平均) 16 [Hz] トリガーレートの地域依存 (HEトリガー)

1. ISS高度に到来する一次宇宙線Flux これまでに得られた一次宇宙線のデータを基に、ISS の高度(400km)に到達する一次宇宙線を推定 - 宇宙線の伝播: COSMOS, ATMNC3 - 磁場モデル:IGRF2005 2. ISS軌道に飛来する二次宇宙線Flux ー次宇宙線が大気や磁場との相互作用で生成する二 次粒子のISS軌道上でのフラックスを計算 - 大気モデル: US-Standard 3. CALETの検出効率 各粒子に対する検出器応答の計算から検出効率を見 積もり、トリガーレートを推定

- 検出器シミュレーション: EPICS
- 核相互作用モデル: DPMJET3

HE				> 7.5	> 52
LE	> 1	> 1	> 1	> 2.5	> 7
Single	> 1	> 1	> 1	> 1	> 1

地磁気の影響が小さい(<2GV)極域の観測で使用 • Single Event Trigger (Single) 1粒子以上を観測するトリガー条件 CALETの検出性能を確認するために使用

 $L > 27X_0$

10GeV以上の粒子を対象にしたトリガー条件

1GeV以上の電子を対象にしたトリガー条件

CALETでは、主にこのトリガーを使用

観測性能

■ 機上におけるトリガー条件

• High Energy Shower Trigger (HE)

• Low Energy Shower Trigger (LE)

■ イベント選択条件

正確な粒子識別、エネルギー決定のため、 シャワー軸が以下の条件を満たすイベントを選別 ① CHDを通過(原子核成分のみ) IMC4層以上を通過 ③ TASC最上層を通過 ④ TASC中の通過距離が 27*X* (垂直方向の厚さ)以上

電子・ガンマ線に対する観測性能

■ 幾何学的因子	■ 天頂角分布	■ エネルギー分解能
検出器はシンプルな構造	装置形状が立方体に近い構造	CALETは厚いカロリメータ(30 X_0)のため、 雷子や γ 線はTeV領域までほぼ全吸収
閾値以上で検出効率は一定 (電子) 1200cm ² sr (ガンマ線)1000cm ² sr これまでの観測の外挿から5年間の 観測でTeV領域の電子を 約1000例取得見込み	天頂角45度以内の視野で観測が 可能	数10GeV以上で優れた分解能約2% 10GeV以上の分解能は電子・ガンマ線で同 特に数100GeVのエネルギー分解能は 近傍加速源の探索に重要(参照:P3-012
I 400 I 200 I 200 I 1000 800	G 160 √ 140 120 120 100 • 微分値 80	200 ^x J 10 100 ^x J 10 100 ^x I 10 100 ^x I 10 電子・ガンマ線

粒子識別性能 ~陽子除去能~

■ 高精度な電子観測には強力な陽子除去性能が必須

電子・陽子の存在比予測 e : p = 1 : 100 @10GeV

e : p = 1 : 1000 @1TeV

高エネルギーほどe/p比は小さくなり、 TeV領域では、約10⁵の陽子除去能力が必要

<u>識別方法</u>

TASC中におけるシャワー発達の差異を利用して識別

• Energy Weighted Spread R_E

核相互作用による陽子のシャワーは、2次粒子がつ くるシャワーのために、電子のシャワーより拡がる

⇒ TASC各層のシャワーの拡がりに差

• Energy Fraction F_{F}

電子のシャワーは検出器中でほぼ全吸収するのに 対し、陽子のシャワーは4割程度のエネルギー損失 ⇒ 検出器下層のエネルギー損失に差







TeV領域の陽子除去性能

陽子:1~1000TeV(E^{-2.7}dE)



陽子・原子核成分に対する観測性能

■ 検出効率



● エネルギー分解能:約2%> 数10GeV

● 陽子除去性能: 2.0 x 10⁵ @ TeV

● トリガーレート: 11.4Hz(HEトリガー:一周平均)、108Hz(LEトリガー:極域5分間の平均)

■ シミュレーション計算の精度はビームテストにより検証