



## MeVガンマ線天体観測に向けた電子 飛跡検出型コンプトンカメラ開発

#### <u>水本哲矢</u>A

谷森達<sup>A</sup>、窪秀利<sup>A, B</sup>、Parker Joseph <sup>A</sup>、水村好貴<sup>A</sup>、友野大<sup>A</sup>、 岩城智<sup>A</sup>、澤野達哉<sup>A</sup>、中村輝石<sup>A</sup>、松岡佳大<sup>A</sup>、古村翔太郎<sup>A</sup>、中村祥吾<sup>A</sup>、 小田真<sup>A</sup>、園田真也<sup>C</sup>、身内賢太朗<sup>D</sup>、高田淳史<sup>E</sup>、岸本祐二<sup>F</sup>、株木重人<sup>G</sup>、 黒澤俊介<sup>H</sup>、田中真伸<sup>B, I</sup>、池野正弘<sup>B, I</sup>、内田智久<sup>B, I</sup>

京大理<sup>A</sup> Open-It<sup>B</sup> 京大工<sup>C</sup> 神戸大理<sup>D</sup> 京大生存圏研<sup>E</sup> KEK放射線科学センター「東海大医<sup>G</sup> 東北大金属研<sup>H</sup> KEK素核研<sup>I</sup>

日本天文学会2013年秋季年会 東北大学川内北キャンパス 2013年9月11日 W123a



# electron track muon track

- ガンマ線がコンプトン散乱
- ・ ガス飛跡検出器 μ-TPC
  ⇒反跳電子の3次元飛跡とエネルギー
- ・ シンチレーションカメラ

⇒散乱ガンマ線の吸収点とエネルギー

光子毎に到来方向、エネルギーを取得 高いバックグラウンド除去性能 広い視野(~3 str)

# ガンマ線の再構成







宇宙線µ粒子等のMIPとコンプトン散乱由来の低エネルギーγとはdE/dx分布が異なる

## ガンマ線の再構成(<sup>137</sup>Cs zenith 15°



### ガンマ線の再構成(複数線源、位置の変更)

カット後

#### ・<sup>137</sup>Cs線源の位置を変えて測定



→到来ガンマ線のzenith方向の変化を確認

#### ·複数の線源を置いて測定(<sup>137</sup>Cs、<sup>22</sup>Na、<sup>133</sup>Ba)



→複数の線源イメージの識別に成功



## (30cm)<sup>3</sup>ETCCの角度分解能



ARMのエネルギー依存性(実測値(緑)と シミュレーション結果(青))

## SPDの有効性

#### 反跳電子の反跳方向の情報を用いることで、SPDに応じた円弧状に入射 y 線の 到来方向を決定することができる。



上段: リングを重ね合わせた場合 (Legacy Compton) 下段: 円弧を重ね合わせた場合 SPD=200°としている。 (Advanced Compton)



#### COMPTELにより観測された γ 線バースト (GRB910505)のイメージにSMILE ETCCで測 定した場合のイメージ予想を重ねたもの



電子の反跳方向がわかるため、SPDを考慮できる。 →SPDを考慮することで高コントラストのイメージ が描ける。

#### 検出効率、今後のSMILE計画に向けて



シミュレーションと測定のEfficiencyが よく一致、エネルギー依存性がよく再 現できている。

→シミュレーションにより検出器の性 能の正確な予想が可能になった

#### 検出効率のエネルギー依存性 (GSOシンチレータアレイは底面のみで計算)

今後のSMILE計画に向けた検出器の検討項目

- ・ シミュレーションで最適なガスの種類、
  ガス圧を計算、実機で確かめる
  →さらなる検出効率の向上を目指す
- TPCをプラスチックシンチレータで囲む、
  GSOシンチレータの厚みを増やす等の検討
  →より高エネルギーまで測定できるようにする。



## まとめ

- ・ Effective Areaを目標の~1cm<sup>2</sup>を達成
- 662keVでの角度分解能ARM~5.3°
- SPD~93°(世界最高)
- ・コンプトン散乱事象を100%検出可能になった
  →シミュレーションと一致するようになった
- ・ dE/dxカットで連続ガンマに有効な雑音除去が可能
- ・ 良いSPDにより画質の良いイメージングが可能になった
- ・ガス種、ガス圧の調整で~10cm<sup>2</sup>以上の可能性が出た