

ガスTPCを用いた <u>太陽Kaluza-Kleinアクシオン探索</u>

東京大学 宇宙線研究所神岡施設 細川佳志

ガスTPCを用いた太陽KKアクシオン探索
 神戸大での予備実験

この研究はKEK測定器開発プラットフォームの支援を受けました。

太陽Kaluza-Klein(KK)アクシオン

- 強いCP問題を解決する粒子"アクシオン" ゲージ階層性問題を解決可能なKK模型 (大きな余剰次元)
- ・ 余剰次元を伝播するアクシオン "カルツァ=クライン(KK)アクシオン"は, photon coalescence 反応($\gamma\gamma \rightarrow a$)などに よって太陽内部でも熱的生成可能
 - 太陽系内に重力で捉えられた
 - "太陽KKアクシオン" は**地球でも観測できる**
- ▶ 素粒子物理学などの問題を複数解決
 - 強いCP問題・ゲージ階層性問題
 - 太陽コロナ問題





KKアクシオンの崩壊

B. Morgan et al., Astroparticle Physics 23 (2005) 287–302



- ・ 崩壊時, 5keV程度の光子を2つ同時に放出する
- ・ 検出器内でのKKアクシオンの崩壊数は、有効体積のみに依存する

旧B01班 XMASS実験による先行研究



低圧ガス検出器を用いた探索

非常に強力なBG除去能力

►

2光子を分離して検出可能なので、
 位置・エネルギー情報を利用した
 強力なBG除去が可能





- 常温の低圧ガスを使うので, 有効体積の拡張が比較的容易



CYGNUS/NEWAGEチェンバーの利用



- 有効体積 一部屋 40L (XMASS:: 288L)

予想感度



- ・ NEWAGEチェンバー 1部屋を用いた開発・観測で, XMASSを超える感度
- 更なる低BG環境構築・有効体積拡張で太陽コロナ問題によるモデルを検証





予備実験@神戸



予備実験@神戸



今回用いた検出器・回路概念図



• GEM 1枚+10c角µ-PIC

- Anodeを32chずつ束ねて波形取得
- · Ar+C2H6(9:1) 1気圧

HV電圧

- Anode 505V, GEM -400/-300V,

Drift -600V, threshold: -20mV(Cathode)



⁵⁵Fe calibration

- ⁵⁵Fe 5.9 keVによる較正ラン
- 特に、Ar特性X線 3keVを見たい
 - エスケープピーク3keV同時観測で KKアクシオン崩壊の擬似信号
 - 1~2cm程度離れた2つのchを用いて 3+3 keV事象を探してみる





⁵⁵Fe calibration



1~2cm離れたchでの波高分布を比較し、3+3keV事象を探索

- ch3のノイズ事象はカット
- ch3 3keV程度の事象と同時観測されたch1事象が赤丸プロットされている
- エスケープピークを見ることができ、十分な探索性能を持つことを確認

まとめ

- 余剰次元を伝播するKKアクシオンは太陽内部でも熱的に生成可能
 太陽系内にトラップされているものも存在し、地球でも観測可能
- ・ KKアクシオン探索には、<mark>低圧ガス検出器が非常に有利</mark>
 - 崩壊数は有効体積のみに依存 -> **有効体積拡張性**
 - 同エネルギーの光子を2つ放出 -> 2光子同時検出によるBG除去
- ・ NEWAGE チェンバー供用部を一部利用して,
 - 低コスト・高感度での太陽KKアクシオン探索が可能であると期待
 - 将来的に太陽コロナ問題を説明可能な領域の探索を目指す
- ・ 神戸大にて予備実験
 - 検出器動作確認を完了
 - ⁵⁵FeのAr エスケープピーク(3+3keV)を観測できて大勝利

この研究はKEK測定器開発プラットフォームの支援を受けました。