

#### 東京大学宇宙線研究所

### 森山 茂栄

### 令和6年2月22日

東京大学宇宙線研究所 令和5年度共同利用研究成果発表会

共同利用経費:50千円(旅費)の割当 ありがたく使わせていただきました

## 目的:将来の暗黒物質直接探索実験

第3世代暗黒物質実験(G3):ニュートリノフォグまでの探索を目指す

- ・目標感度達成には背景事象の更なる削減が不可欠
- •XMASSを中心に培ってきたキセノン・Low BG技術 を応用
- ・現状:XENON・DARWIN実験および、LZ実験を含めた
  XLZDコンソーシアムによる計画
  - ・G3Cメンバーのうち山下, Martens (IPMU), 伊藤, 風間, 小林+学生(名古屋), 身内 (神戸)はDARWINに参加
  - CRC, 天文宇宙分科会の推薦を受け「大型 液体キセノンを用いた宇宙暗黒物質直接検出 実験(DARWIN/XLZD実験計画の推進)」が 昨年「未来の学術振興構想」に掲載された。



ref for the plot: J Aalbers et al. 2023 J. Phys. G: Nucl. Part. Phys. 50 013001

## G3Cとしての活動紹介

## <u>ラドン・電子親和性不純物の低減</u>

- •液体キセノン中でのフィールドエミッション(IPMU Caio)
- •ハーメチック液体キセノンTPC開発(名大 宮田)
- モレキュラーシーブの開発(日大小川):別途報告

### <u>新型検出器の開発</u>

- •1相型液体キセノン検出器開発(宇宙線研 関谷)
- •新型光センサー開発のためのVUV分光器(名大 平岡)
- •液体キセノンからの赤外線放出(横浜国立大 中村):別途報告

## ラドン・電子親和性不純物の低減



- ラドンは粒子識別を誤ると原子核反跳のバックグラウンドになる
- •電子親和性不純物が多いと、電離信号(S2)が減り粒子識別能力が落ちる

# フィールドエミッションによる不純物低減

### Why field emission?

- To remove impurities by attaching charges to them:
  - Impurities that capture electrons from the charge signal (aka electronegatives)
  - Radon?!? Which is the current major background source for DM experiments



Isn't that solved?

- Field Emission Arrayの作成中
- IPMU, Caio T. Oba Ishikawa, Kai Martens



FEA cathode for electron injection

電子・イオンを注入することで 電気陰性度の高い不純物を掃引 ラドンへの応用可能性を検証したい





・ラドン放出の多い外部と分離したTPCを構築、今後検証予定。



- 5.5 MeV α 線源の信号:S1とS2が観測され、期待通り印加電圧に対する逆相関が見られた。
- •10 keVeeあたりまで粒子識別ができるスコープ



2000 2500 3000 3500 4000 4500 5000 5500 6000 Voltage [V]

10-2

# 新型光センサー開発のためのVUV分光器

- PMT, (low dark count) SiPM, hybrid光検出器(光電子→蛍光体→SiPM)…
- ・低温下でシンチ発光波長(175nm)での検出効率や有効感度面の測定必要。





- 冷却はでき、能力向上、波長較正が必要。
- •低ダークカウントSiPMの検出効率測定を行う予定。