2022/12/23-24 第3回新学術「地下宇宙」若手研究会

NEWSdm実験の 実験概要と現状について

^{東邦大学} 佐伯加奈

Nuclear Emulsion for WIMP Search – directional measurement











GSSI

LNGS

Napoli

Roma





LPI RAS Moscow Gyeongsang JINR Dubna SINP MSU Moscow INR Moscow Yandex School of Data Analysis



Concept



光学像形状

色情報

読み出し+解析

偏向情報

Underground

Overground





第3回新学術|地下宇宙」若手研究会



電離作用->励起電子生成 励起電子数 ∝ dE/dx



電離作用->励起電子生成 励起電子数 ∝ dE/dx

励起電子捕獲 格子間銀イオンと結合 銀原子が生じる 飛跡検出原理





電離作用->励起電子生成 励起電子数 ∝ dE/dx

励起電子捕獲 格子間銀イオンと結合 銀原子が生じる

現像処理によって、電子が供給 可視サイズのフィラメント状に成長

第3回新学術「地下宇宙」若手研究会



従来の原子核乾板と超微粒子原子核乾板NITの飛跡の比較(Pb 150GeV/n)

従来(200nm, 2個/um)

NIT(70nm, 8個/um)



落射型光学顕微鏡画像

従来の原子核乾板と超微粒子原子核乾板NITの銀フィラメントの比較

従来(200nm, 2個/um)

NIT(70nm, 8個/um)





走查型電子顕微鏡画像



透過型光学顕微鏡画像

原子核乾板の分解能は **"結晶サイズ**"と"結晶密度" によって決まる 落射型光学顕微鏡画像

暗黒物質探索におけるNIT

シグナル: $\beta \sim 10^{-3}$ 程度の粒子飛跡 原子核乾板の感度因子 = dE/dxの値 としてきた($\beta \sim 1$) しかし、 $\beta \sim 10^{-3}$ と $\beta \sim 1$ では阻止能のメカニズムが異なる 従来の飛跡検出原理が暗黒物質探索に適用できる?



Readout system

高分解能の飛跡読み取りかつ高速解析

光学分解能以下の情報をどのように取り出すか



飛跡自動読み取り装置

<コンセプト> sub-um 長の飛跡の "高精度"かつ"高速"な自動読み取り <性能> 落射型顕微鏡 光学分解能:191nm(理論値) pixel分解能:55 x 55 nm 最大読み取り速度:105 g/ year







+ Manual Check

第3回新学術「地下宇宙」若手研究会



<コンセプト> 局在表面プラズモン共鳴を応用 色→現像銀の大きさ→dE/dxを評価 →粒子識別やノイズ識別において有用 <性能>

重なりが少ない6波長で同時撮像可





<コンセプト> 局在表面プラズモン共鳴を応用 光学分解能以下で隣り合った現像銀を 分離することで分解能上昇



分解能*:4.7±0.1nm 100keV 炭素イオンの角度分解能*:17±2°

40nm

80nm

120nm

*A. Umemoto, T. Naka, A. Alexandrov and M. Yoshimoto, PTEP 2019, 013D02(2019) 第3回新学術「地下宇宙|若手研究会

まとめ

NEWSdm実験とは、

固体飛跡検出器、超微粒子原子核乾板(NIT)を使用した暗黒物質の方向探索実験 現在は、背景事象量評価と結果の理解を進めている

NITは分解能を決定する結晶サイズを 従来の200nmから70nmへ微粒子化した超微粒子原子核乾板

NITは速度が小さい粒子に対して高い感度を示す

暗黒物質による反跳原子核の飛跡は数100nm程度と極短なため、 光学分解能以下の解析技術が求められる NITに記録される飛跡はフィラメント構造を持った銀粒子で構成されるという特有な情 報を取り出すかが重要

そこで、

①高速・高分解能の飛跡自動読み取り装置
②表面プラズモン共鳴を応用した色解析と偏光解析
開発中