

東北大学 ニュートリノ科学研究センター 細川佳志

Aug. 24-25th, 2019 新学術「地下宇宙」領域研究会

太陽KKアクシオン

- ・ 余剰次元中を伝播する 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
 - 太陽系内に捉えられる "太陽KKアクシオン"も存在
- 複数の問題を解決可能
 - 強いCP問題 (アクシオン)
 - ゲージ階層性問題 (余剰次元)
 - 太陽コロナ問題 (アクシオン由来 X線)
- 余剰次元での粒子の運動は
 四次元時空では質量として観測される為,
 無限に続く連続的な質量階層を持つ





KKアクシオンの崩壊特性

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



- ▶ 検出器内でのKKアクシオンの崩壊数は有感領域の体積のみに依存する
- 崩壊時、同じエネルギーを持つ2つの光子を放出する

旧B01班 XMASS実験による先行研究



低圧ガス検出器を用いた太陽KKアクシオン探索

- 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



有感体積拡張性

- 常温の低圧ガスを使うので, 有感体積の拡張が比較的容易





Expected Background

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



a) アx2のコインシデンス事象頻度

Configuration	$R (0-30 \text{ keV})/\text{m}^{-3} \text{ day}^{-1}$
unshielded vessel	270
vessel with 5 cm Pb	0.109
vessel with 10 cm Pb	7.82×10^{-3}
vessel with 15 cm Pb	5.81×10^{-3}
Cu vessel with15cm Pb	2.15×10^{-6}

b) 岩盤・容器から放出されるγの

多重散乱によるKKaxion-like事象頻度

Configuration	$R_{\rm d}~(0-30~{\rm keV})/{\rm m}^{-3}~{\rm day}^{-1}$
Rock, no shield	110
Rock, 5 cm Pb	1.64
Rock, 10 cm Pb	0.101
Rock, 15 cm Pb	5.05×10^{-3}
Steel vessel	0.540
Copper vessel	4.94×10^{-3}

- 低放射能容器の利用で
 5~6桁のBG除去が期待できる
- ・ シールドでさらにBG低減

BO2班 CYGNUS/NEWAGEチェンバーの利用



目指すところ



- ・ 低放射能容器 C/N チェンバーを用いた開発・観測で、先行研究に迫る感度
- ・更なる低BG環境構築・有感体積拡張で太陽コロナ問題によるモデルを検証

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
- ・KKアクシオン探索には、低圧ガス検出器が非常に有利
 - 崩壊数は有感体積のみに依存 -> 有感体積拡張が比較的容易
 - 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除去が可能
- BO2班のCYGNUS/NEWAGE チェンバーを一部利用して、
 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