

## 高エネルギー実験研究室: 構成

### スタッフ(2025年4月時点)

• 教授: 角野秀一

汲田哲郎 •助教:

•博士研究員: 潮田理沙

·連携客員教員: 足立一郎、西田昌平 ※ ·客員教員: 住吉孝行

•客員研究員: 今野智之、岩田修一

※足立教授と西田教授はKEK所属の連携客員教員

### 大学院生(2025年4月時点)

•D: 1名

-M2:1名

卒研生(現在): 4名 •M1:3名

### 来年度大学院生募集人員: 3~4名(未定)

- -放射線検出器、電子回路、計算機などに興味がある方
- -大規模な実験に興味がある方
- -とにかく手を動かしてみるのが好きな方

# 高エネルギー実験研究室: 活動等

### ☆研究室の活動

- ・研究室ミーティング:1回/週(研究の進捗状況等の報告)
- ・ゼミ(4年生、M1):1回/週(相対論的量子力学、特殊相対論、統計処理、検出器)
- ・ミニマム教程:計算機(C++)、実験、相対論
- •研究室旅行(熱海、蓼科、那須、箱根、伊豆、秩父、富士、水上、他): 9月頃
- ・日帰りハイキング:11月頃、日帰りで近郊の山へ
- ・飲み会:約2ヶ月に1回程度 料理が好き、お菓子作りに興味がある方も歓迎(求ム)
- ☆ 都立大物理(高エネ実験、原子物理、宇宙実験)研究室間のイベント
- •合同花見:4月
- •球技大会:?

### ☆ 高エネルギー物理の大学間の活動

- ・高エネルギー物理春の学校(毎回琵琶湖畔): 5月頃
- flavor physics workshop(富田林、柏、三浦、新潟、沼津、浜松、他): 10 月頃
- ・神無月会:東京近郊の大学の高エネルギー物理研究室合同の BBQ(10 月頃)

### ☆2024年度卒業生(卒研生:3名、修士課程2年:4名)の進路

- •卒研生:修士課程(本研究室)進学2名、就活中1名
- ・修士課程:企業に就職 3名、博士後期課程進学1名

## 素粒子標準模型から新物理へ

高精度 (稀な現象 ニュートリン の物理

- T2K 実験
- DCBA 実験 -HyperK 実験<sub>2</sub>

高輝度 電子加速器 (B の物理)

- Bellell 実験

本研究室では現在

- Belle II 実験
- T2K 実験
- Hyper K 実験
- DCBA 実験
- ATLAS 実験 を行っている。

新物理

標準模型

力を伝える粒子



高エネルギー 電子加速器 -ILC 実験 (将来計画) 主要な素粒子実験をほぼ網羅

高エネルギー ハドロン加速器 -LHC ATLAS 実験

ヒッグス場に伴う粒子

H ヒッグス粒子

<mark>高エネル</mark>ギー

## 「物理学70の不思議」

https://www.jps.or.jp/books/gakkaishi/70wonders.php

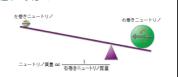
#### 06

#### ニュートリノはなぜこんなに軽いのか?

ニュートリノは素粒子の一種である。1930年にパウリ (W. Pauli) が存在を理論的に予想してから80年以上、1956年にライネス (F. Reines) とカワン (C. Cowan) がはじめて実験で検出してから60年が過ぎたが、いまだに素性がよくわかっていない

質量は素粒子の基本物理量の1つであるにもかかわらず、 ニュートリノではその測定にまだ成功していない。ただし、 ニュートリノ振動の発見から、その値は非常に小さいもの のではないことはわかっている。また宇宙の大規模構造 におけるゆらぎの観測から、3種のニュートリノの質量の 和は約0.23 eV以下と考えられている。この質量は、ほか の素粒子に比べてあまりに軽すぎる(ニュートリノ以外で 最も軽い電子の100万分の1以下)、なぜニュートリノは こくれに称いのだるもか。

すべての素粒子にはその反粒子が存在する。ニュートリ ノと反ニュートリノが別の粒子だとすれば、ニュートリノ の質量もほかのすべての素粒子と起源は同じ(ディラック 質量)であり、ニュートリノだけが特異的に軽いのは不自 然である。一方、ニュートリノと反ニュートリノが同じ粒 子の場合(マヨラナ粒子:39参照)、「右巻巻ニュートリノ



は極めて重いマヨラナ質量をもつことができ、「シーソー 機構」(図) とよばれる質量周有値の反比例関係を通して、 我々の世界を飛び交っているニュートリノの質量を特異的 に小さくすることができる。

さらにおもしろいことに、この極めて重い右巻きマヨラ ナニュートリノは、物質粒子への崩壊と反物質粒子への崩 壊の確率が異なる可能性がある、初期宇宙における右巻き マヨラナニュートリノの生成と崩壊によって、我々の住む この宇宙の「物質優勢の謎"」が説明できるかもしれない。 「ニュートリノはなぜ軽い?」という問いは、この素粒子 物理学最大の謎に迫る糸口なのである。

\* ビッグバンによって物質と厳密に同じ分量だけ生成されたはずの反物 質は、どこに消えたのか、09参照。

### DCBA 実験



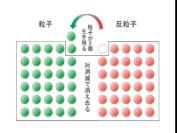
#### なぜ我々は物質だけからできているのか?

我々の世界は素粒子からできている.

素粒子には「反粒子」という、質量はまったく同じで性質がまったく逆、という相棒が存在する。たとえば最も身近な素粒子である電子には、「陽電子」という反粒子が存在する。粒子と反粒子は電荷などの性質がまったく反対なので、出会うと+と一が打ち消し合って消滅し、エネルギーの塊になってしまう。逆にエネルギーを扱い空間に集中させると、粒子と反粒子の対をつくり出すことができる

宇宙のはじまりであるビッグバンにおいても、巨大なエネルギーの塊から粒子と反粒子が生み出された。粒子と反粒子は必ず対になってつくられるので、宇宙に粒子が側成されたとき、粒子と反粒子、すなわち物質と反物質は厳密に同じ分量だけつくられた。だが現在の宇宙には、見わたすかぎり物質しかない。反物質はいったいどこに消えたのだるう。

ビッグバン以降の宇宙の進化において反物質が消えてな くなる条件は、「サハロフの3条件」として知られている。 すなわち(1) バリオン数の非保存。(2) CPの非保存。(3) 熱平衡の破れの3つである。このうちバリオン数を保存し ない反応があることと、宇宙の進化において熱平衡にない



状態があったことはわかっている。CP 非保存の過程とは、図の矢印のように、反粒子と粒子の数のバランスを崩す過程である。この過程により粒子の数が反粒子よりわずかに多くなり、反粒子がすべて対消滅で消え去った後、わずかながら粒子が生き残ることになる。この過程があることもわかっているが、その大きさが小さすぎて現在の宇宙の物質量を説明できていない。未発見の新たなCP 非保存の過程を探す、機烈な競争がくり広げられている。



※ 互いに密接に関係→ 明記していない実験にも関係がある

#### 07

#### なぜ暗黒物質はいまだ見つからないのか

近年における宇宙観測の発展の結果、我々の宇宙に通常 の方法では検出にかからない物質、いわゆる暗黒物質が存 在することが確定的となった。では、その正体は何であろ うか? これまで確認されている素粒子や、それらが構成 する物質は、暗黒物質にはなりえないことがわかっている。 その正体をめぐる謎は宇宙の暗黒物質問題とよばれ、物理 学における最重要問題の1つとなっている。

暗黒物質の正体については、さまざまな反説が提案されている。有力なのは、暗黒物質は質量が陽子の10倍程度の中性で安定な新しい素粒子とする、WIMP (Weakly Interacting Massive Particle) 仮説である。この仮説は、素粒子標準模型を超える物理と深く関係する可能性を示し、また標準模型を超える物理と深く関係する可能性を示し、また標準模型を超える物理と深く関係する可能性を示し、また標準模型を超える物理と深く関係する可能性を示し、また現底の機能が出来中で行われている。

WIMPの探査は図のように、高エネルギー粒子衝突で暗 黒物質をつくり出す加速器探査、我々の周囲に漂う暗黒物 質を地下の検出器でとらえる直接探査、銀河系や近傍銀河 などにいる暗黒物質が、対消滅の際に生成する高エネル ギー粒子線 (反隔子やガンマ線)をとらえる間接探査の3



本柱を輸に行われている。これらの実験の検出感度は上 がっているが、いまだWIMPの検出にはいたっていない、 この事実は何を意味するのだろうか? 実験の感度が上 がれば、いずれ発見される可能性は十分にある。これまで の高感度探査は、特定の素軽子(クォーク、グルーオンや ヒッグス粒子)との相互作用に依存する傾向があった。ほ かの素粒子との相互作用に感度がある実験(電子・陽電子 がの素粒子との相互作用に感度がある実験(電子・陽電子 がの素粒子との推進や、特定の相互作用によらず幅広くシ グナルが期待できる間接探査の高感度化が重要となる。あ るいは、暗黒物質はWIMPではない可能性もある。その 場合、どのような候補がありうるのか、背後にどのような 物理が考えられるのか、そしてどのように検証すればよい のか、新しいアイデアに基づく再考が必要となるだろう。

### LHC ATLAS, Belle II 実験

#### 11

#### ヒッグス粒子の背後にある物理は何か?

2012年のヒッグス粒子の発見は記憶に新しい. 素粒子の 標準模型では、物質を構成する粒子と力を伝える粒子によ り、我々の宇宙を記述する、力の伝わり方は理論の対称性 が支配しており、たとえば電磁気力は位相変換の対称性に 基づく、このような理論体系において、力を伝える粒子は 質量をもたない. 実際, 電磁気力は遠隔力であり, 力を伝 える光子には質量がない。一方、自然界には短距離のみで 働く弱い力があり、こちらは質量をもつ粒子が力を伝える と解釈するとうまく記述される. しかし、そのような粒子 は理論の予言能力を壊すことが知られていた. そこで, 理 論と無矛盾な質量を実現するために導入された粒子がヒッ グス粒子である. 光子は超伝導物質中であたかも質量をも つかのようにふるまうが、同様に、我々の宇宙が超伝導相 に転移したため、弱い力を伝える粒子に見かけ上の質量が 生じたと考えるのである。 ヒッグス粒子はこの相転移の引 き金を握る. 標準模型では、宇宙が超伝導相に移ることで、 それまで同一の対称性で記述されていた力を伝える粒子群 が、質量をもたない光子と、質量をもつ弱い力を伝える粒 子に分化する. この相転移を「対称性の破れ」とよぶ. これ

によって、異なる2つの力が統一的に理解されたのである.



それではなぜ対称性は破れたのであろうか? 標準模型の枠内では、対称性の破れの起源は明らかにされていないそこで、「自然に」対称性が破れる新しい物理模型が盛んに議論されている。たとえば、高次補正によって常伝導相が不安定となり、自動的(力学的)に超伝導相に移る可能性が考案されている。 超対称性(フェル、建サンボースセクス総合余剰次元模型(力を伝える粒子の余剰次元成分としてヒッグス粒子が現れる)、複合ヒッグス模型(ヒッグス粒子が現れる)、複合ヒッグス模型(ヒッグス粒子が現れる)、複合ヒッグス模型(ヒッグス粒子が現れる)、複合ヒッグス模型(ヒッグス粒子が現れる)、複合ヒッグス模型(ヒッグス粒子をの候補である。標準模型を超えたこれらの新物理模型は、それぞれ新粒子を予言する。したがって、今後の上代実験や1広に前面などによる新粒子の発見や、ヒッグス粒子の精管測定による新物理の検証が明待される。

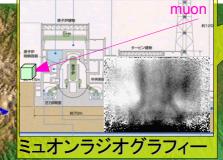
### Belle(II) 実験、T2K 実験

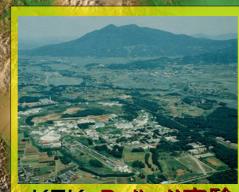
Belle II 実験、ATLAS 実験

高エネルギー実験研究室:活動の場









KEK: Belle II実験 DCBA実験



J-PARC: T2K実験

T2K: ニュートリノ振動実験

HyperK: ニュートリノ実験、核子崩壊実験

Belle II: 電子·陽電子衝突型加速器実験

DCBA: 二重ベータ崩壊実験

UNI: ポジトロニウム実験

ミュオンラジオグラフィー: 宇宙線を用いた原子炉・火山などの透視

LHC ATLAS: 最高エネルギー陽子・陽子衝突型加速器実験

UNIを除き、他大学・国内外研究機関との共同実験

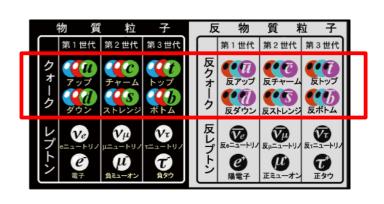


都立大: UNI実験

### Belle II実験

3世代のクォークの混合を表すユニタリ行列 (カビボ・小林・益川行列)

$$V = \begin{pmatrix} V_{ud} & V_{us} & V_{ub} \\ V_{cd} & V_{cs} & V_{cb} \\ V_{td} & V_{ts} & V_{tb} \end{pmatrix}$$

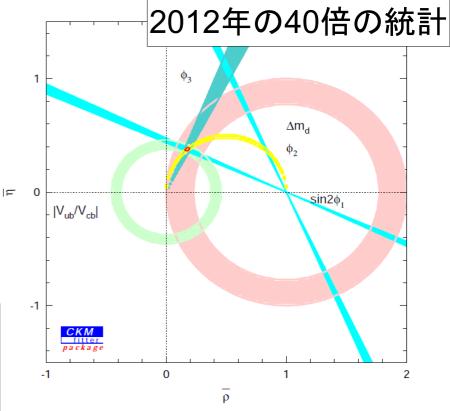


3x3 ユニタリ行列は一つの複素位相を持つ→CP対称性の破れ

- ユニタリティ条件(VV⁺=1)の一つを三角形として記述- 三角形の辺の長さや角度を複数の方法で精密測定

三角形が閉じているか? 閉じている→3世代クォークの混合 閉じていない→ 新物理が関与

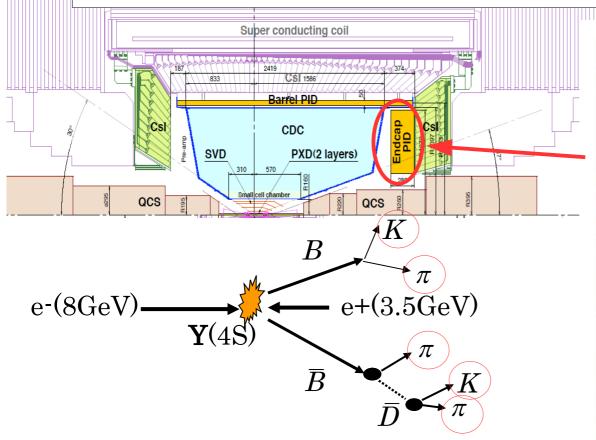
ユニタリティ三角形の精密測定により 新しい物理を探索し、 さらにそのフレーバー構造を探る



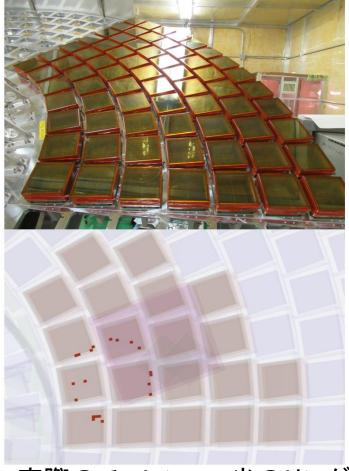
## Belle II検出器の開発

都立大では、Belle II 検出器の粒子識別装置(ARICH)を担当

- Belle II 実験でのARICH 検出器の運用
- アップグレードに向けた研究開発



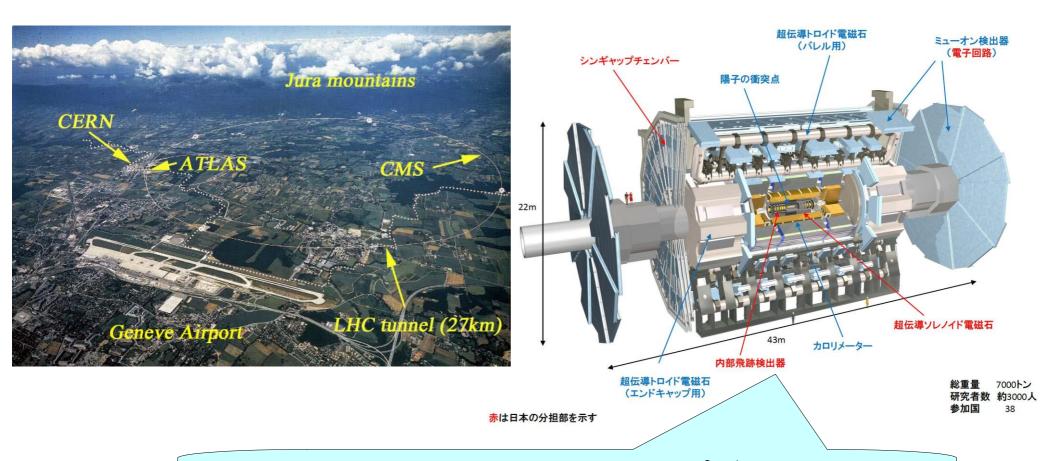
終状態のK,π中間子を精度よく同定し、 B中間子の崩壊事象を効率的に再構成 ARICH検出器(の一部)



実際のチェレンコフ光のリング

### LHC ATLAS 実験

- ・世界最高エネルギーの衝突型加速器実験 (エネルギーフロンティアの実験)
- ■「TeV 領域」で標準模型を超える新しい物理を探索

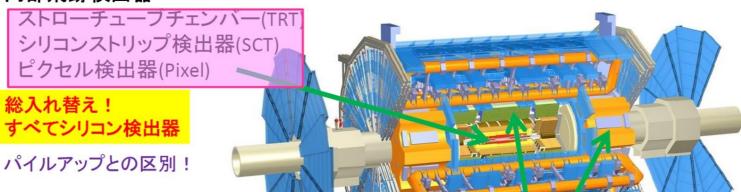


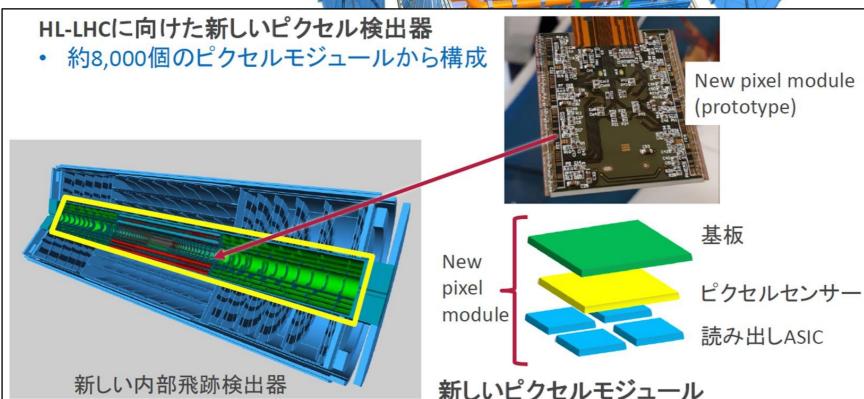
都立大では内部飛跡検出器のアップグレードに参加

## LHC ATLAS 実験の研究内容

都立大では、新しいピクセル検出器の組み立てに関する研究開発に参加

#### 内部飛跡検出器





## T2K実験、ハイパーカミオカンデ実験

T2K 実験:加速器を用いたニュートリノ振動実験

- J-PARC 加速器 (茨城県東海村)を用いてミューニュートリノビームを生成
- 約300km 地中を走り、スーパーカミオカンデ(岐阜県神岡町)で検出

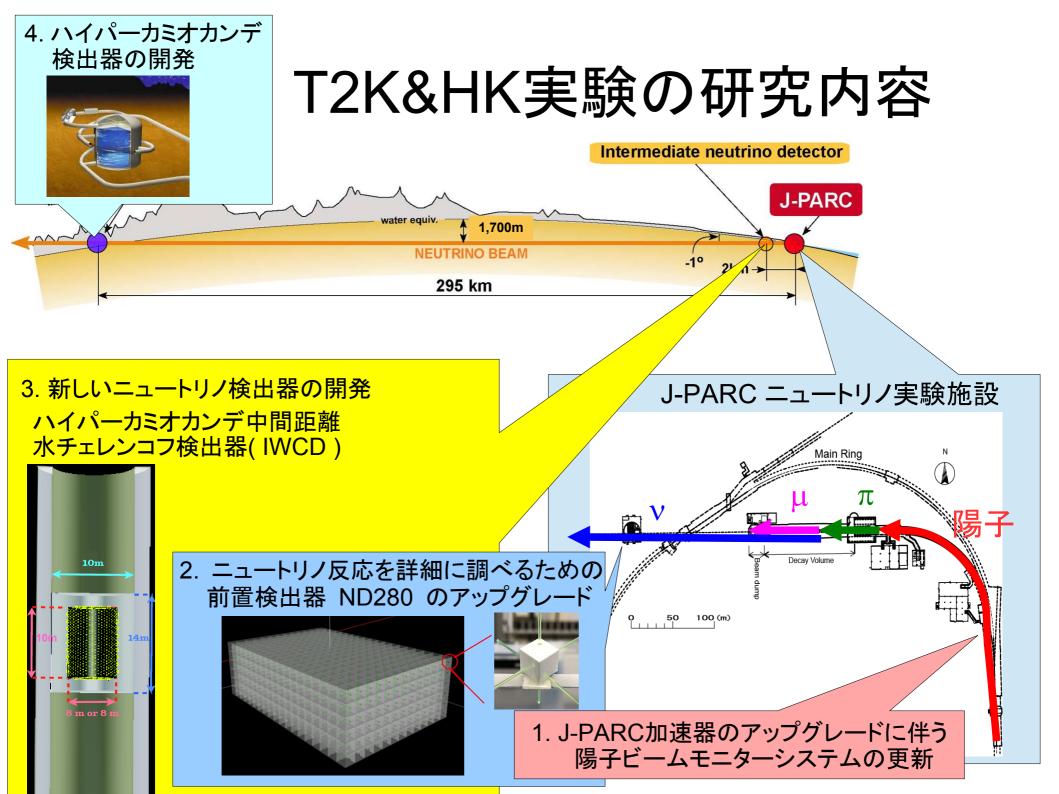


- 2010年: 実験開始

- 2013年:ミューニュートリノ→電子ニュートリノ出現を世界で初めて発見

ハイパーカミオカンデ実験:スーパーカミオカンデの後継実験

→ ニュートリノの CP 対称性(粒子・反粒子の対称性)の破れの解明、陽子崩壊の発見へ



## ミュオンラジオグラフィー

宇宙線ミュオンを用いた、大規模な物体の内部構造の調査

- ・(損傷した)原子炉の炉心の状態の調査
- ・火山のマグマの状態の調査
- ・古墳の内部の調査 など

-次宇宙線(陽子) パイ中間子やK中間子 透視イメージ像 大気中の原子核と衝突 大気シャワ 現象 中間子の崩壊 宇宙線ミュオン 山 ミュオン検出器

大気

## ミュオンラジオグラフィー

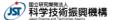


新善信報

事業について

題情報

関係者向に



領域 【領域横断・サイバー空間・バイオ】

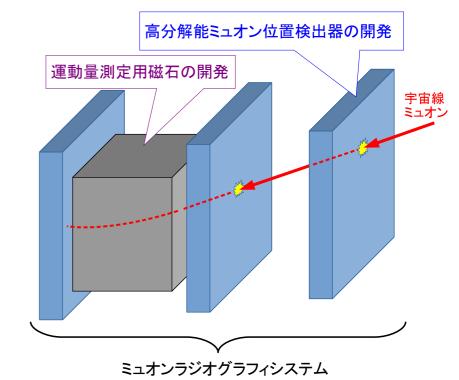
研究開発構想(個別研究型) 🗆

#### 宇宙線ミュオンを用いた革新的測位・構造物イメージング等応用技術

用できる基準点を仮想的に100倍程度にまで増加させます。
用じさる基準点を収芯的に100行性反によじ増加させより。

研究開発課題名	運動量測定による汎用高分解能ミュオンラジオグラフィシステムの開発
研究代表者	角野 秀一
研究代表機関・役職	東京都立大学 大学院理学研究科 教授
研究開発概要	宇宙線ミュオンの運動量測定が可能で、かつコンパクトな、ミュオンラジオグラフィシステムの開発を行います。プラスチックシンチレータ、およびその読み出し回路、永久磁石などの構成要素からなるシステムを構築し、ボータブル電源でも運用可能な低消費電力のシステムを目指します。永久磁石などの各構成要素はモジュール化することにより、分割しての運搬および現地での組み立てが可能なシステムとします。誰でも容易に利用できるようにシステムを作り込み、ソフトウェアとハードウェアをバッケージとして一般に提供することを最終目標とします。

研究開発課題名	超伝導転移端マイクロカロリメータを用いた宇宙線ミュオンによる超高分解能元素分析
研究代表者	河村 成肇
<b>四</b> 灾	<b>宣士 ブロギ _ 加油 型耳の機構 物质機体料学耳の記 に は 四体 数</b> 極



国内で育成すべき重要技術に挙げられている → ミュオンに関する技術開発にも参加

## UNI実験

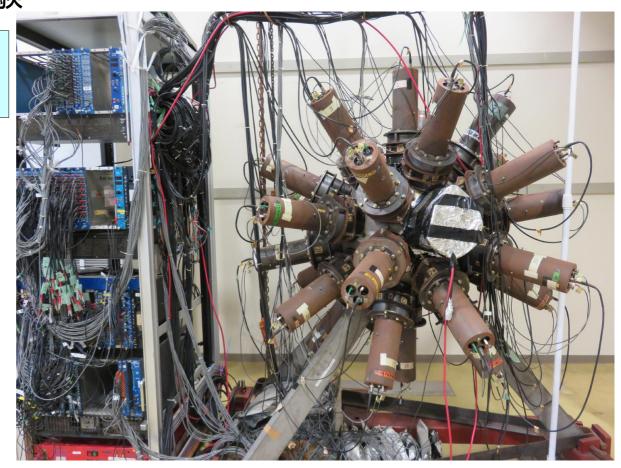
ポジトロニウム生成・崩壊実験

ポジトロニウム: 電子・陽電子の束縛状態

ポジトロニウムの稀崩壊 (5本のγ線への崩壊) の探索

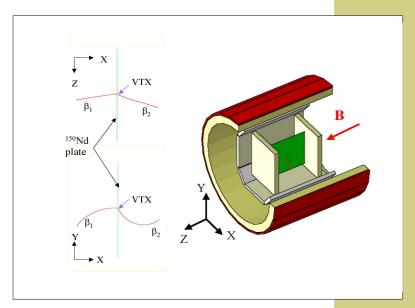


QED の精密測定へ



### DCBA実験

- 二重ベータ崩壊実験
  - → ニュートリノを伴わない二重ベータ崩壊の探索 ニュートリノの基本的性質(マヨナラ性、質量)の解明へ
- 飛跡検出器で二本のベータ線の飛跡を検出
  - → ベータ線の運動量を測定する世界で唯一の実験



現在は小規模の実験 → 原理の実証



将来的に大規模実験へ

