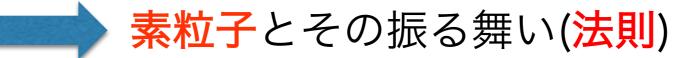
素粒子物理学(高エネルギー物理学)

【プログラム】

- 1. 研究室紹介スライド(20分)
- 2. 実験グループ紹介1 (10分)
- 3. 実験グループ紹介2 (10分)

素粒子物理学・高エネルギー物理学とは

この世界は何で出来ているのか?どうやって出来たのか?

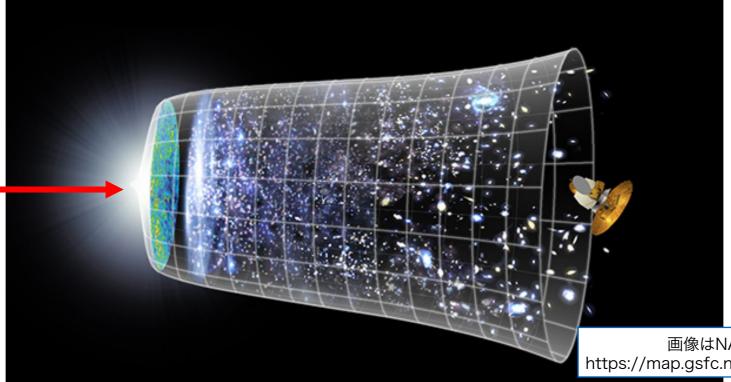


これらについて研究するのが **素粒子物理学**

宇宙初期の高エネルギー状態(=素粒子が生まれたとき)を研究することでもある。

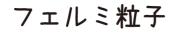


どういうルールで くっついている? (力の法則)



画像はNASA WMAPのHPより引用 https://map.gsfc.nasa.gov/media/060915/index.html

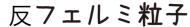
今わかっていること:標準理論



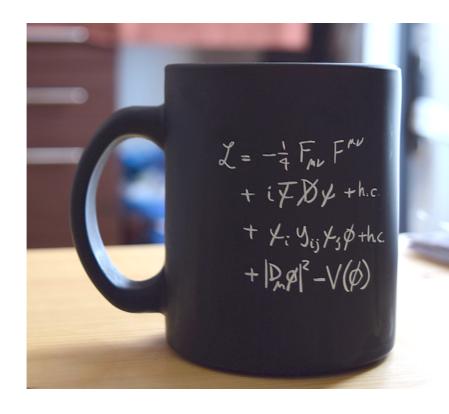
ゲージ粒子

ヒッグス





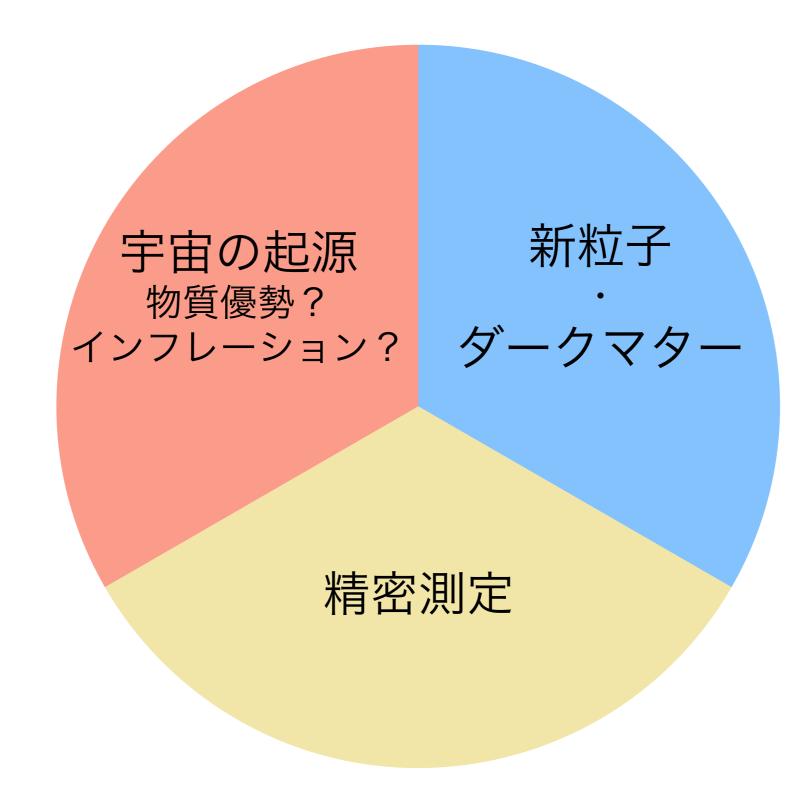




現在わかっている素粒子、力、運動の法則を まとめて記述している理論

ほぼ全ての実験結果を説明できるすごい理論!

これから目指すこと



京都グループの活動

CMB観測

AXEL

共通の課題に 様々な方法で アプローチ!

TZK

宇宙の起源 物質優勢? インフレーション? 新粒子

ダークマター



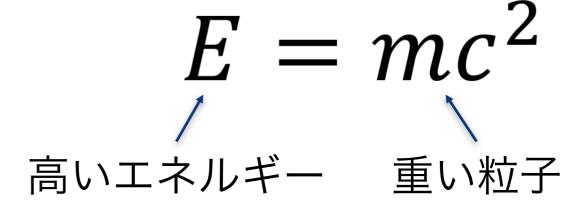
精密測定





ATLAS実験とは?

世界最高エネルギーの 陽子-陽子衝突型加速器を 使用した実験



超高エネルギー衝突



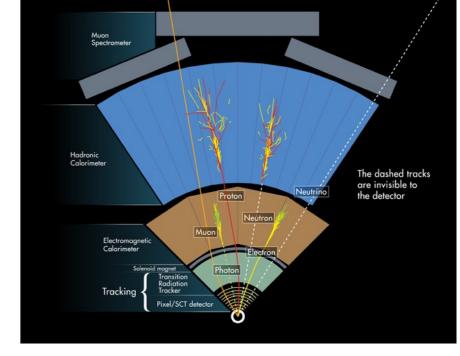
質量の大きな未知の粒子を直接生成する



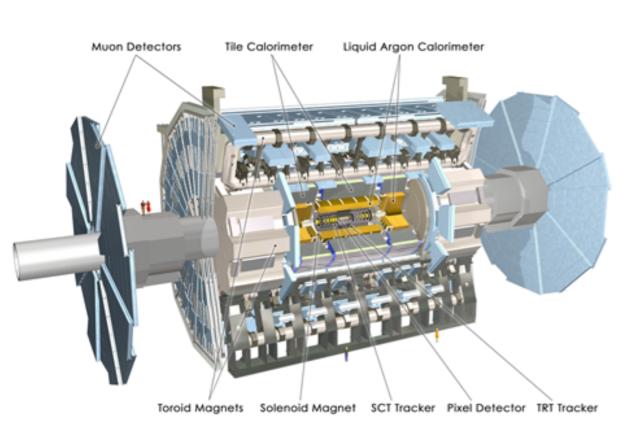
ATLAS検出器

陽子陽子衝突で発生した粒子の

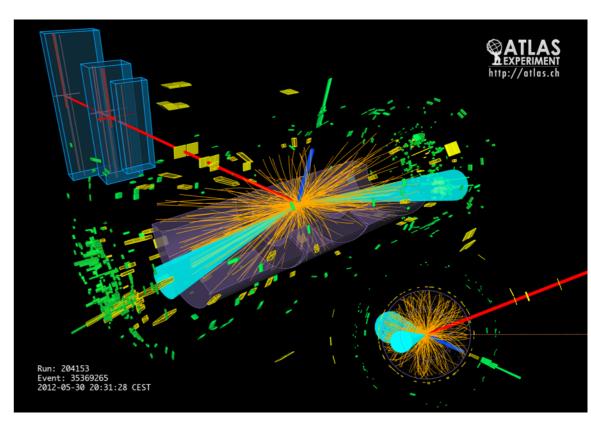
- 種類を識別
- エネルギー運動量を測定



ATLASによる粒子の識別



ATLAS検出器



Higgs → ττの崩壊

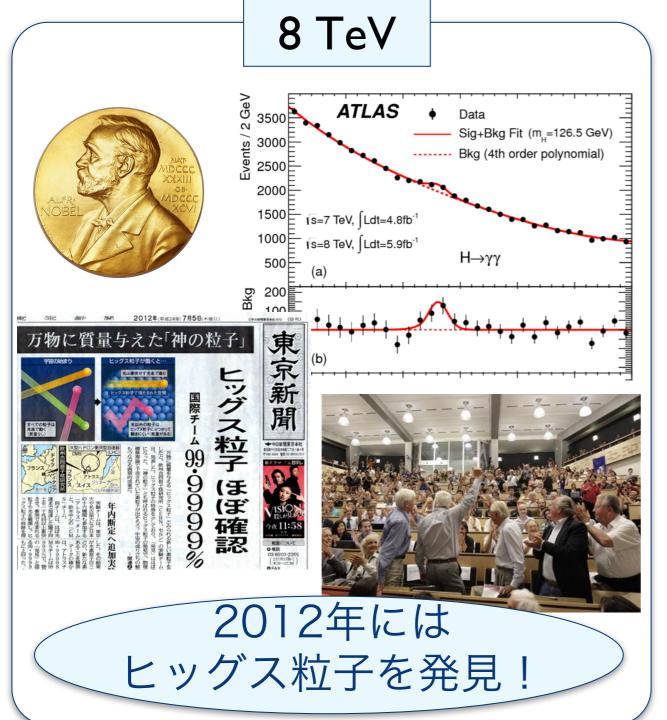
衝突で起こる多種多様な反応を調べることができる!! 未知の粒子の検出も目指す。

更なる高エネルギーへ

2015年から,

世界最高エネルギー13TeVでデータ取得中!!

(自身のもつ世界最高記録8TeVをさらに更新!)



13 TeV

未知の領域

- ヒッグス粒子の性質
- 超対称性粒子
- ダークマター
- etc..

幅広く 標準模型の検証や 新粒子の探索を行う



AXEL

A Xenon ElectroLuminescence detector

AXEL実験とは

✓知りたいこと

ニュートリノがマヨラナ粒子かどうか

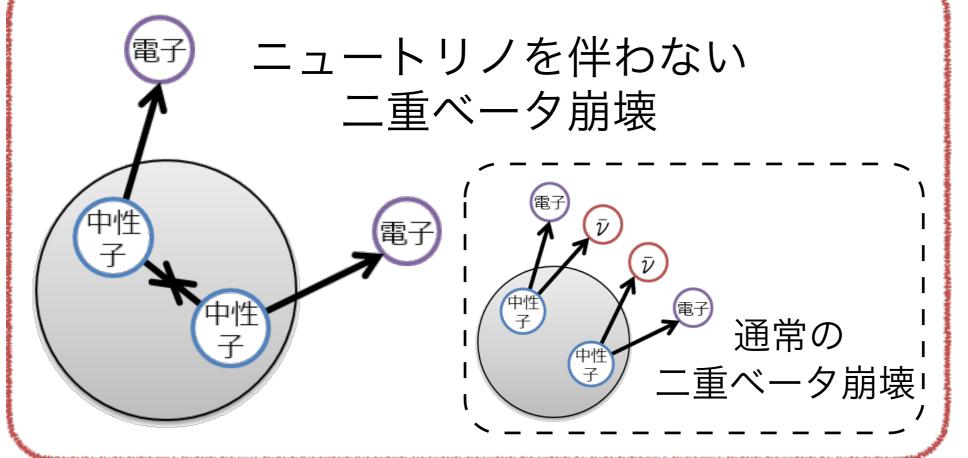




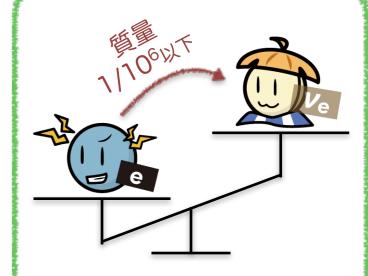


つまり、ニュートリノと反ニュートリノが同一の粒子かどうか?

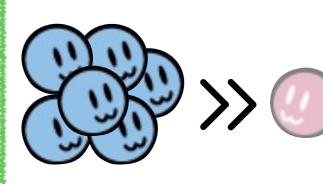
見たいもの



わかること



ニュートリノが 異常に軽い理由



宇宙に反粒子が ほとんど存在しない 理由

…への第一歩

やってること

二重ベータ崩壊は 非常に稀な現象なので…

> 確実に 識別する

高エネルギ-分解能

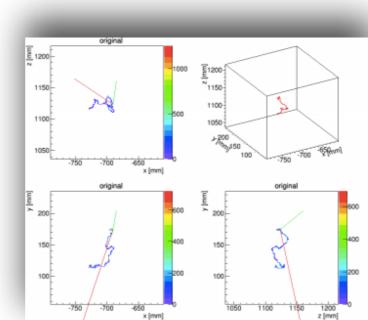
大質量

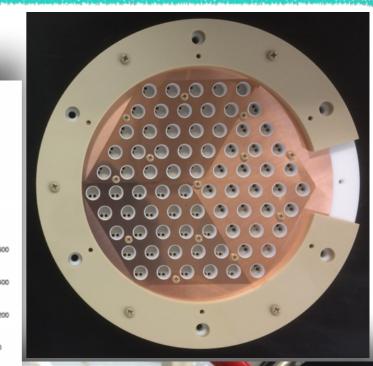
低バック グラウンド

できるだけ多く 崩壊させる

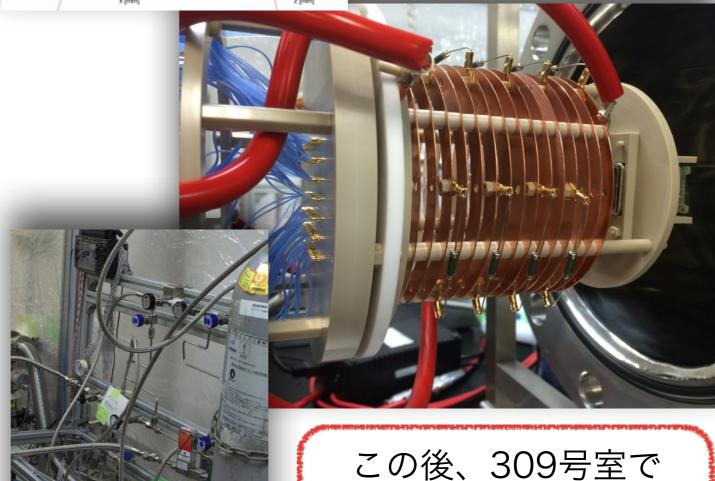
間違う可能性を 少なくする

を持った 世界最高性能の検出器を 作製するべく研究中!!



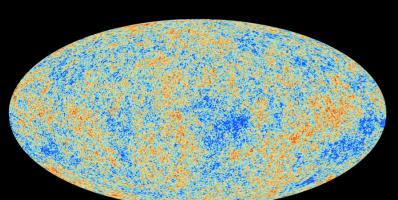


実物を見られます!!



CIMB觀測

CMBで観る超高エネルギー事象!



2.7 Kの熱放射として観測 (超微弱な電磁波「ミリ波」)

ダークエネルギー 優勢期

GUTZT-JU =1016 GeV 星形成 (400万年)

ダークエイジ

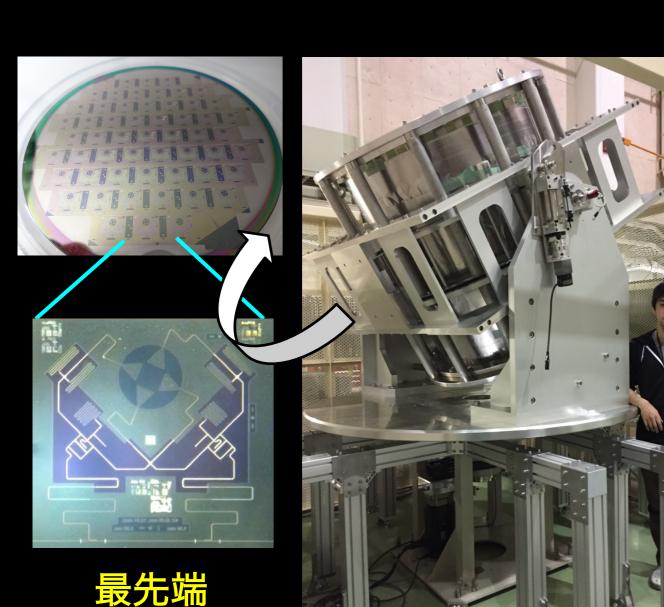
(超高温・高密度状態)

大規模構造 の形成

現在(138億年)

インフレーショット

ミリ波望遠鏡と超伝導検出器 +チームワークで宇宙創成を探る!



超伝導検出器

"KIDs"

GroundBIRD望遠鏡 (カナリア諸島 2,400m)

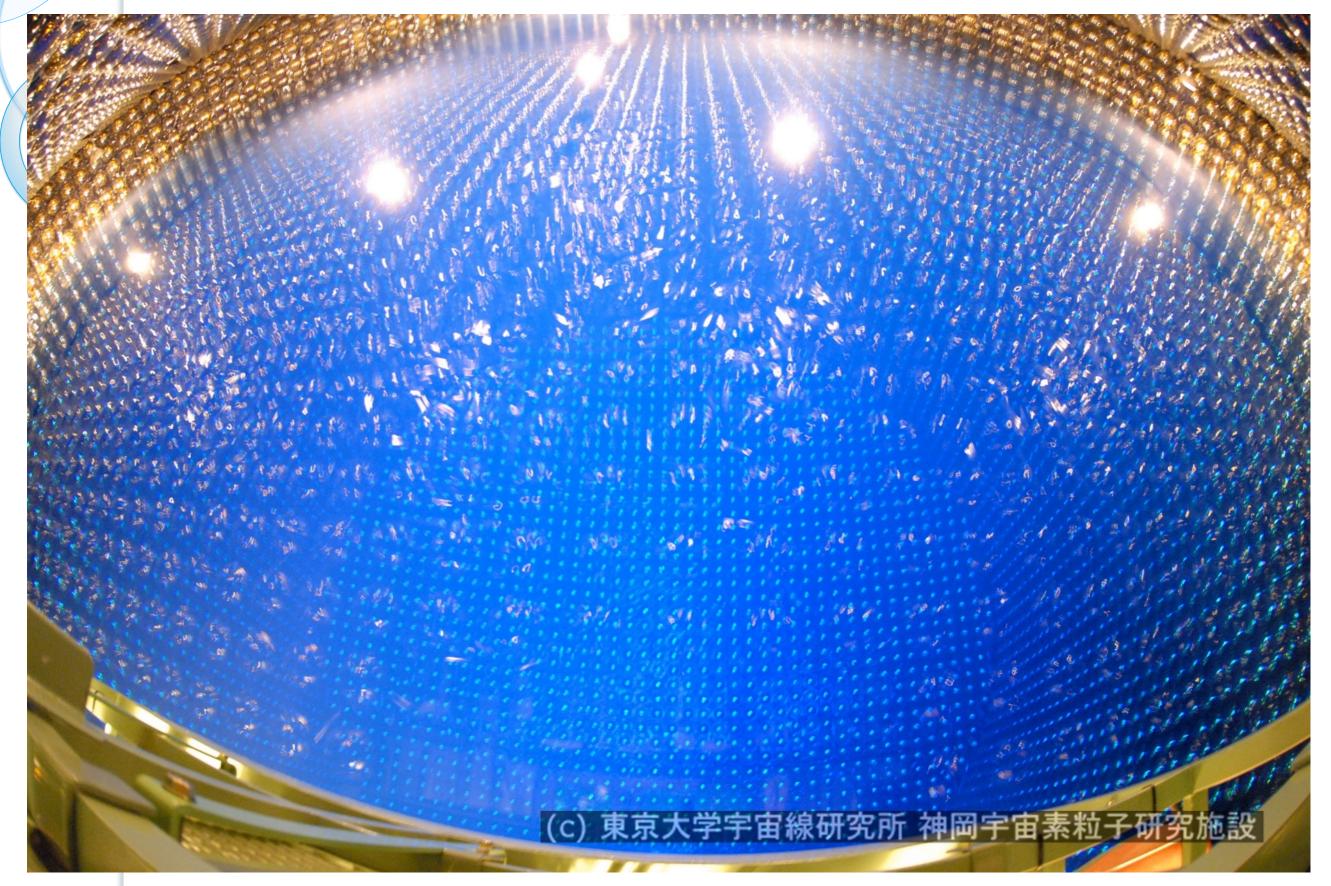
Simons Array RBEAR-1 望遠鏡群 (チリ・アタカマ高地 5,200m) **Funded Expansion** (Artist's conception) 超伝導検出器 "TES"

「宇宙のはじまり」や極地での観測実験に興味がある人は是非!」





スーパーカミオカンデ実験



スーパーカミオカンデ実験

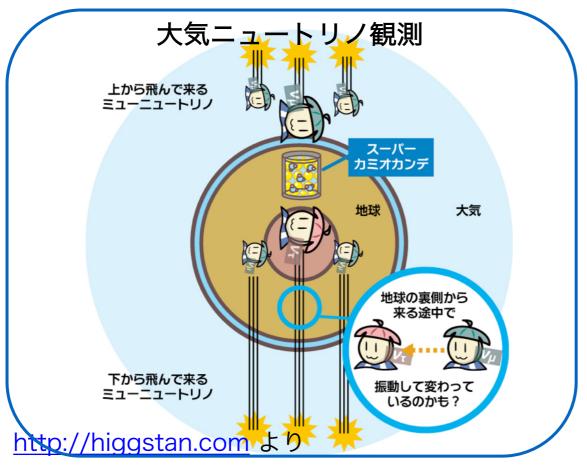
- . スーパーカミオカンデ
 - · 5万トン!の純水と1万本!の光検出器を備えた水チェレンコフ型検出 器
 - ・ニュートリノ振動の発見でノーベル物理学賞受賞!

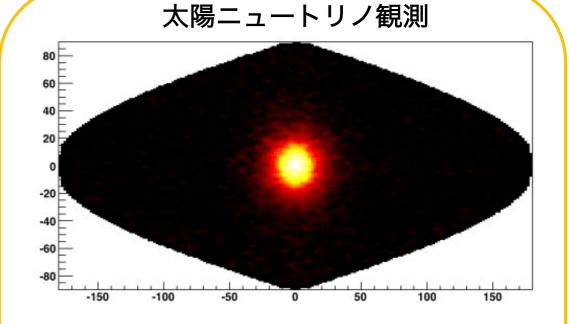


- · 太陽ニュートリノ問題を解決!
- . しかし、観測しなければならないことはたくさんある!!
 - · ニュートリノの絶対質量は?
 - ・ 陽子は崩壊するのか? 大統一への一歩
 - · 超新星ニュートリノ ニュートリノ天文学!!
 - . ダークマター まだ見ぬ新物理
- ハイパーカミオカンデ計画
 - ・スーパーカミオカンデの10倍の大きさの検出器を2基!!

(c) 東京大学宇宙線研究所 神岡宇宙素粒子研究施設

パーカミオカンデ実験で観測しているもの【一部】



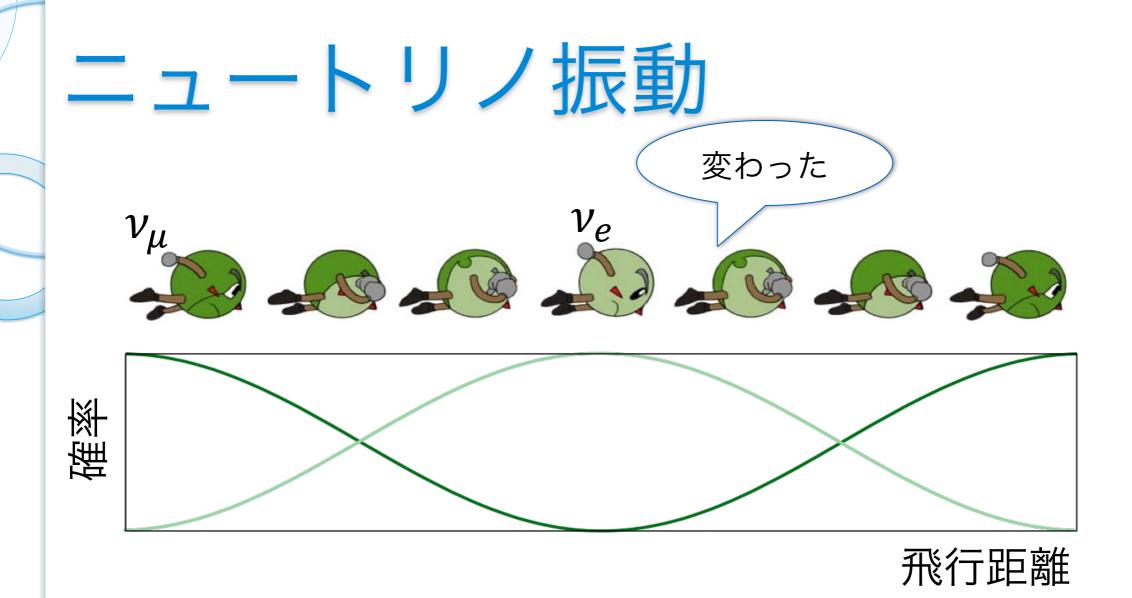


「地下」から見上げた太陽 ニュートリノは反応性が小さいので内部 を知ることができる。









- ニュートリノの質量がゼロならば起こらない現象
 - ・発見すればニュートリノの質量の存在を証明 -> 発見!!
- 精密測定をおこなうことで
 - CP対称性の破れの測定:(クォークでは発見済、レプトンでは未発見)->クォークのCPVだけでは説明できない物質優勢宇宙のなぞを解決できるかも
 - ・ニュートリノの質量差を測定
 - ニュートリノの種類(本当に3種類?)

T2K実験

Super-Kamiokande IV

TZR Beam Run 0 Spill 822275
Run 64778 Sub 955 Event 134229437
IZR Seam 6 = 1392.2 as
Inter: 105 Nits, 1041 pe
Outer: 105 Nits, 1041 pe
Trisper: 0e9500007
Scalar pe 1372.8 mor/o

Charge (pe)

- 324.7

- 20, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21, 2-213

- 21,

スーパーカミオカンデ

 u_{μ} ビームを生成する世 界最高レベルの強度

J-PARC加速器



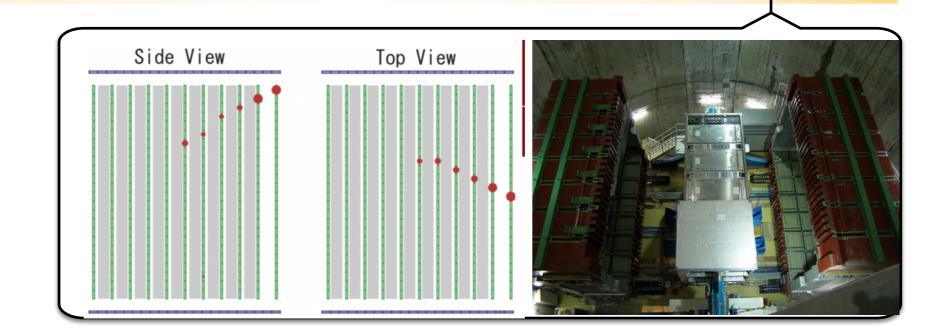
J-PARC加速器

280 m

Neutrino Beam

295 km

1000 m



T2K実験

Super-Kamlokande IV
TYR Beam Run © Spill 822275
IN 11-11-12/12/19/35 Event 114229437
ITT beam 64 = 1902.2 as
Insert 1408-1818, 1612 pe
Outer 1 3 1818, 2 pe
Insert 1408-1818, 1612 pe
Insert 1408-1818,

 u_{μ} ビームを生成する世 界最高レベルの強度

J-PARC加速器



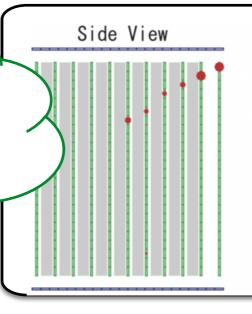
J-PARC加速器 スーパーカミオカンデ

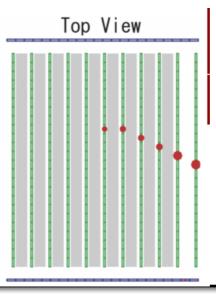
Neutrino Beam

295 km

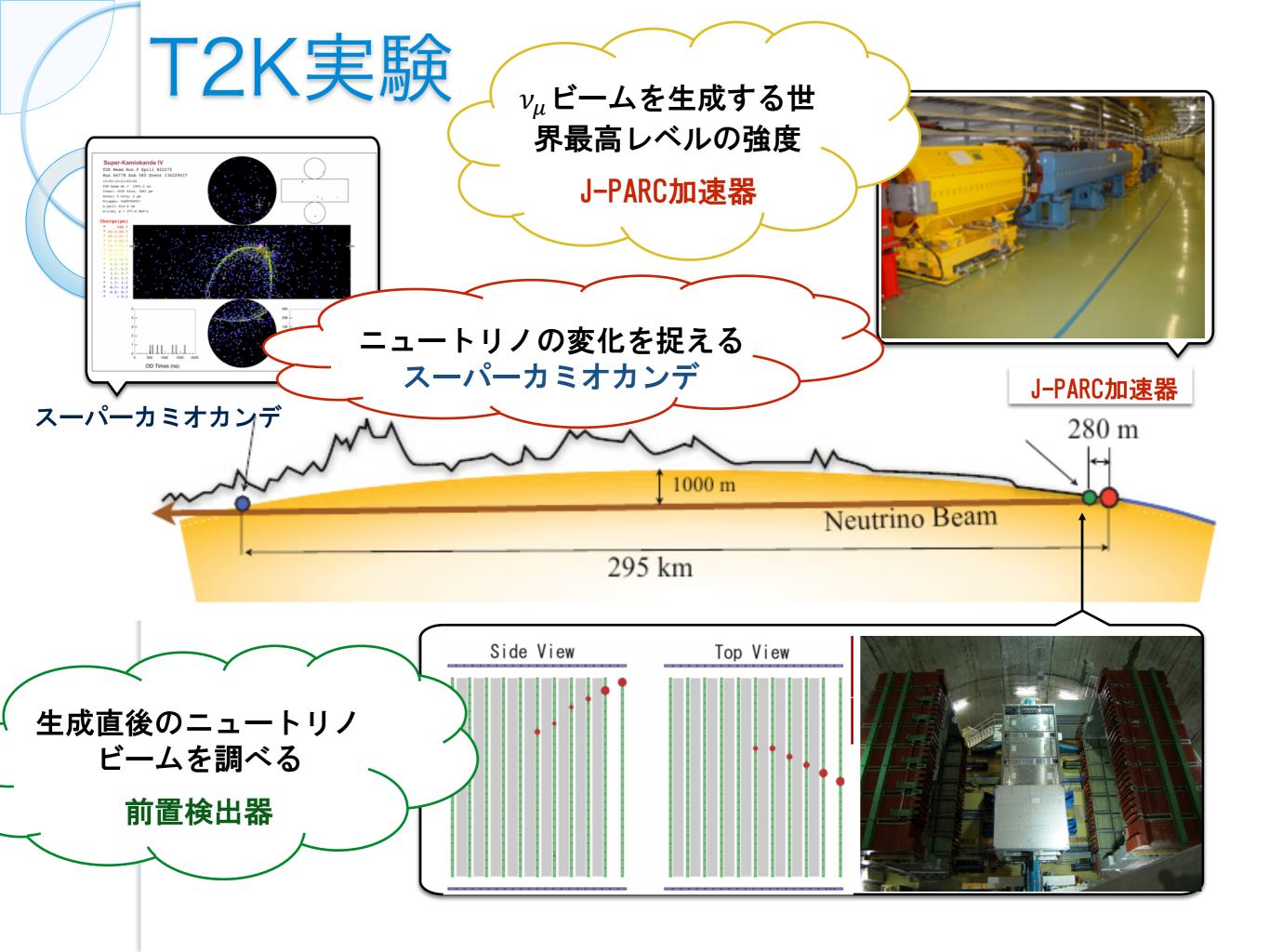
1000 m

生成直後のニュートリノ ビームを調べる 前置検出器









T2K実験

 ν_{μ} ビームを生成する世

500人規模の実験でも京都大学の学生が前線で活躍!

これまで: $\nu_{\mu} \rightarrow \nu_{e}$ に変化する振動を世界で

初めて発見!

これから: 「粒子と反粒子の振動の違い」を調べ、

なぜ宇宙が物質でできているのかという

謎に迫る!

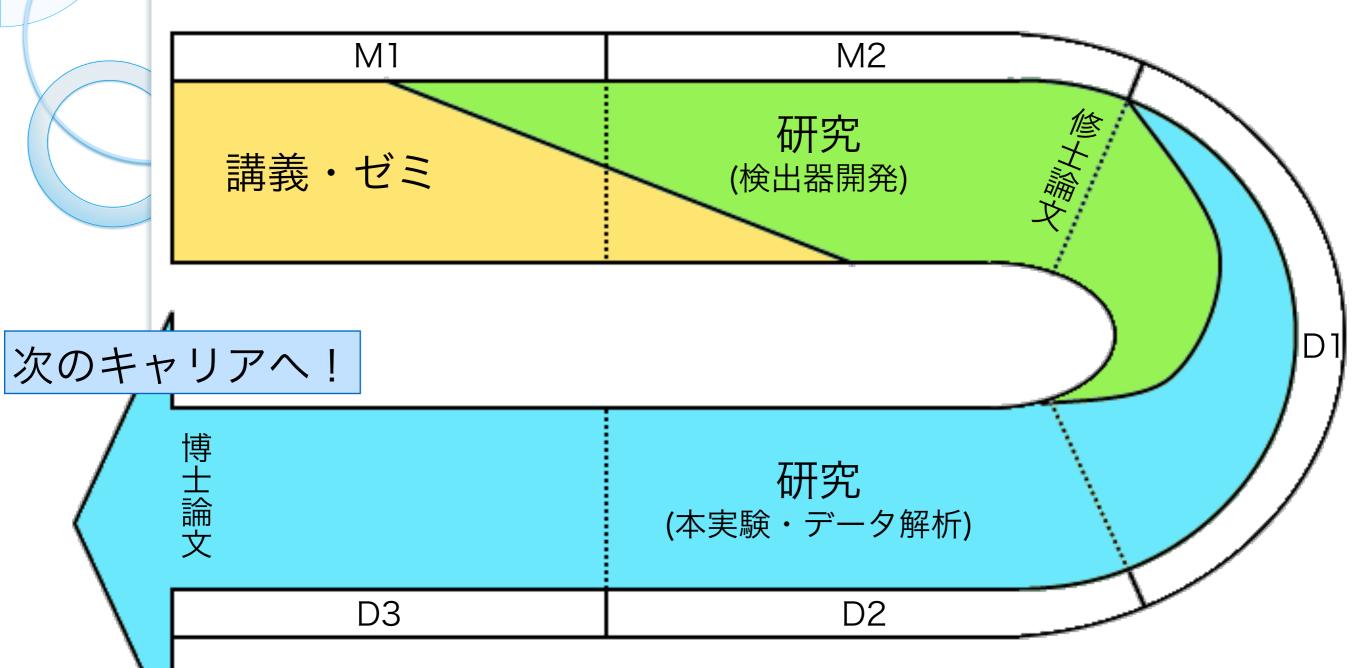
生成值

数年以内に大発見に立ち会える可能性!!



研究生活など

高エネ研に入ってから



- 成果発表の機会も多数!
- 論文賞の受賞も多数!

高エネ研に入ってから

M2

講義・

M1

研究 検出器開発)

論文

次のキャリアへ!

博士論文

研究

(本実験・データ解析)

D3

D2



• 論文賞の受賞も多数!

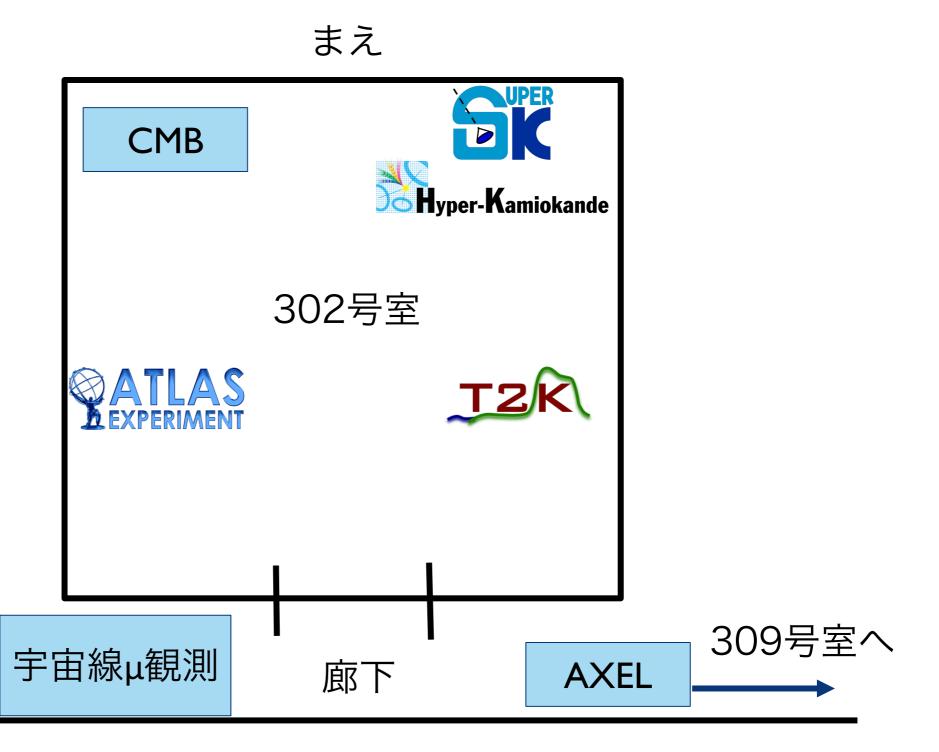
2015年度 測定器開発優秀論文賞 とHUA修士論文賞のW受賞 篠原さん(D2)



2016年度 日本物理学会若手奨励賞を受賞 木河さん(2014年度卒業)

このあと

興味のあるところに行って話を聞いてください!



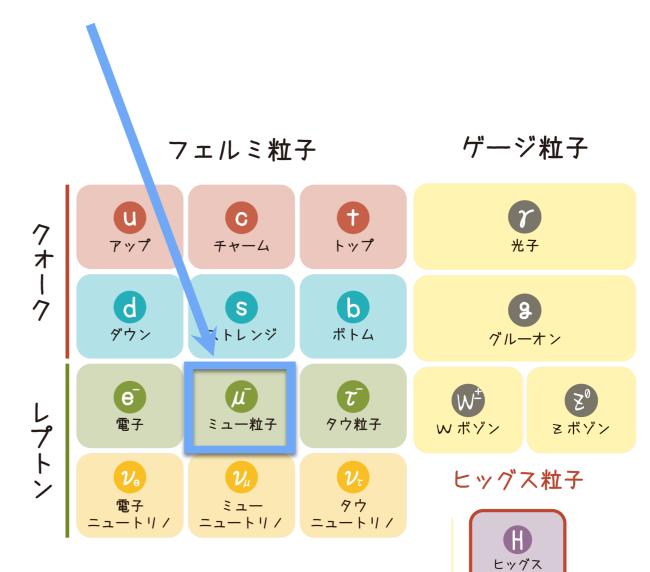
このあと

興味のあるところに行

CMB 30 宇宙線μ観測

宇宙線μ検出器:EDIT - 素粒子を体感しよう!-

宇宙から降り注ぐ, 今も私たちの体を突き抜ける 宇宙線µを<u>廊下で</u>リアルタイムで検出中!



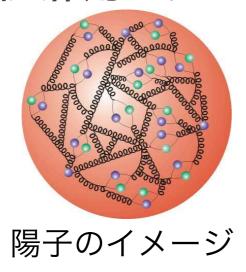
Back up

ATLAS実験とは?

世界最高エネルギーの 陽子-陽子衝突型加速器を 使用した実験 $E=mc^2$ 高いエネルギー 重い粒子

陽子

- クォークとグルーオンのかたまり
- クォークは強い相互作用、弱い相互作用、 電磁相互作用のすべての相互作用をする



超高エネルギー

・質量の大きな粒子まで直接生成可能



様々な種類の反応が起きる 未知の反応・粒子を観測できる可能性