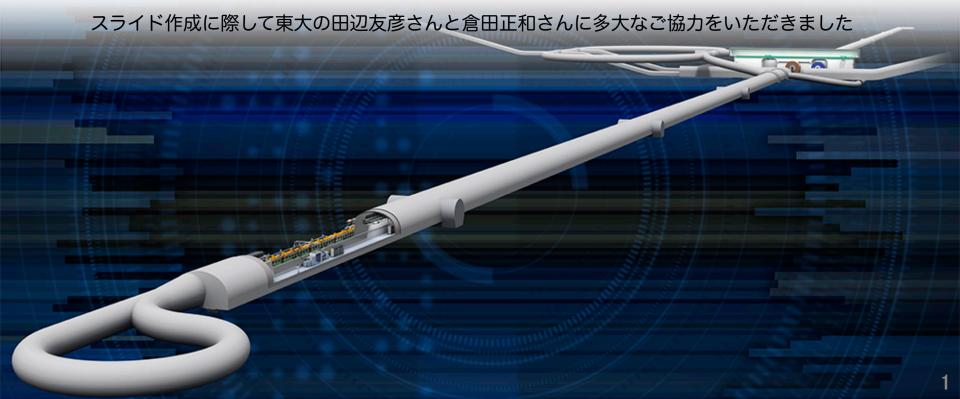
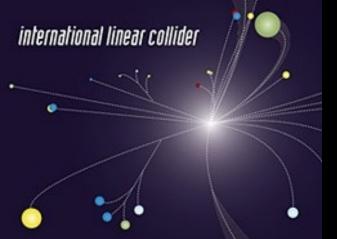
ILC大学連携タスクフォースセミナー ~宇宙創成の謎にせまる~ 国際リニアコライダー計画

ILCの物理

京都大学 2016年 6月 9日(木)

ジャクリン ヤン (KEK 素核研)

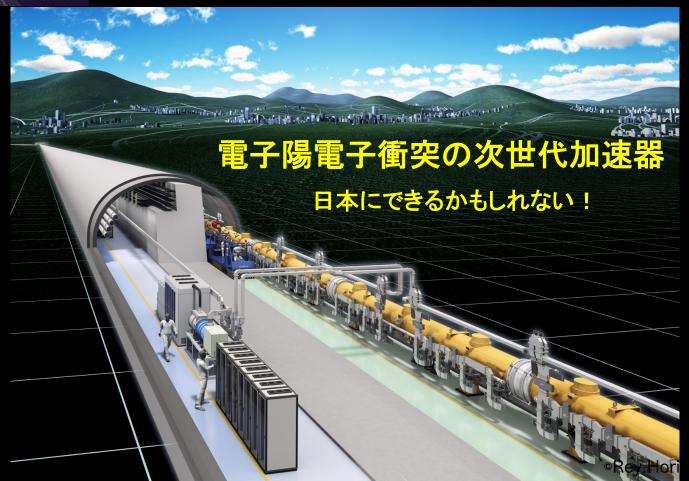




国際リニアコライダー

International Linear Collider

ILC



トークの流れ

LCで宇宙の謎にどうやってせまる?

~素粒子物理と宇宙について~

ILCのすごいところは? ~ILCの能力~

ILCで何がわかるか?

~新粒子発見とヒッグス粒子~

トークの流れ

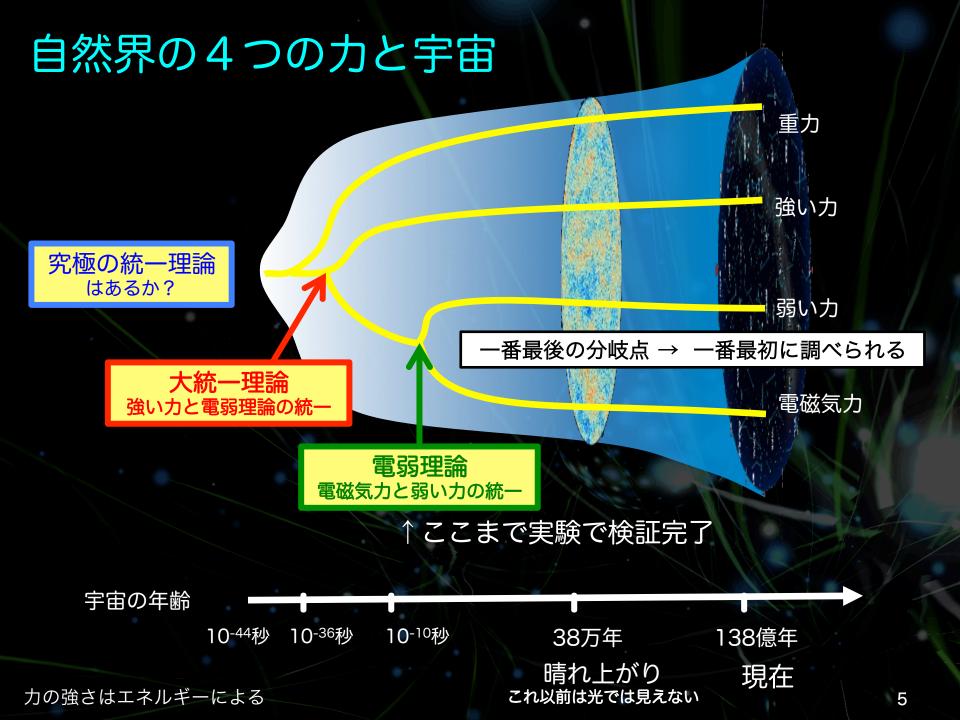
LCで宇宙の謎にどうやってせまる?

~素粒子物理と宇宙について~

ILCのすごいところは? ~ILCの能力~

LCで何がわかるか?

~新粒子発見とヒッグス粒子~



自然界の4つの力と宇宙とILC

ILCでは素粒子の衝突を用いて宇宙初期 の高エネルギー反応を再現し調べる → 力の大統一を目指す 現在の理論体制を超えた 新物理の発見が必要(?) 現代素粒子物理学の課題:

- ・ 宇宙の本当の姿をその誕 生の時から知りたい
- 宇宙の歴史を逆に辿りながら切り開いていく

重力強い力

international linear collide

究極の統一理論 はあるか?

大統一理論 強い力と電弱理論の統一

電磁気力

弱い力

電弱理論電磁気力と弱い力の統一

宇宙の年齢

10-44秒 10-36秒

10-10秒

38万年

138億年 現在

素粒子の標準理論

Standard Model (SM)

物質粒子

ゲージ粒子

	第1世代	第2世代	第3世代
クオーク	マップ イタウン	チャーム (S) ストレンジ	トップがトム
レプトン	ve eニュートリノ e 電子	びµ µニュートリノ µ ミューオン	V τ τニュートリノ て タウ



質量を与える粒子



最近まで未発見

質量が生じるメカニズ ムが検証できなかった

ヒッグス粒子の発見は大革命

標準理論の粒子のうち唯一未発見だった粒子がLHCで見つかった 約50年間にわたり加速器実験により検証されてきた標準理論が完結した



ヒッグス 、粒子か

を続けてい

国際チー

接観測できない 時に別の粒子や光に変わり、

そしで、

ことでヒッグス粒子の存在確率 を割り出す。データ量が増える ほど確率は高まる。 後の粒子や光を検出器でとら データを統計的に解析する ム発表

光速に近い速さ

LHCに設置されている検出装 置 [ATLAS] =CERN

米を中心とした「CMS」 を開始したCERNの巨大加 筑波大など日本の16研究機関が ともに、2008年に稼 の研究チー ムの実験成 知の新粒子が生まれた確率を99 不上AS共に、実験によって未 今回の成果では、CMS、A この確度であれば物理的に

を衝突させることで人為的に作 **速近くまで加速した陽子と陽子** ヒッグス粒子は、加速器で光 「LHC」を使って探索実験 で 下測した 英エディンバラ大の を予測した 英エディンバラ大の を予測した 英エディンバラ大の 所長は、 突き止めるには、 見」と認定できる。だが、新粒この確度であれば物理的に「発 発見のための始まりに過ぎな 的瞬間だが、これからの様々な タを積み重ねて発見を確定する 子がヒッグス粒子であることを い」という見解を発表した る粒子の発見につ 取る必要がある。今年中にデ RNのロルフ・

り出すことができる。だが、

(83)も招かれ、拍手で祝福されピーター・ヒッグス名誉教授

日本においてもヒッグスの発見 が盛大に報道されてきた 第3種郵便物認可 ヒッグス粒子研究に日本の技術

えるという「ヒッグス粒

ている。 見。その舞台となった欧州 現するという理屈だ。 すると、ヒッグス粒子が出 い速さにして衝突させる。 しなかった。 日本の技術力なしでは実現 業の先端技術がつめ込まれ 東芝や古河電工など日本企 RN)の巨大加速器には、 合同原子核研究機関(CE 子」とみられる新粒子の発 加速器は、 世界的な発見は、

②古河電工の「超伝導 ケーブル」と、新日 鉄、JFEの特殊鋼材

「超伝導電磁石 陽子を光速近くまで 加速

を使った

④ 東芝 「超伝導ソレノイド」 浜松ホトニクス 「シリコン検出器」 飛び出した粒子を観測

「ヒッグス粒子」発見

巨大加速器を 支える 日本企業の技術

巨大加速器

(1周27km)

東芝「超伝導 4極電磁石」

①IHI「低温ヘリウム

=東芝提供



万物に質量(重さ)を与 長27まという巨大な装置の うしを正確にぶつける。 るように絞り込み、陽子ど を加え、 が、東芝の「超伝導4極電 心臓部といえる。 虫眼鏡で光を集め 陽子に強い磁力

をかけ、 観測するのが、 一アトラス」。 衝突で飛び出した粒子を 進む方向がどう変 粒子に磁場 観測設備

その衝突を実現するの

読み取るのが浜松ホトニク

そして、粒子の軌跡を

スの検出器。こちらは加速

器の「目」の役割を担う。

衝突前に、陽子を光速近

をつくるのも東芝の装置 わるかで粒子の質量やスピ -ドを割り出す。この磁場

状に巻いて電磁石をつく る。このケーブルをコイル

磁場をおこす。

の超低温にすると、電気抵

が使われた。零下271度

場が必要だ。ここでは古河

くにさせるには、

強力な磁

電工の「超伝導ケーブル」

抗がゼロになる特性があ

陽子を光に近

ERNの巨大加速器支える

その超低温をつくるの

IHIのコンプレッサ

自信を持っていい の成果でもあり、 工学センター長は語る。 てきた高エネルギー加速器 度に近い温度を生む。 中)の山本明・超伝導低温 研究機構(茨城県つくば 取先端の技術という。 発見は日本企業の技術力 CERNの研究に協力 通常は気体のヘリウム 零下273度の絶対零 液体にして圧力を下 日本人は





翌年(2013年) アングレール博士とヒッグス博士 ノーベル物理学賞受賞

Q: なぜノーベル賞が与えられたのか?



それは…

私たちの生存そのものに 深くかかわるメカニズムが 解明されたからである

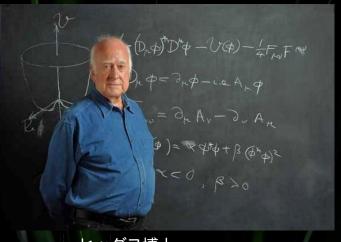
「自発的対称性の破れ」



南部陽一郎先生



アングレール博士、ブルー博士



ヒッグス博士

それまでに素粒子がどのように質量 を持つかが謎だった

南部先生の「自発的対称性の破れ」 のアイデアをもちい、ブルー、アン グレール、ヒッグスが素粒子が質量 を持てることを示した

ヒッグス粒子の発見で、 質量が生まれるメカニズムが 証明された → ノーベル賞



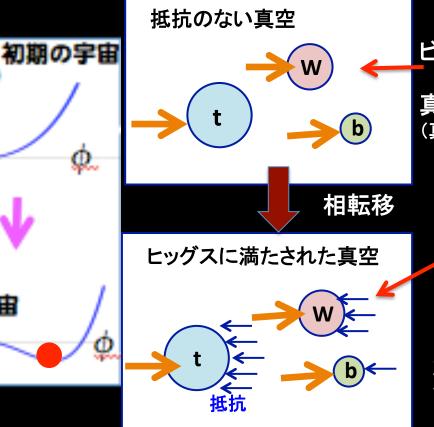




素粒子の質量の起源

ビッグバン直後、素粒子は無質量

真空から抵抗を受けない (真空=エネルギー最低の状態)



宇宙の膨張・冷却 誕生から約1/100億秒後に、 真空は、ヒッグスが凝縮してい る状態に変化(相転移)した

加速しようとする粒子がヒッグスにぶ つかって抵抗を受ける *プールの中で歩く感覚*

質量≒粒子がヒッグスから受ける抵抗

ヒッグスと基本粒子との結合の強さはILCでは重要な測定値(後ほど)

安定点

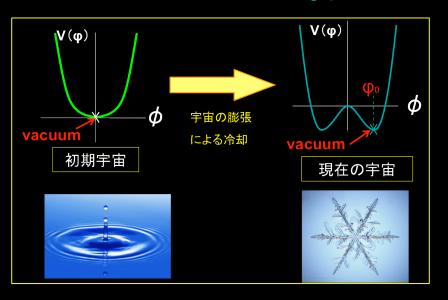
相転移

現在の宇宙

 $M = g \times V$

g: ヒッグスと粒子の結合の強さ v: 真空中のヒッグスの密度

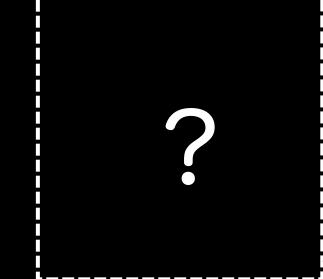
残された謎



宇宙をこのようにしたのは何か?







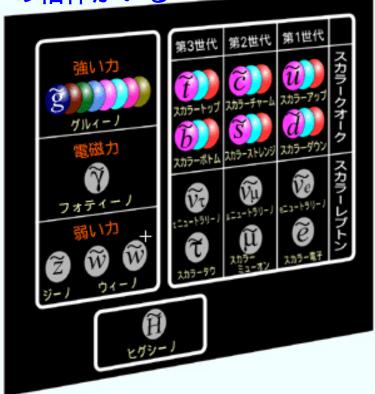
ヒッグス場に伴う粒子 (未発見) *H* ヒッグス粒子

超対称性粒子

全ての基本粒子に

超対称粒子の相棒がいる



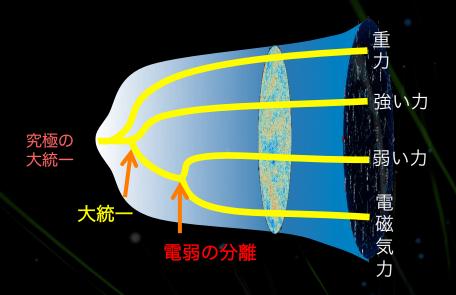


超対称性粒子の存在(発見)→色々良い事

- 大統一を実現させてくれる可能性
- 自発的対称性の破れが起きた理由を説明

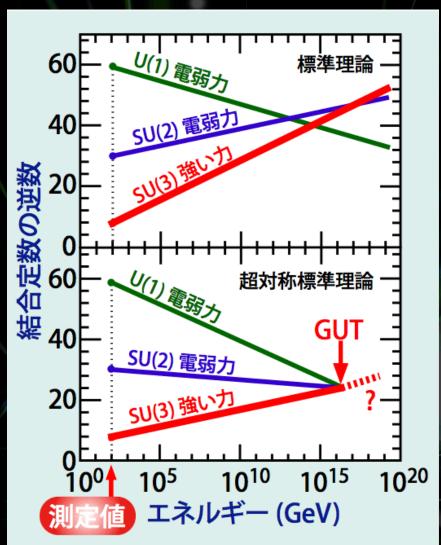
超対称性:標準理論では説明できないことを解決する有力な理論として注目されている

力の大統一



力はもともとひとつだっ たかもしれない

- 力の強さはエネルギーに依存する
- 超対称性粒子 が存在すれば、大きいエネルギーで力の大きさが同じになる
 → 大統一の可能性
- 標準理論だと力の統一は出来ない



超対称性粒子は暗黒物質の有力な候補でもある

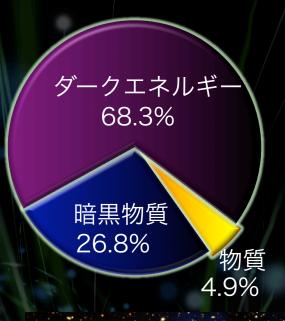
- 我々が知っている物質は宇宙の全エネルギーの5%未満
- ダークエネルギー:宇宙の加速膨張に寄与(正体不明)
- 暗黒物質 Dark Matter (DM) (正体不明)

「知っている」(「正体不明」) =どんな粒子で構成されているかが分かる(分からない)

DMは物質とは殆ど相互作用しない:検出が極めて困難

ILCのエネルギーで探索する場合、 DM粒子の有力候補は一番軽い中性の超対称性粒子 →超対称性粒子特有の信号に注目

ILCで実際DMを生成・発見し、その研究が 期待されている



人工衛星による宇宙観測 からDMの存在の証拠

銀河の回転速度からDMの 反応の速さが計算できる

宇宙法則をとらえる方法

宇宙の直接観測(望遠鏡、衛星 etc) に対して

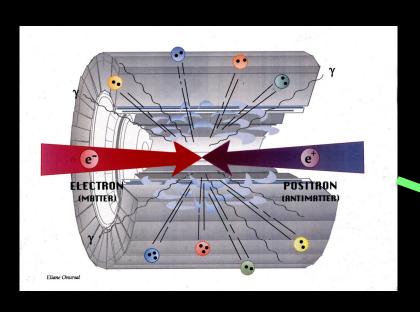


加速器実験

・ 粒子を光速近くまで加速し衝突させる > 宇宙初期の高温状態を局所に再現

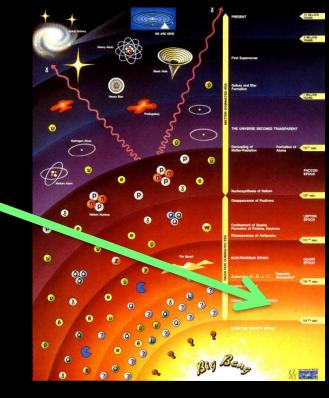
Go to:

• 衝突エネルギーが高ければ重い粒子を生成可能



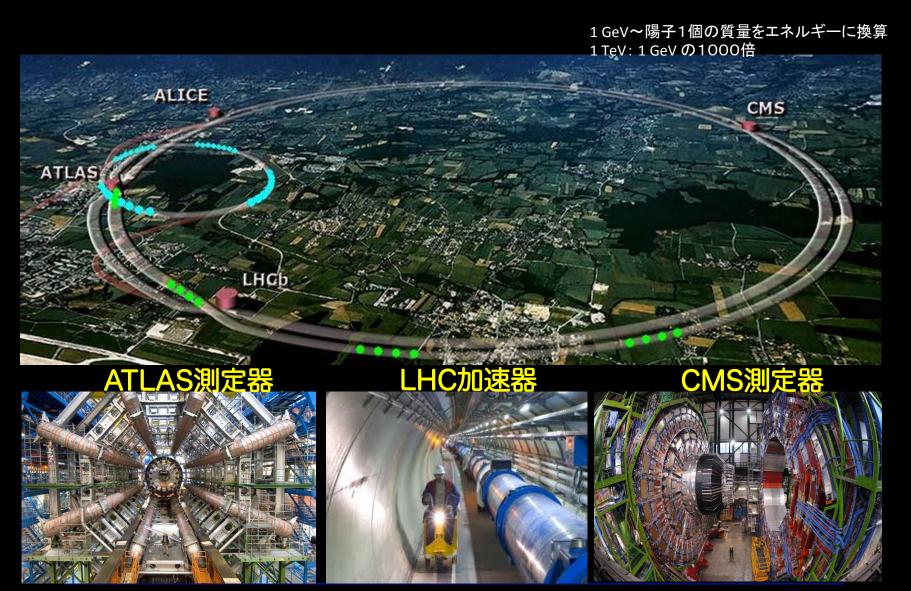
加速器時代以前に宇宙線を使って発見された粒子: 中性子、陽電子(1932)、μ粒子(1937)、π中間子(1947)

History of the Universe



LHC: 現在のコライダー実験

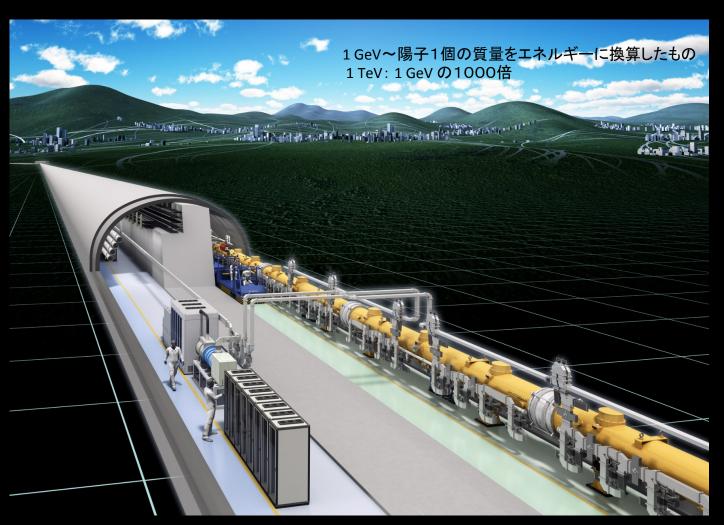
現在最も高エネルギーのコライダー実験: 7 TeV → 13 TeVでの実験開始



ILC: 次世代のコライダー実験

電子と陽電子のビームを正面衝突 重心系エネルギー 250~500 GeV

→ 数TeVへの アップグレード可能 (さらにその先へ…)



自発的対称性の破れ(質量獲得)に残る課題

ヒッグス粒子の発見によりどうやって素粒子が質量を獲得したのかが分かったしかし、ここで満足してはいけない!

標準理論がシンプルだからといって完全に正しい保証はない まだ説明できていない部分がある

どうして 素粒子が質量を獲得したのかをまだ知らない ヒッグス場が真空に凝縮した理由 ヒッグスに「親戚」がいるのか?

・ 標準理論の外にある現象と関係している可能性も大いにある 例) 超対称性粒子(→大統一)、暗黒物質、etc…..

標準理論に残る謎を解くためにILCで新物理の探索を行う

ILCでの新物理探索の作戦

(1) 新粒子の直接発見

超対称性粒子、暗黒物質などを加速の衝突で生成し測定器で見る LHCで見つかりにくいものも探索可能

(2) 新物理の間接探索

まずは標準理論の徹底検証(例:ヒッグスやトップクオークの性質の精密測定)標準理論からのズレのパターンから新物理を発見する

標準理論粒子の精密測定はILCで確実にできる物
→ 新物理に対する強力なアプローチ

これらを達成できるために、 ILCしか持っていないすごいところを色々備えている (次の頁~)

ILCはLHCと力を合わせて相補的に新物理を探索を行う

ILCを建設し、新物理の解明を!

トークの流れ

LCで宇宙の謎にどうやってせまる?

~素粒子物理と宇宙について~

ILCのすごいところは? ~ILCの能力~

ILCで何がわかるか?

~新粒子発見とヒッグス粒子~

ILCのすごいところの代表例

1. 見たい反応だけ見える

(LHCと比較した場合)

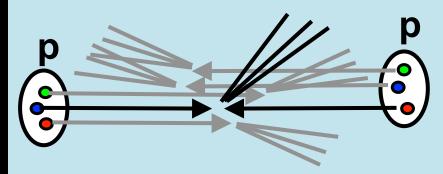
- 2. 反応で生じた粒子をすべて測定できる
 - → 物理現象を非常に精密に再構成できる

3. エネルギー・運動量保存が使える

4. ビーム偏極を制御できる

LHCとILCの実験環境比較

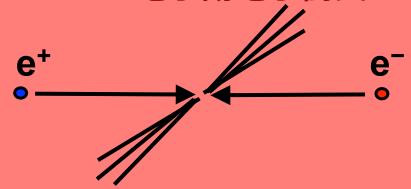
LHC: 陽子陽子衝突



- 高い重心系エネルギー:13000 GeV
- ・ 複合粒子同士の衝突
- 一部のエネルギーが反応に関与する
- ・ 背景事象が多い

メリット: 高いエネルギーに到達し て新粒子を発見する

注)陽子は アップクオーク 2 つとダウンク オーク 1 つから構成される ILC: 電子陽電子衝突



- 比較的重心系エネルギー: 500 GeV
- ・ 素粒子(電子と陽電子)の反応
- 全エネルギーが反応に使われる
- ・ 背景事象が少ない

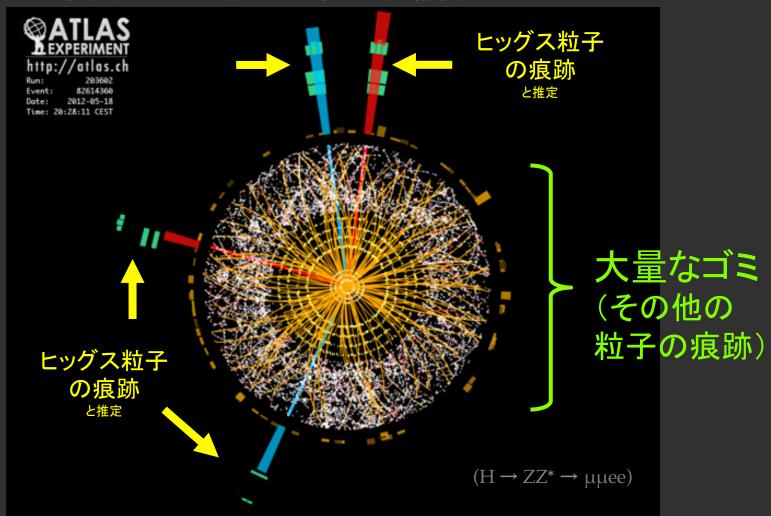
メリット: 綺麗な実験環境で新現象を探索する

背景事象(= ごみ)は観測したい信号以外の事象であり、測定精度の妨げになる 25

LHCではどのように見えるか?

(測定器の中での1発の反応を解析した図)

背景事象(ごみ)は信号の発見と測定精度の妨げになる



多くのごみの中からヒッグス(あるいは見たい信号)から出たものを捕まえないといけない

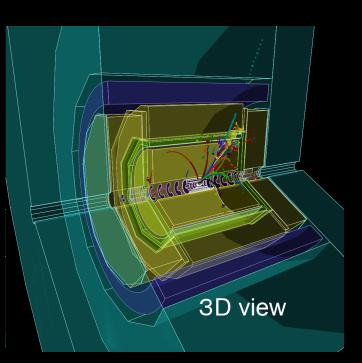
すごいところ1: ILCではどのように見えるか?

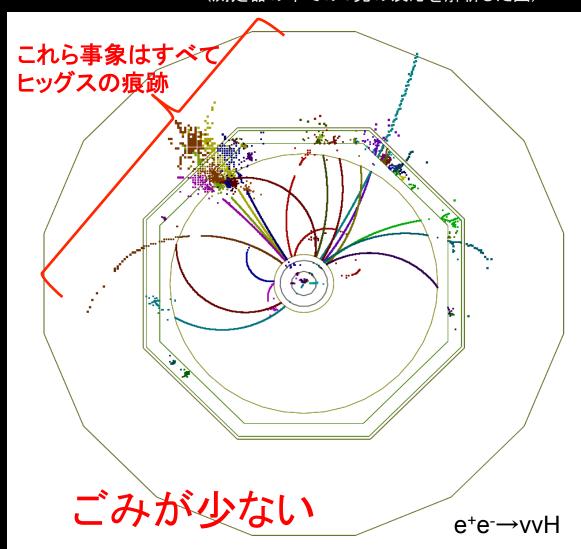
• 殆ど全てが興味ある反応から出たもの

(測定器の中での1発の反応を解析した図)

・殆ど全てを捕まえられる

・ 複雑な反応も徹底的に調べられる





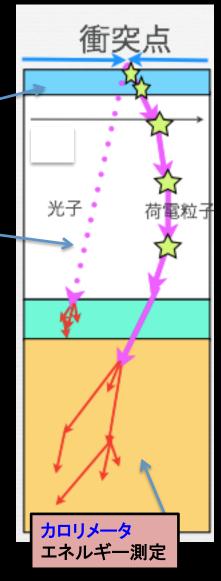
すごいところ 2:高精細・高性能測定器

International Large Detector (ILD)

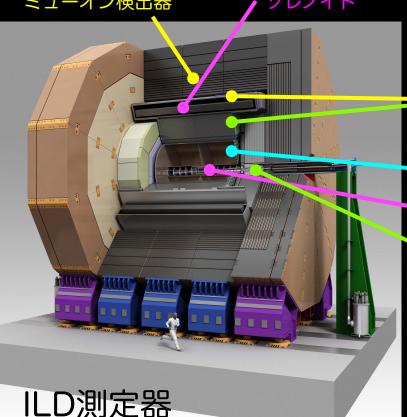
世界中の研究者との国際協力で開発を 行っている 32カ国、~ 700人

崩壞点検出器:衝突点 付近で短距離走って崩壊 する粒子の軌跡を測る

> 飛跡検出器:荷電粒 子の運動量測定



ミューオン検出器



電磁内り対対サタータ

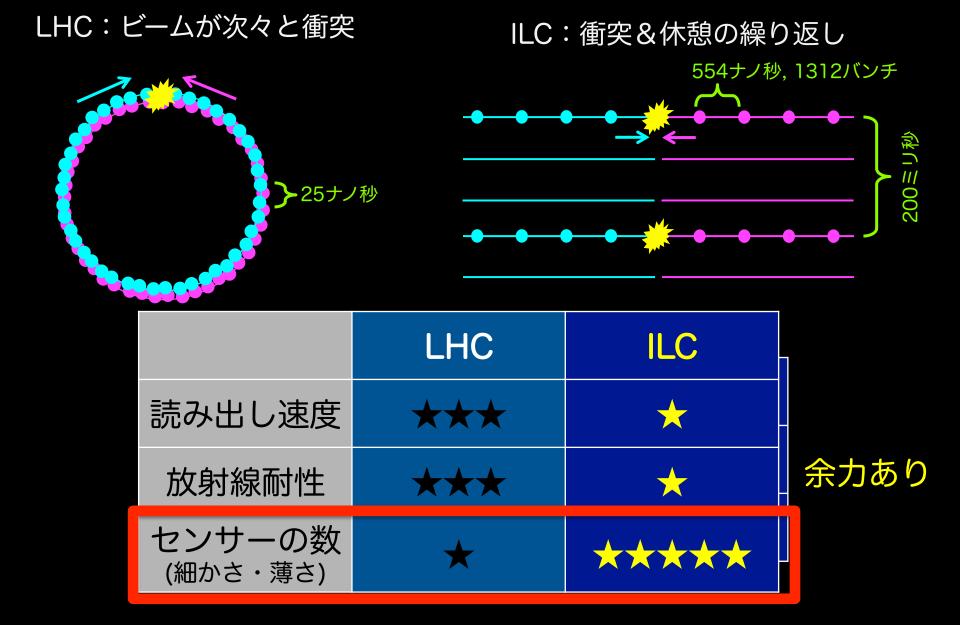
飛跡検出器

崩壊点検出器

前置検出器

衝突点を色んな検出器で取り囲み、個々の粒子 の性質に最適な検出器で粒子エネルギーを測る

→ 元の物理反応を再構成する

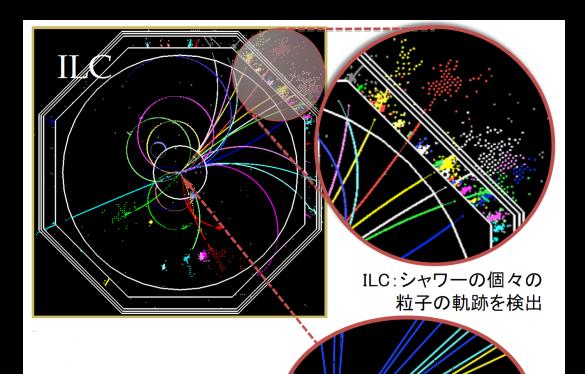


ILCでは、読み出し速度と放射線耐性をLHCほど頑張らなくていい分、背景事象の少ない環境で活かせる高精細な測定器をつくる余力がある

ILC測定器

反応の細部を かつてない精度で 詳細に捕らえる

高精細・高性能な 検出器で実現



衝突点で生じた、短距離だけ 走って崩壊する粒子の軌跡

検出器 センサーサイズ	ILC	LHC (ATLAS)	精細度比
崩壊点検出器	5×5 μm²	400×50 μm²	800倍
飛跡検出器	1×6 mm ²	13 mm ²	2.2倍
電磁カロリーメータ	5×5 mm ²	39×39 mm ²	61倍

建設コストはLHCと同程度

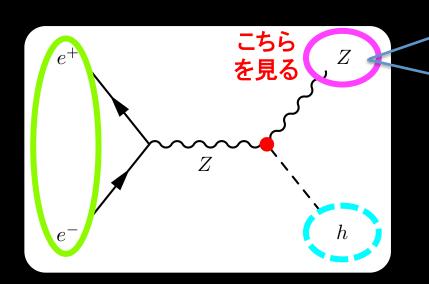
すごいところ 3:エネルギー運動量保存

ILCでは電子・陽電子の全エネルギーが反応に使われる

→ エネルギー・運動量保存を物理反応の再構成に使える

例) ヒッグス粒子の生成過程をエネルギー・運動量保存を用いて再構成する

- ヒッグスは測定しにくい・見えない粒子(DM?)に崩壊したらどうする?
- 付随して生成するZ粒子の崩壊物は奇麗に観測できるレプトン対
 - →レプトン対の運動量のみ測定すればよい



レプトン対

$$P_{e+e-} - P_Z = P_h$$

4 元運動量

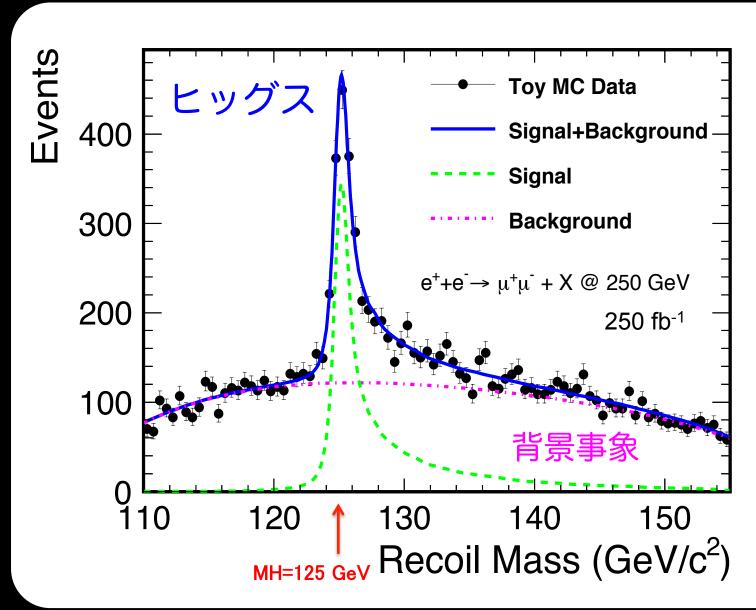
ヒッグスを測定しているのに ヒッグスを直接見ない

ヒッグス粒子の質量(反跳質量)を計算:

$$m_{\text{recoil}}^2 = (\sqrt{s} - E_{\ell\ell})^2 - |\vec{p}_{\ell\ell}|^2$$

ヒッグスの生成断面積と質量の精密測定

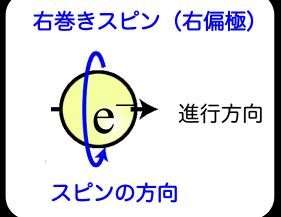
出典 J.Y. et al, arXiv:1604.07524



すごいところ 4: 偏極を制御できる

進行方向に対するスピン(自転の角運動量)の向きで右偏極、左偏極が決まる

右巻き: スピンと 進行方向が平行



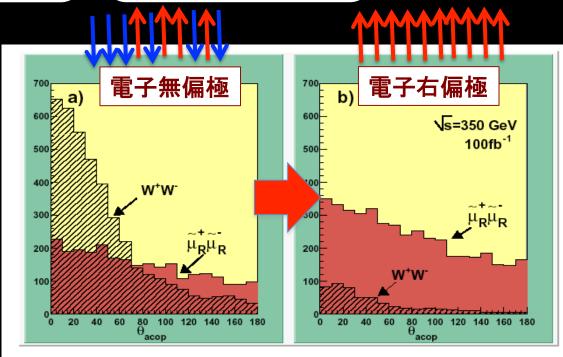


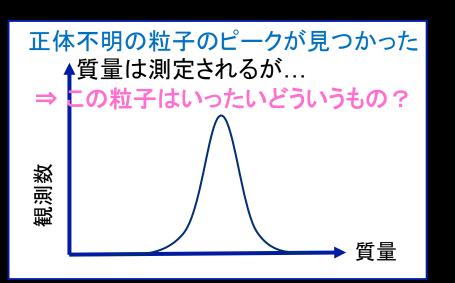
左巻き: スピンと 進行方向が反平行

ILCでは電子(陽電子)の偏極 を制御できる

物理反応の生成レートを変える

- 特定のプロセスを増やせる
- 背景事象を減らせる

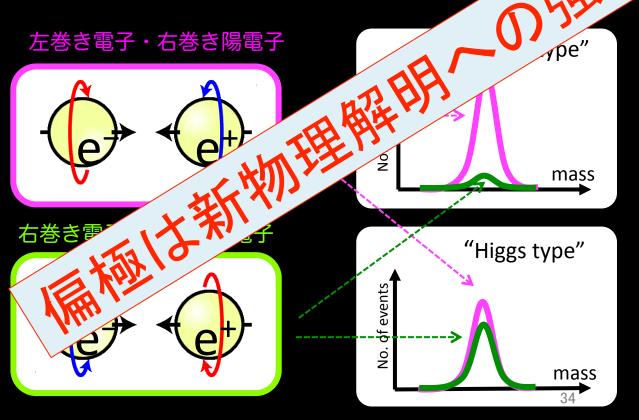




すごいところ 4: 偏極制御の最も重要

新粒子の性が

きる



例:超対称性粒子

- 右・左偏極のときの生成数(観測事象数)を見る
- 粒子の識別が可能

トークの流れ

LCで宇宙の謎にどうやってせまる?

~素粒子物理と宇宙について~

ILCのすごいところは? ~ILCの能力~

ILCで何がわかるか?

~新粒子発見とヒッグス粒子~

ILCの新物理探索の例

精密測定による新物理間接探索

- ・ヒッグス生成断面積の絶対値測定
- ・ヒッグス結合定数の精密測定
 - トップクオークの電弱結合定数
 - トップクォーク質量の精密測定
 - トップ湯川結合
 - ヒッグス自己結合定数
 - W/Z粒子結合定数の精密測定(新しい力の粒子) etc.

新粒子の直接探索

- ・ダークマター
- · 超対称性粒子 etc.

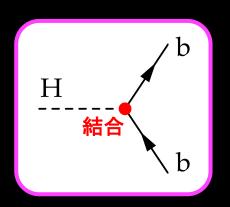
ILCで出来る物理は 直接探索も間接探索も豊富

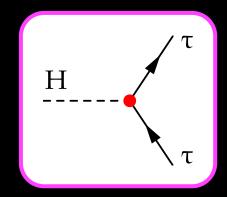
ここで幾つかの代表例を挙げます

ヒッグス結合定数

素粒子とヒッグスの相互作用の強さ

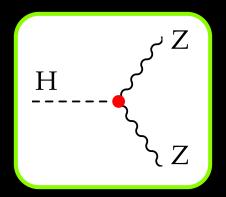
物質粒子との結合

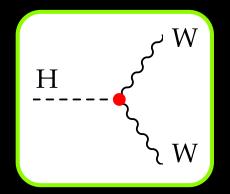




etc. ···

ゲージ粒子との結合

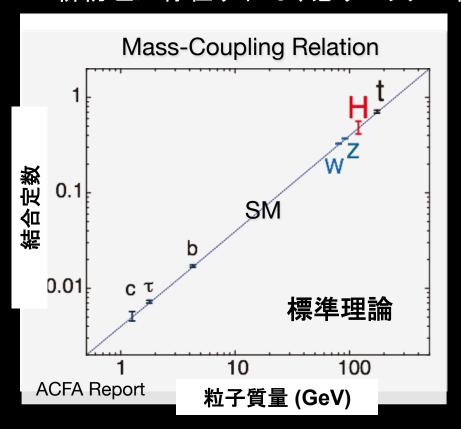




ヒッグスがその粒子へ崩壊する事象を数えて測定する

(結合定数)2 ∝ 反応の数

- 標準理論では結合の強さが粒子質量に比例
- 新物理が存在すれば、必ずヒッグス結合定数に**ズレ**が生じる

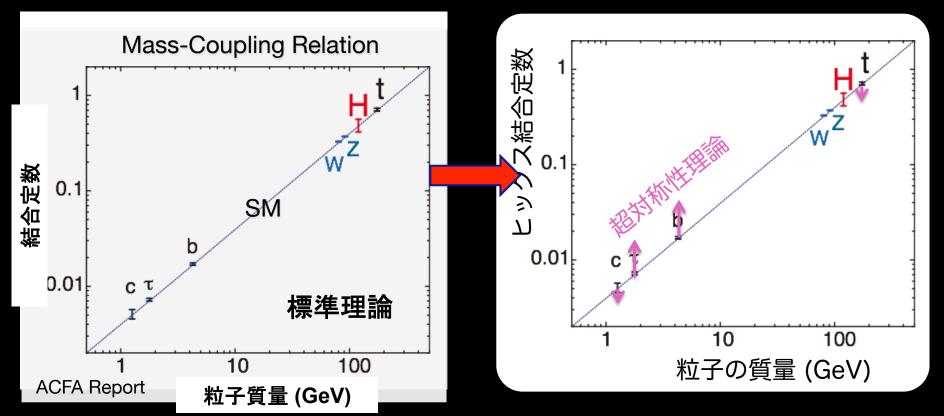


なんだか気持ちわるい?

ズレ(= 観測値)の大きさは新物理のモデルと新粒子の質量に依存する ズレのパターンを精密測定し新物理モデルを識別する

ヒッグス結合定数の精密測定はILCで必ずできる新物理へのアプローチ

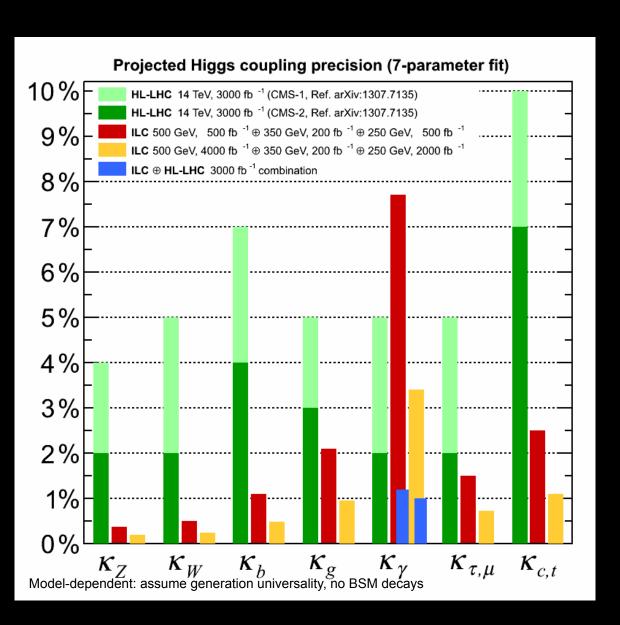
- 標準理論では結合の強さが粒子質量に比例
- 新物理が存在すれば、必ずヒッグス結合定数にズレが生じる



ズレ(= 観測値)の大きさは新物理のモデルと新粒子の質量に依存する ズレのパターンを精密測定し新物理モデルを識別する

ヒッグス結合定数の精密測定はILCで必ずできる新物理へのアプローチ

ヒッグス結合定数の精密測定:LHCとの比較



HL-LHC 最終データ相当 ILC ~8年相当 ILC ~20年相当 ILCとLHCのデータを合わせる

ILCではLHCを3-10倍 上回る測定精度 (殆どの結合定数は1%より 良い精度1を達成)

- ILCでしかこの精度 を達成できない
- ・ ズレを見るために ILCが必須!

軽い超対称性粒子の直接探索

新物理の直接探索

小さいΔM(<~O(10) GeV) を持つ軽い超対称性粒子の発見・精密測定は ILCで期待されている

ΔM:一番軽い粒子(LSP)と2番目に軽い粒子(NLSP)の質量差

研究のモチベーション

李 実験の観点から:

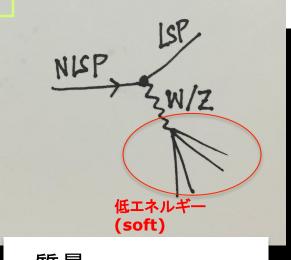
LHCでは既に大きいAM 領域が排他されている 小さいAM → 「見える信号」の運動量が低い LHCの大量な背景事象に埋もれる

→ILC なら見える!

❖ 理論の観点から:

Naturalness theory:

- 軽い超対称性粒子(Higgsino)の質量はZボソンと ヒッグスに近いと予言する(O(100)GeV)
- 一般的にΔMも小さい



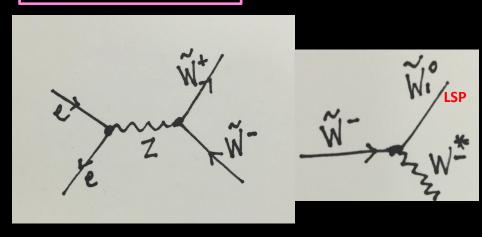
質量 ==== ・ その他 の粒子

NLSP ↑ AM

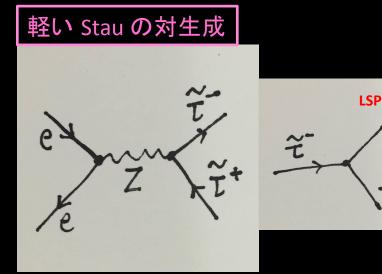
新物理の直接探索

軽い超対称性粒子の直接探索

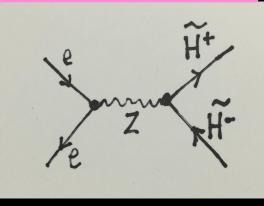
軽いWino の対生成

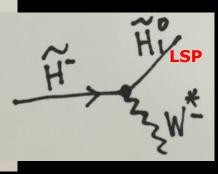


ビーム偏極を駆使して新 粒子の性質を解明する



軽い Higgsino の対生成









ILC の実現に向けて

199X

ILC計画の方向性決定

現在

2018: 建設開始予定 (9年)

2020年代後半

巨大実験の立ち上げに参加できる希有な機会



2012 技術設計書 (TDR)の完成 ~2016:

国家政府間の交渉 加速器の詳細設計 サイト・コストの検討

2016 - 2018 : 建設の合意 国際研究所の形成 建設終了 実験開始

研究者コミュニティが考えるタイムライン



政府における検討が開始された 国際リニアコライダー(ILC)に関する有識者会議 (2014年5月より)

http://www.mext.go.jp/b_menu/shingi/chousa/shinkou/038/index.htm

今後政府の決定(予想2~3年)があれば: 準備期間4年程度+建設期間10年程度で完成

岩手・宮城県の北上山地 現場での技術設計が進行中

ILCのまとめ

ビー最前線の電子陽電子コライダー すごいところがたくさん 優秀な検出器、ビーム偏極を制御可能

ILCの物理か

宇宙初期の高エネルギー反応を再現し調べることにより、 創成の謎に挑み、我々の世界の統一的な理解を目指す

新物理探索を通して標準

『決な課題に迫る

(1) 標準理論の検証を用いた新物と

ILCでしか出来ない精度でヒッグスやト

→ 標準理論からのズレを測定して新物理

(2) 新粒子の直接探索 超対称性粒子 →力の

測定を行う

思物質

ILCとLHCは(それぞれの特徴を活かして)補完しながら研究を行う
➤ LHCで新粒子の発見があればILCで精査

軽ければILCで直接測定、重ければ間接測定

LHCで発見がなくてもILCで新粒子発見の可能性がある

本講演の最後に 持ち帰っていただきたい メッセージが2つあります

メッセージ その1

我々の宇宙の究極な理解を目指して、 ILCは前代未聞の高精度な物理を提供する

メッセージ その2

このトークを聞いて、ILCに興味を持ち始める方々へ

ちょうど皆さんが研究者になる頃には 最先端の大規模な国際的高エネルギー実験 にその立ち上げから細部まで関わる事ができる

自分の能力を発見する・延ばす素晴らしい機会である

ILCを是非 一緒に実現させましょう!

ご清聴ありがとうございました