ートリノで宇宙の成り立ちを探る

物理学専攻入試ガイダンス 2024年5月24日

康朝 (42サブロ



中島康博(なかじま やすひろ)

Email: <u>yasuhiro.nakajima@phys.s.u-tokyo.ac.jp</u> 居室:理学部1号館6階 601b

2021年4月にスタートした 比較的新しい研究室です

横山(将)研究室と協力し、 横山・中島研究室として 活動しています ニュートリノを用いた 素粒子実験・宇宙観測

がテーマです



なゼニュートリノを研究するか

- 素粒子としてのニュートリノの性質の解明
 - 質量はいくつか?どう理論的に記述できるか?
 - 物質・反物質の非対称性が存在するか?
 - 現在の宇宙はほぼ物質のみで、反物質が存在 しない理由をニュートリノが握っている?
- ニュートリノを通じて宇宙や星の成り立ちを紐解く
 - 光が届かないところ(星の内部や宇宙超初期)から もニュートリノは届く
 - 宇宙や星の成り立ちを調べる上で、重要な手がかり





H. Murayama



中島研としてやろうとしていること

- ガドリニウムを加えた新生スーパーカミオカンデを用いた、 新たなニュートリノ観測
 - ・ 超新星背景ニュートリノの世界初観測*
 - 中性子を用いて背景事象除去
 - ・T2Kビームでニュートリノの物質・反物質非対称性の観測
 - 中性子観測で、ニュートリノ反応測定の精度向上
- ハイパーカミオカンデ実験の推進
 - 光電子増倍管の精密較正
 - 最初の物理結果に携われるチャンス!
- ・ニュートリノ反応の精密評価のためのビーム実験*
- ・新たなニュートリノ実験・測定器の研究*

*をつけたトピックについて今日は紹介します



ハイパーカミオカンデ用光電子増倍管の評価(渡辺・中島研OB)







スーパーカミオカンデ



Ε

4

- 5万トンの水を用いた、世界最大の地下ニュートリノ観測装置 11000本以上の 50 cm 光電子増倍管を壁面に設置 • 様々なニュートリノが観測可能

- 太陽ニュートリノ
 - 超新星ニュートリノ
 - 大気ニュートリノ
 - 加速器ニュートリノ
- 1996年に運転開始

SK-I

1996

Photo coverage 40%



・2020年にガドリニウムを加え、新生スーパーカミオカンデへ















スーパーカミオカンデ・ガドリニウム (SK-Gd)

- 2020年から2022年にかけてガドリニウム(Gd)を水中 に溶解し、中性子検出効率を飛躍的に高めた
 - Gdは非常に高い断面積で熱中性子を吸収し、SK で容易に観測できる~8MeVのガンマ線を放出 $n + {}^{N}Gd \rightarrow {}^{N+1}Gd + \gamma s(\sim 8 \text{ MeV})$
- スーパーカミオカンデ始まって以来の大改造
- 中性子を最大限に利用した宇宙素粒子観測が今後の 大目標
 - ・ 超新星背景ニュートリノの世界初観測
 - 中性子を用いた大気・加速器ニュートリノ観測の 高精度化
 - 原子炉ニュートリノの観測
 - などなど





















Gd in Super-Kamiokande!

- 2020年、13トンのGd₂(ミヘハー・ローク)
- 水の動きに沿って、Gdf びてゆく様子を確認







Gd in Super-Kamiokance tion Set (横山・中島研OG) 「現在の上の「日本のの」」 を用いた研究を継続中

2022年、さらに26トンの

FittGd2(SO4)3・8H2Oを溶解

- Gaussian
- Range : [mean 0.7 * sigma , mGd重量强度: 0.03%
- 75%の中性子がGdに捕 獲されるように

新生スーパーカミオカンデがスタート

超新星背景ニュートリノの 「発見」を目指しています









超新星「背景」ニュートリノ

過去の超新星爆発で作られ、現在の宇宙に蓄積していると考えられるニュートリノ

宇宙のどこかで、毎秒数個の超新星爆発が起こっている これまでの宇宙の歴史ではO(10¹⁸)回の爆発があったはず

爆発が起こった時期によって赤方偏移したスペク
 トルの重ね合わせ

$$\frac{dF_{\nu}}{dE_{\nu}} = c \int_0^{z_{\max}} R_{\mathsf{SN}}(z) \frac{dN_{\nu}(E'_{\nu})}{dE'_{\nu}} (1+z) \frac{dt}{dz} dz$$

- 多くの物理モデルが存在
 - 星形成の歴史
 - 超新星爆発のメカニズム
 - ニュートリノ自身の性質



超新星背景ニュートリノ 最新の探索結果

• 信号: 反電子ニュートリノの逆ベータ崩壊

 $\overline{\nu_e} + p \to e^+ + n$

- ガドリニウム導入後1.5年間のデータ(0.01% Gd)
 で純水での約10年分のデータに匹敵する感度を
 既に達成
- 現在は0.03%ガドリニウム濃度での観測を継続
 中(すでにこの結果の倍以上の感度)
- 一部のモデルの予想には感度到達。
- いよいよ初観測が間近!?
 - 一方で、「発見」のためには背景事象のより
 良い理解が必須



ニュートリノ反応を理解

- ビームファクトリーで計画中



新たな超新星ニュートリノ 観測方法の開拓

- 銀河系内など近傍で超新星爆発が起こった時、短い時間に大量 (数1000)のニュートリノが観測にかかる
- SKでの主な信号は反電子ニュートリノ ($\overline{\nu_e} + p \rightarrow e^+ + n$) (~90%)
- •酸素原子核との反応(ν_e + ¹⁶O → e^- + ¹⁶F*)(数%)を使って、 電子ニュートリノも測りたい!
 - でもこの反応はよく理解されていない。
- 米国のオークリッジ国立研究所での電子ニュートリノ測定実験 を計画中!







13

スピンオフ・プロジェクト: 三重ベータ崩壊の探索

- SK-Gdのために高純度のGdを精製
 - 他にも高純度ガドリニウムを生かせる 用途は無いか?
- 160Gdからの二重ベータ崩壊のためのガ ドリニウムを含んだ高純度無機結晶も開 発・評価中











大型プロジェクトの中での研究

- 世界中の研究者がそれぞれ得意分野を持ち寄って、協力し大きなことを成し遂げるという面白さ
- 実験への貢献は、装置の製作・較正、解析手法の開発など多種多様
 - それぞれの要素を見ると、大学院生1-2名で成り立っていたりする
 - 大学院生一人の貢献が、実験全体に大きな影響をもたらす
- 並行して、小・中規模のプロジェクトもたくさんやっています!



• スーパーカミオカンデ、T2K、ハイパーカミオカンデは、200~600名程度の研究者で行っている国際プロジェクト



まとめ

- ニュートリノを用いた素粒子実験・宇宙観測軸に、様々な研究を行なっています
- ガドリニウムを加えた新生スーパーカミオカンデを用いた実験
 - 超新星背景ニュートリノの世界初観測
 - ニュートリノ・反ニュートリノ非対称性の観測(T2Kビーム)
- ニュートリノ反応を理解するためのビーム実験
- 新たな検出器開発
- ハイパーカミオカンデの精密較正の研究

より詳しく話を聞きたい方、以下もぜひご参加ください

研・中島研オープンラボ: 5/25(土)15:30-17:30(13:30頃からいます) (将) 横山 A2サブコース大学院入試ガイダンス: 5月28日(火)17:00~18:30 (**対面**+Zoom) J-PARC現地見学会: 6/9(土)本郷キャンパス発着・無料

詳しくは: https://hep.phys.s.u-tokyo.ac.jp/openlab2024/









