# 卒業論文概要書

2019年2月提出

所属学科	物理学科	氏名	小津 龍吉		学籍	1Y15A013-6
研究題目					指導教員	寄田 浩平

### 1. 導入

暗黒物質と中性子はともに原子核反跳を起こす。したがって暗黒物質直接探索実験において中性子は背景事象となる。環境中性子測定の研究目的はその量を見積もることである。環境中性子には宇宙線起因と岩盤起因が存在するが地上では宇宙線起因が支配的である。なかでもミューオン由来が多く、その成分を低減させるため地下で暗黒物質探索は行われる。しかし地下では<sup>238</sup>Uの自発

なるために、

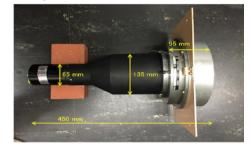


図 1 液体シンチレータと PMT

暗黒物質直接探索実験を行う環境下で測定される 必要がある。そこで神岡宇宙素粒子研究施設の Lab-Bに液体シンチレータ(BC-501A)を設置して中 性子測定を行った。液体シンチレータは高速中性 子とγ線に感度を持ち波形弁別能力を有する。本稿 の時点で2年間のデータを取得しており、本研究 では長期データの解析をして中性子波形弁別と中 性子レートの算出を行った。

### 2. 波形弁別分布におけるノイズの削減

 $^{252}$ Cfを用いた線源データ、2018 年 1 月の約 500 万事象について波形弁別分布を作成した(図 2)。こ

の分布はγ線事象と 中性子事象を分離 できている。これ ら以外の事象はれ してγ線のパイルと してγ線のパイルと ップ事象は中性子 事象と評価され 取り除く必要が ある(図 3)。除去

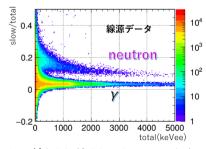


図2線源を使用したPSD分布

するために2つの波形の時間情報の差を利用した。線源データを較正データとして用いることで

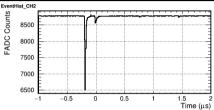
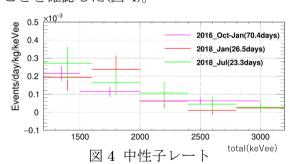


図3 中性子に誤判断される波形

1200keVee 以下においてα線が支配的と考察されて おり本手法は 1200keVee 以上における中性子事象 数が希少な領域について適用できるものである。

## 3. 中性子レートの算出

まず線源データより中性子領域を定義した上でより中性子 like な事象の存在する領域を再定義する。次にγ線、中性子領域外に存在する事象が再定義した領域にも均一な背景事象として存在すると仮定する。これを引いた上で真の中性子事象数を算出する。最後に 2018 年 1月のデータ取得時間、検出器の有感領域の質量、エネルギーで割ることで中性子レートを求めた。1200keVee 以上において 2016 年10 月から 2017 年 1 月のレート(先行研究)と、2018年 1月と 7月(本研究)のレートが誤差の範囲内で一致することを確認した(図 4)。



### 4. まとめ・展望

液体シンチレータ検出器を用いた測定データの、パイルアップ事象除去手法を確立し、波形弁別を達成した。また、補正を加えてより中性子 like な事象数を算出し中性子レートを求めた。本研究内および本研究と先行研究を比較し、誤差の範囲内での一致を確認した。今後は年間を通したレートの算出を行い、さらに <sup>6</sup>Liをドープしたプラスチックシンチレータ(EJ-270)を用いることで熱中性子の波形弁別を達成し地下での同様なデータ取得を検討している。