



# ILCの物理と測定器

末原 大幹

九州大学 大学院理学研究院  
物理学部門 素粒子実験講座

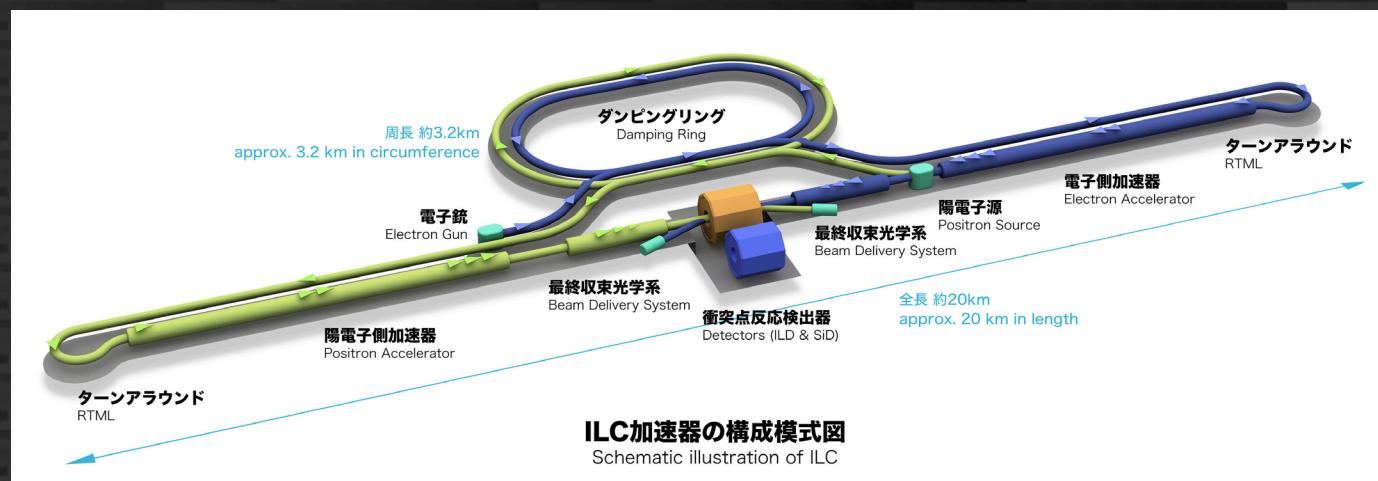


# 略歴

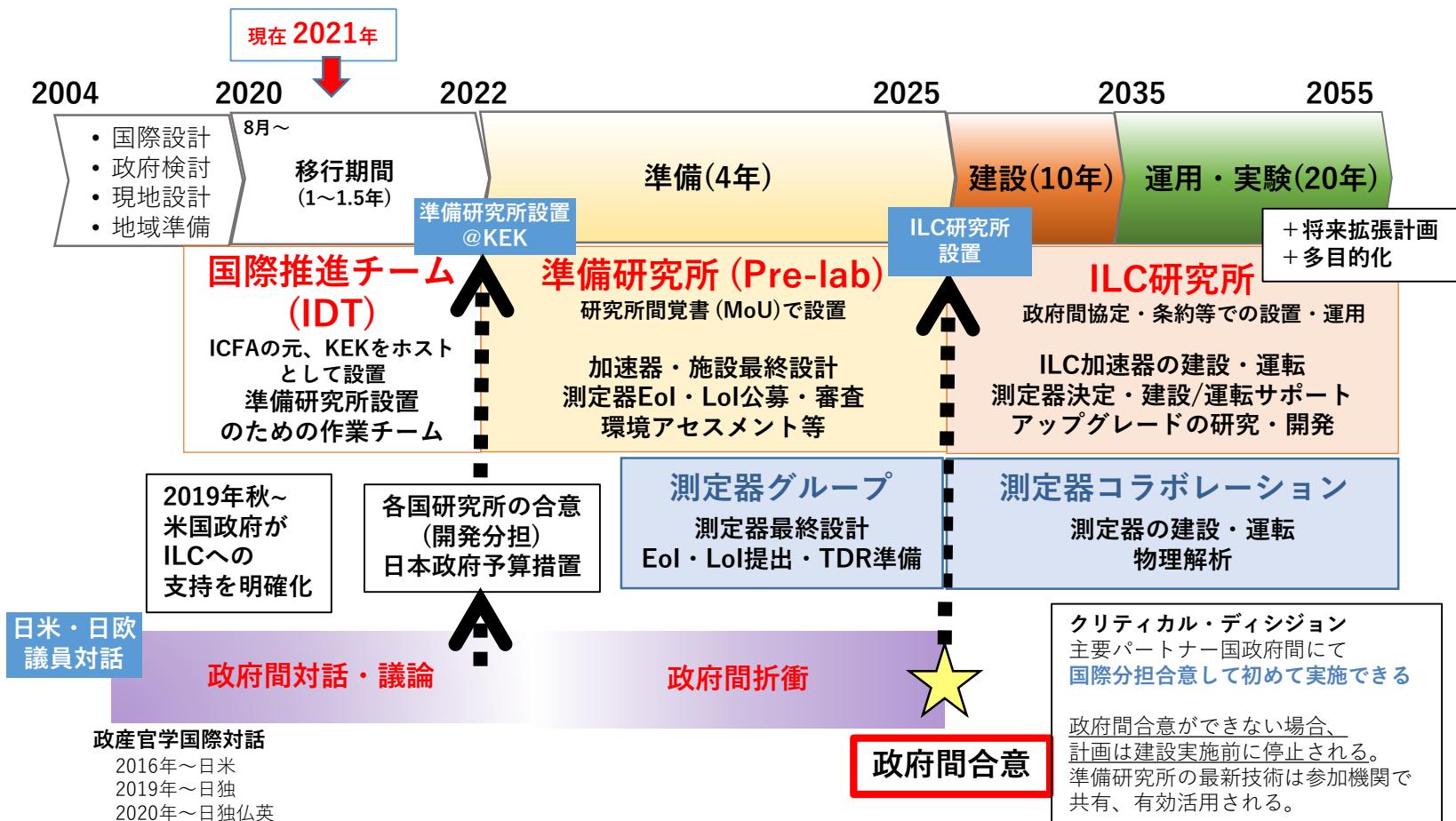
- 1980年生まれ、41歳、東京都出身(単身赴任中)
- 2003-2008 東京大学理学系研究科物理学専攻 大学院生
  - 常伝導加速管(Xバンド)放電現象の研究 (2004. ILCは超伝導を採用)
  - レーザ干渉縞を用いたナノビームサイズモニターの開発 (ATFで活用中)
- 2008-2013 東京大学素粒子物理国際研究センター 特任研究員
  - ILC物理解析・ソフトウェア開発
  - 大強度サブテラヘルツ波によるポジトロニウム超微細構造遷移実験
- 2013.4-9 東北大学理学研究科物理学専攻 助教
  - ILC物理(継続)、崩壊点検出器開発
- 2013.10- 九州大学理学研究院物理学部門 助教
  - ILC物理(継続)、シリコン電磁力ロリメータ開発
  - J-PARC muon g-2/EDM実験 シリコンストリップ測定器開発・ソフトウェア開発

# ILCの概要

- 電子陽電子衝突型加速器
  - 重心系エネルギー: 250 GeV (第一期)
  - 直線 20 km (50 kmまで延長可)
- 日本がホストする国際プロジェクト (北上山地)
  - 日米欧の三極で分担
  - 「ILC国際研究所」は長期にわたる国際拠点へ



# 国際リニアコライダー計画 タイムライン



# ILCの物理

# 素粒子とは

## 分子

2つ以上の原子から成る

(例) 水の分子

酸素原子



水素原子

## 原子

原子核のまわりを電子が回っている

電子

原子核



## 原子核

陽子と中性子から成る。  
原子の中心にある

中性子

陽子

## 核子

原子核を構成する  
陽子と中性子のこと

中性子

クオーケ

陽子

| フェルミオン              |                        |                        | ボソン            |              |                |
|---------------------|------------------------|------------------------|----------------|--------------|----------------|
| $u$<br>アップ          | $c$<br>チャーム            | $t$<br>トップ             | $\gamma$<br>光子 | $g$<br>グルーオン | $W$<br>$W$ ボソン |
| $d$<br>ダウン          | $s$<br>ストレンジ           | $b$<br>ボトム             | $Z$<br>$Z$ ボソン | $H$<br>ヒッグス  |                |
| $\nu_e$<br>電子 $\nu$ | $\nu_\mu$<br>ミュー $\nu$ | $\nu_\tau$<br>タウ $\nu$ |                |              |                |
| $e$<br>電子           | $\mu$<br>ミューオン         | $\tau$<br>タウ           |                |              |                |

世の中のすべてのものを構成する  
基本粒子、それ以上分けられない  
クオーケ、レプトン、ボソンの  
3カテゴリ17種類のみ知られている

素粒子と宇宙の関係は？

# 宇宙と素粒子

ミクロ

マクロ



村山斉「宇宙は何でできているのか」より

「ウロボロスの蛇」

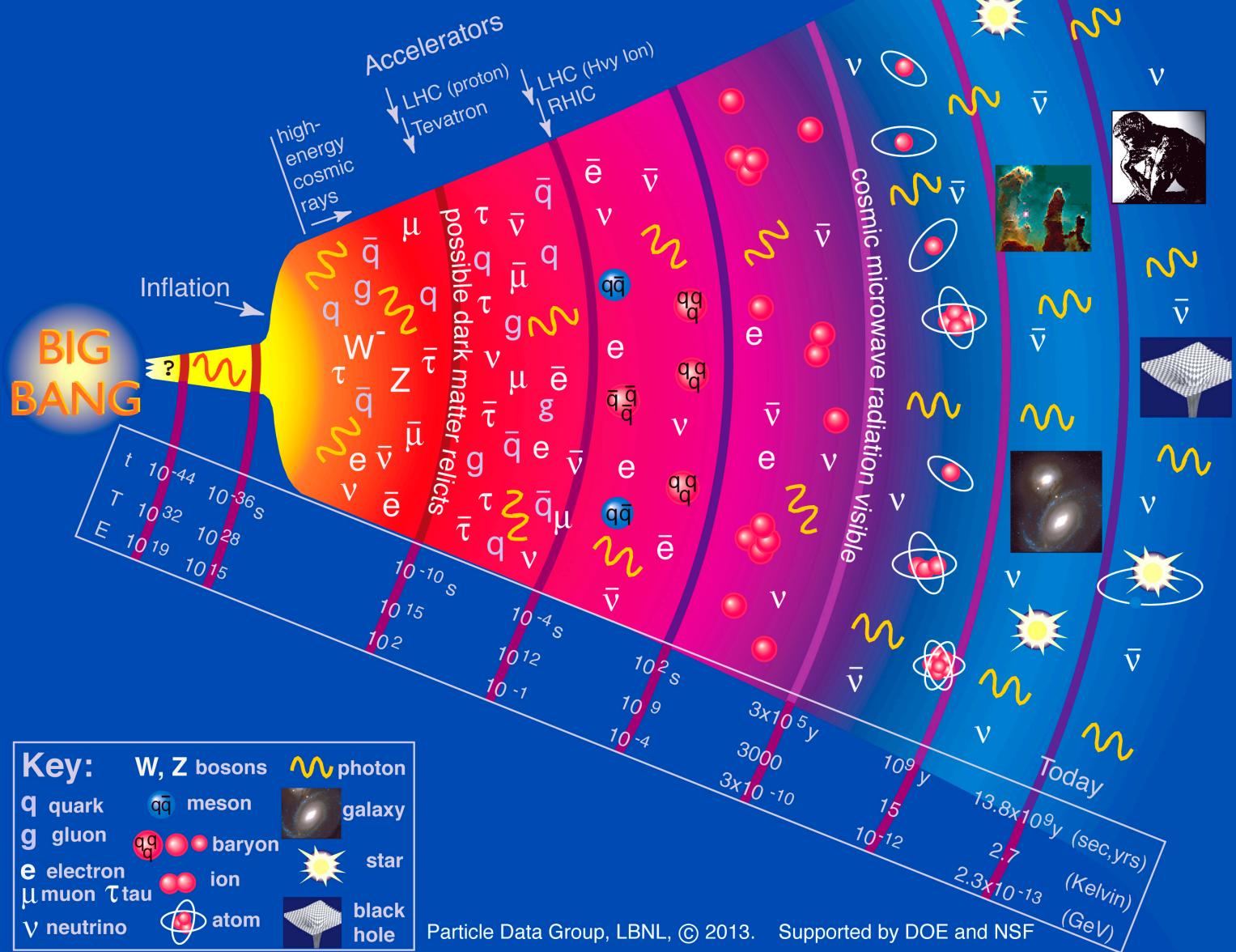
極大なもの・宇宙は  
極小なもの・素粒子  
の基本法則に  
従っている！

素粒子を調べると  
宇宙がよりわかる！

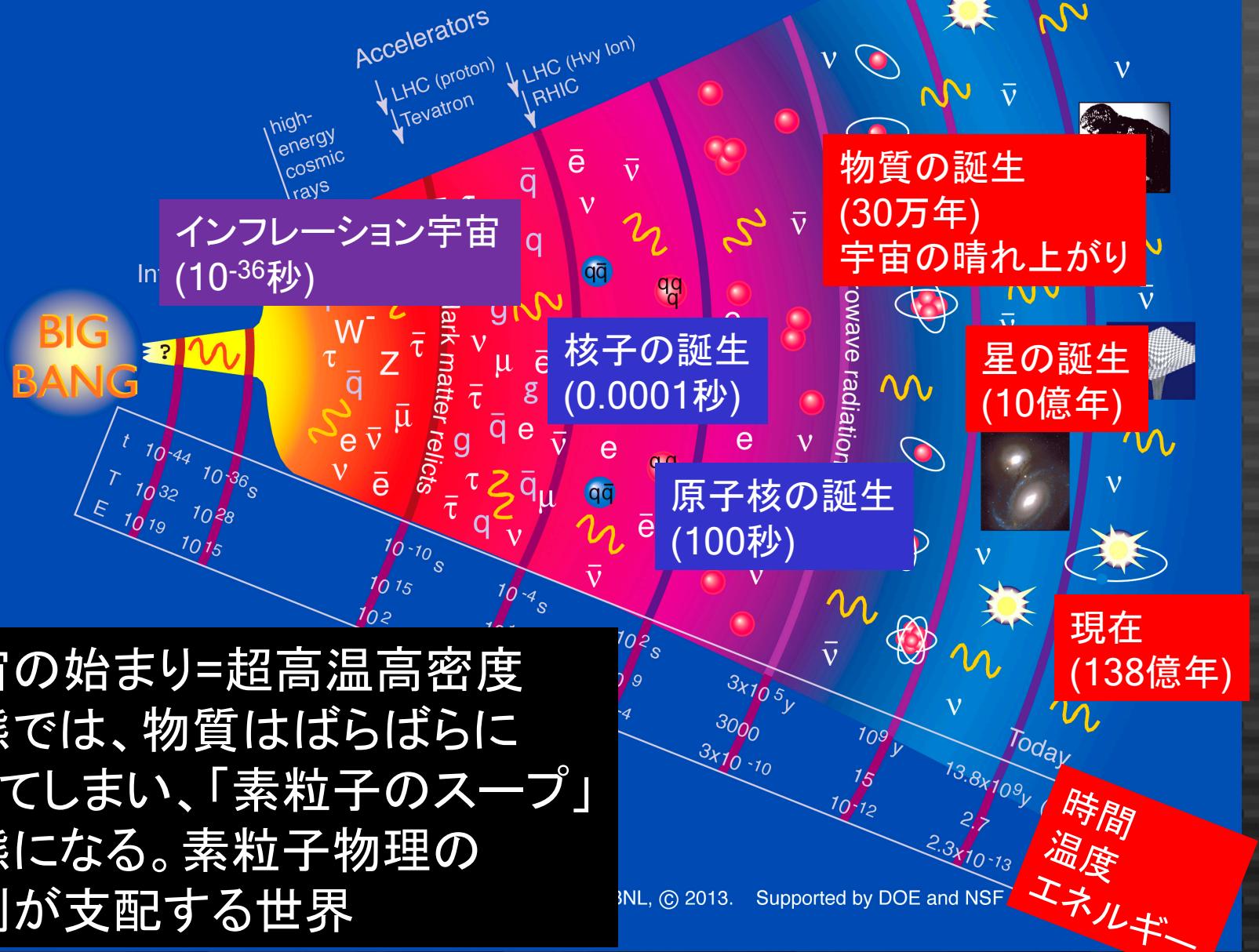
# 宇宙のはじまり: ビッグバン

宇宙のはじまりは、超高温の火の玉  
(ビッグバン=大爆発、138億年前)  
宇宙は急速に膨張しながら  
だんだん冷えていった

# History of the Universe



# History of the Universe



# 宇宙の「謎」

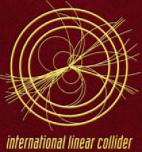
## Questions for the Universe

- 1) Are there undiscovered principles of nature?
- 2) How can we solve the mystery of dark matter?
- 3) Are there extra dimensions of space?
- 4) Do all the forces become one?
- 5) Why are there so many kinds of particles?
- 6) What is dark matter? How can we make it in the lab?
- 7) What are neutrinos telling us?
- 8) How did the universe come to be?
- 9) What happened to the antimatter?



国際リニアコライダー

量子宇宙への旅



PASSPORT

# 宇宙の「謎」

1. 未発見の根本原理はあるのか？
2. ダークエネルギーとは何か？
3. 時空には余剰次元が存在するのだろうか？
4. すべての力は統一されるのか？
5. 素粒子の種類はなぜこんなに多いのか？
6. ダークマターとは何か？  
実験室で作ることはできないのか？
7. ニュートリノは何を教えてくれるのだろうか？
8. 宇宙はどのようにして現在の姿になったのか？
9. 自然界に反物質が見当たらないのはなぜか？

国際リニアコライダー

量子宇宙の旅

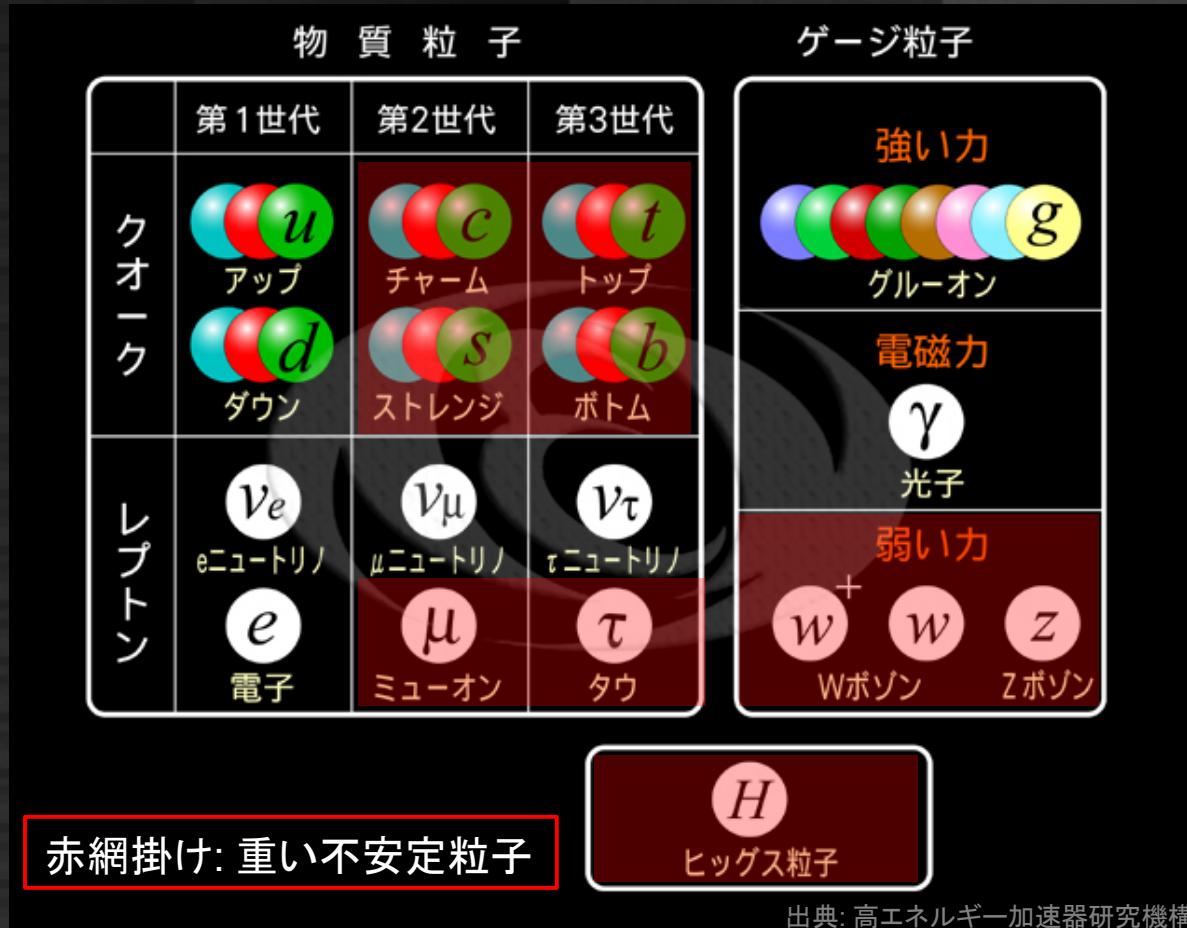


international linear collider

ILC

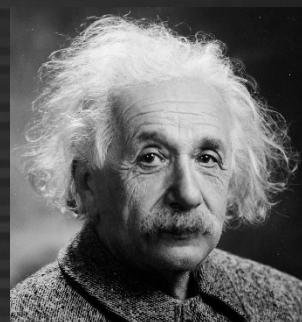
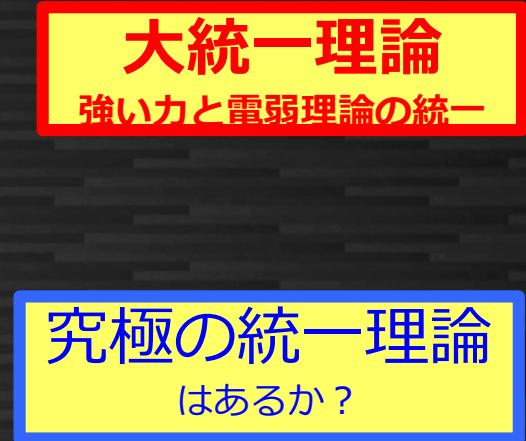
PASSPORT

# 素粒子「標準模型」



世の中のすべての現象(重力を除く)は、この17種の素粒子(と反粒子)の相互作用で記述できる。

# 素粒子と力(相互作用)



$$E = mc^2$$

質量とエネルギー  
は等価  
宇宙初期に  
重い粒子が  
生成

## 電弱理論

電磁気力と弱い力の統一

エネルギー

$10^{19}$  GeV

100 GeV

← 陽子の静止質量の約100倍

宇宙の年齢

$10^{-44}$ 秒

$10^{-36}$ 秒

$10^{-10}$ 秒

38万年

138億年(現在)

?

$g$   
グルーオン

$W, Z$

$\gamma$

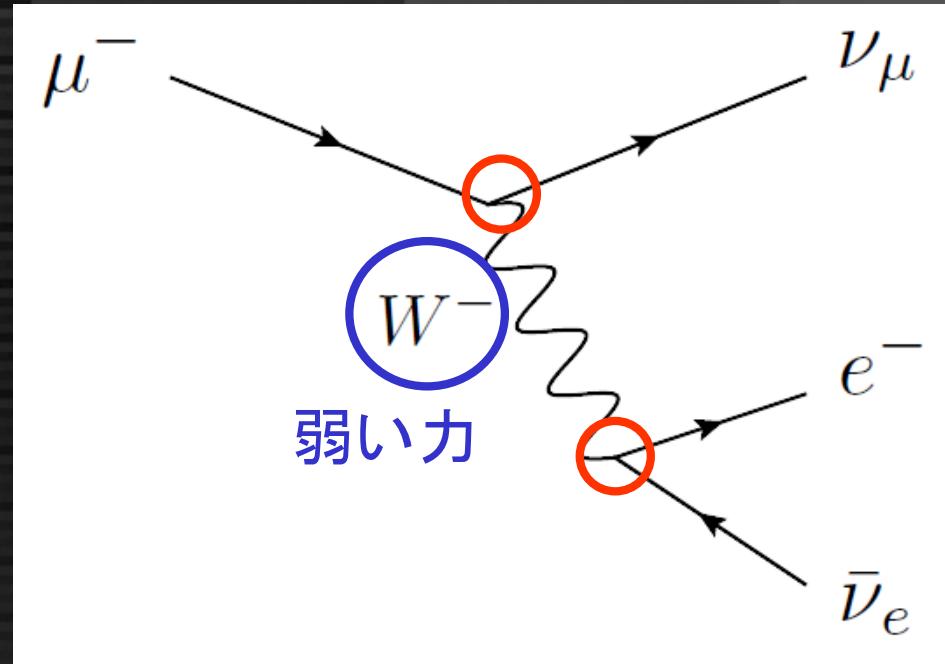
# ファインマン図

- 素粒子の反応を  
図示できる便利な図
- 横軸は時間を表す
  - 左端が始状態
  - 右端が終状態

$$\mu^- \rightarrow \nu_\mu + e^- + \bar{\nu}_e$$

- 点が交わるところ  
(vertex)で反応が起こる

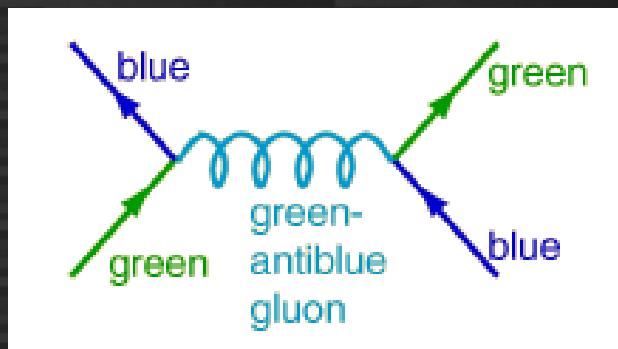
- ミューオンがW-とニュートリノに崩壊する上部のvertexと、W-から電子と反ニュートリノが発生する下部のvertex
- 各点で保存則を満たす必要がある
  - 電荷、レプトン数など
  - 不確定性原理により、エネルギー保存は中間では満たさないこともある



$$\Delta E \Delta t \lesssim \hbar$$

# 重力・強い力

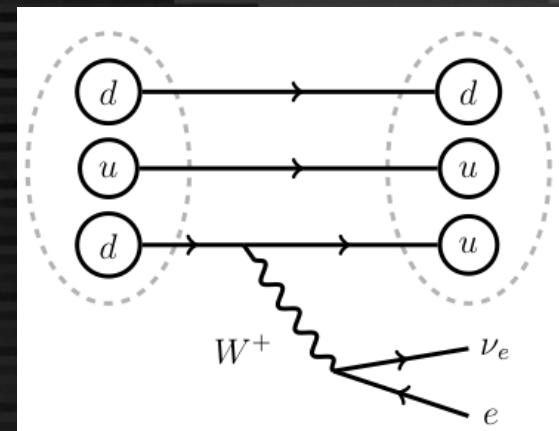
- 重力: 日常的な力だが、量子力学と整合性を持つ理論はない
  - 超弦理論が重力を含めた統一理論の候補: ただし現実に対する予言能力は現状なし
- 強い力: クオーク同士を結びつける力。質量のないグルーオンにより媒介される量子色力学(QCD)により記述される



クオーク：赤青緑の3色のカラー荷を持つ  
グルーオン: 3色と反3色の2つのカラー荷  
強い力はカラーを持つ粒子間に働く  
力は距離が離れるほど強くなるため、マクロ  
な距離では常に「白色」(カラーの閉じ込め)

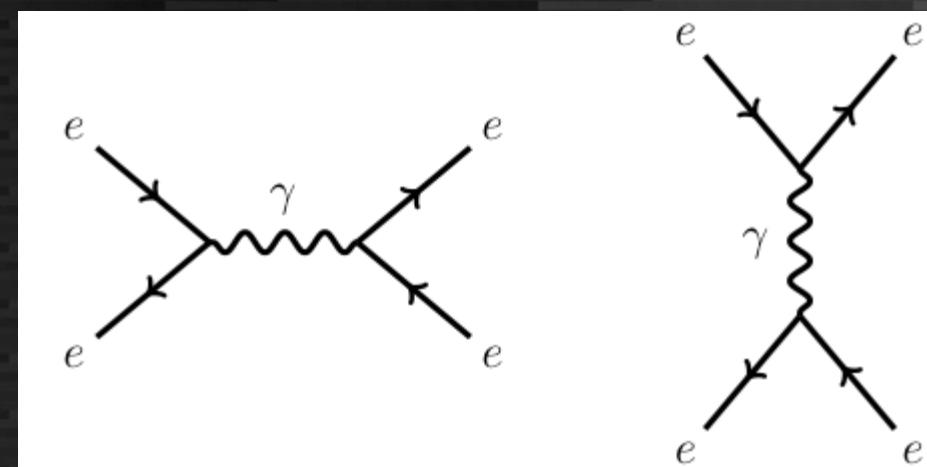
# 弱い力

- 弱い力: フレーバー( $u$ ,  $d$ など)の違う粒子間に働く力。フレーバーを転換させる(中性子 $\rightarrow$ 陽子など)ことにより、放射性崩壊などを引き起こす
  - 重いクオーク、レプトンはすべて弱い力により軽いクオーク、レプトンに崩壊する  
ただしレプトン数、バリオン数は保存する
  - 媒介する粒子の質量が大きい( $W$ : 80.4 GeV,  $Z$ : 91.2 GeV)ため、低いエネルギーでは結合が非常に弱くなる(不確定性原理)
  - パリティが保存しない



# 電磁気力

- 電磁気力
  - 電荷を持つ粒子の間に働く
  - 光子が媒介する
  - 光子は質量がないため、長距離力
  - 低いエネルギーでは弱い力より強く、  
強い力より弱い (ただし超ウラン原子核などでは  
電磁気力と強い力が  
拮抗し結合が不安定  
となる)



# 電弱理論 (Weinberg-Salam theory)

- あるエネルギー(電弱エネルギー・スケール: 約100 GeV)より高いエネルギーでは、弱い力と電磁気力は一つの力だった
- 「自発的対称性の破れ」により、「電弱力」を媒介する粒子が混合し、弱い力を媒介する重いW, Zボゾンと電磁気力を媒介する質量のない光子が生まれる
- W, Zに質量を与えるのが「ヒッグス機構」で、電弱理論の核となる部分
  - 当時未発見の「ヒッグス粒子」を予言する
- 電弱理論 + 量子色力学  
= 「素粒子標準模型」

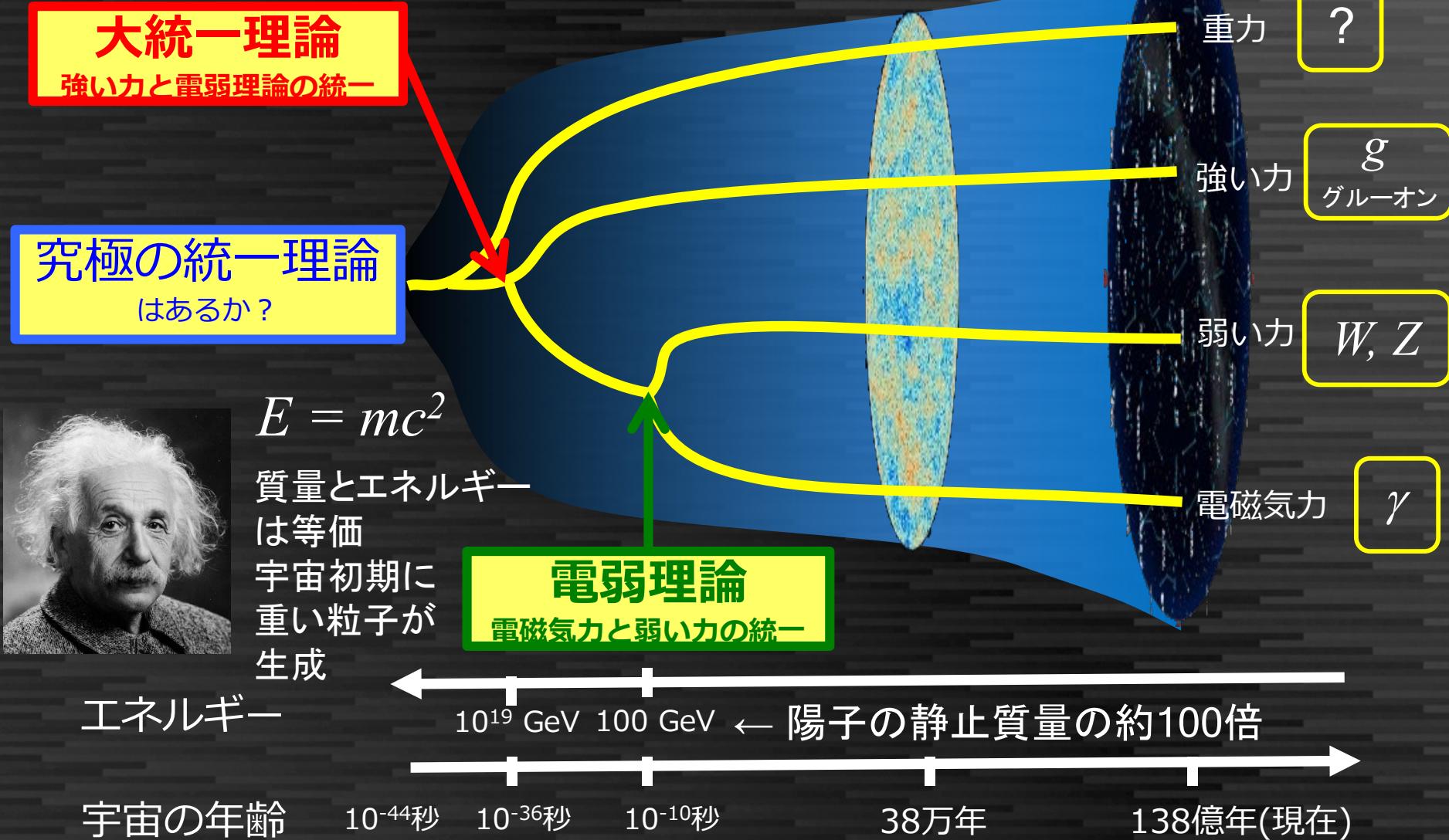


Steven Weinberg  
(1933-) 1979年  
ノーベル物理学賞  
UT Austin教授(現役)

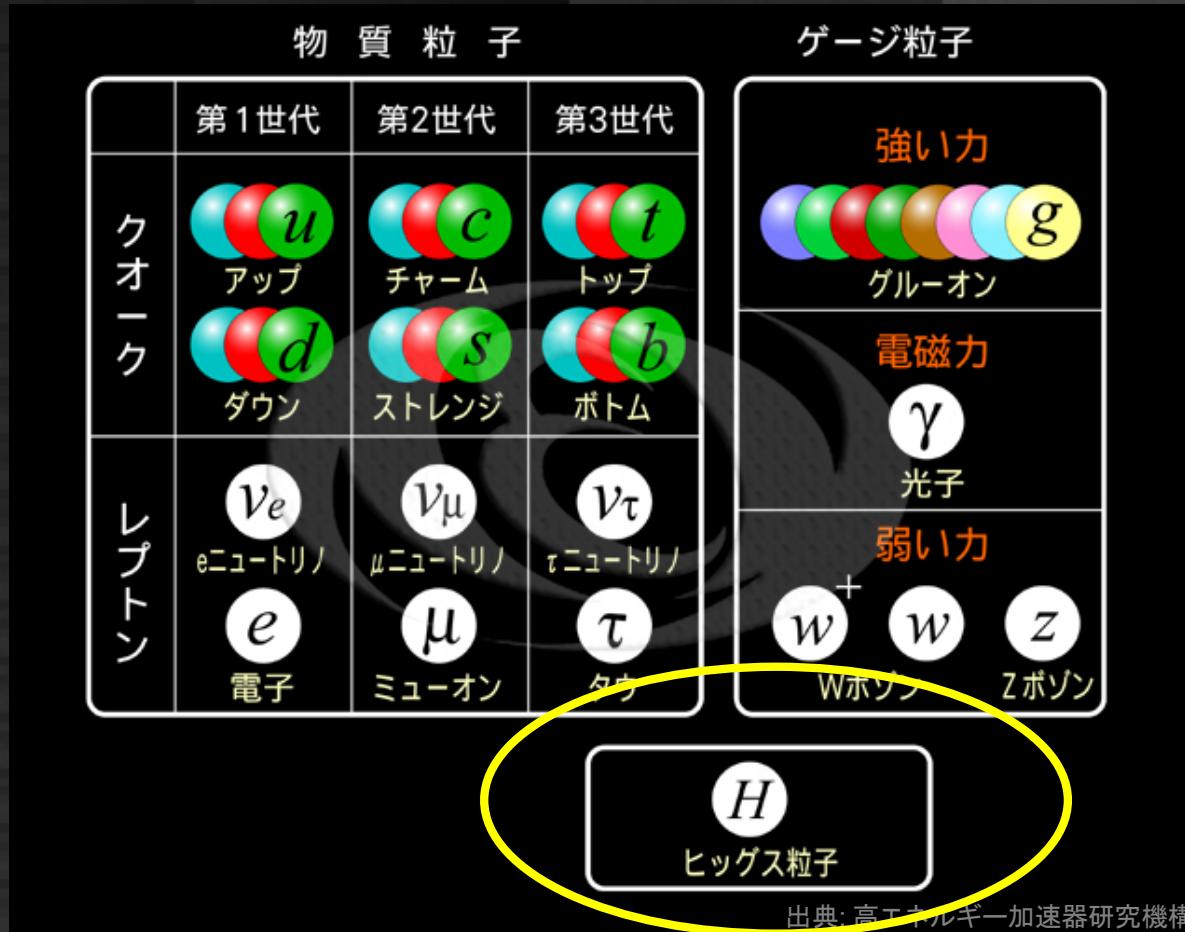


南部陽一郎 (1921-2015)  
「自発的対称性の破れ」により  
2008年ノーベル物理学賞

# 素粒子と力(相互作用)

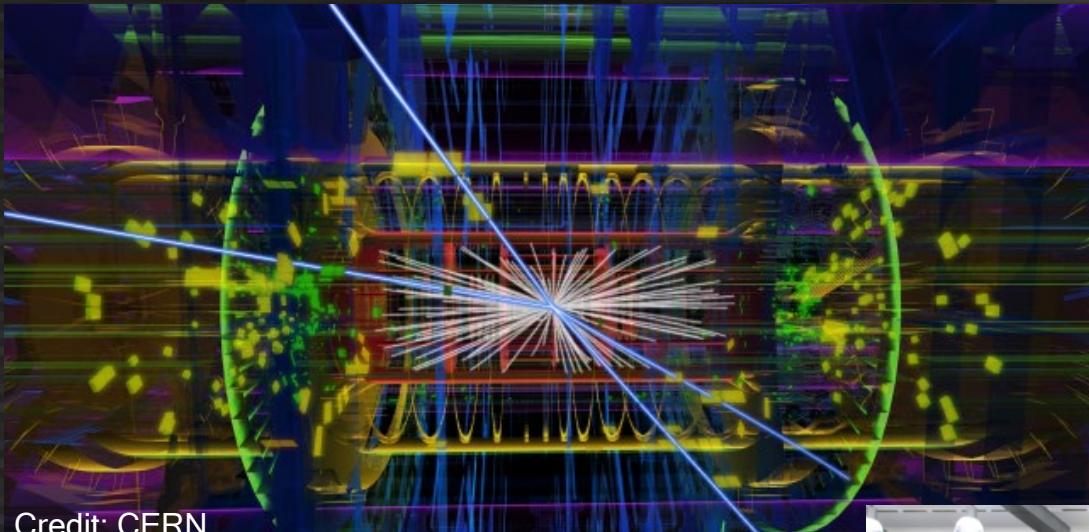


# 素粒子「標準模型」

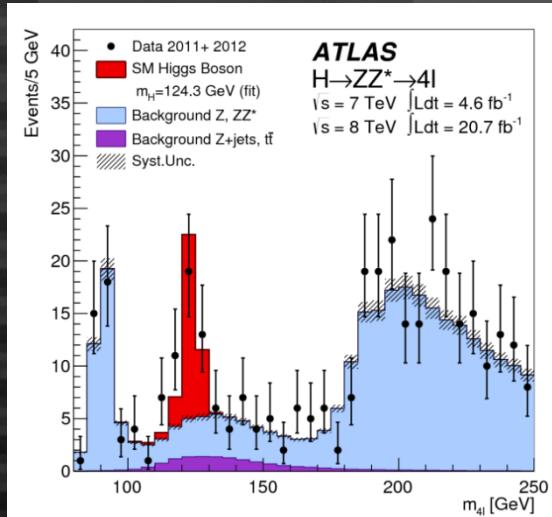


ヒッグス粒子が素粒子のミッシングピースだった  
(1994年までに他の全ての素粒子は発見された)

# 「ヒッグス粒子」発見・2012/7/4



Credit: CERN



2013年、ヒッグス、  
アングレール両氏が  
ノーベル物理学賞受賞

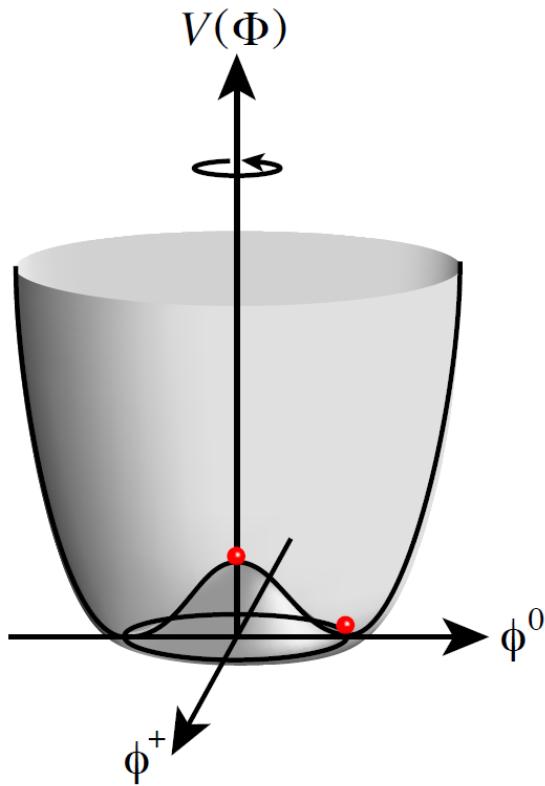


# ヒッグス粒子とは

- 真空に「凝縮」している(真空中期待値246GeV)
- ヒッグス粒子と相互作用する粒子は真空中を通過するとヒッグス粒子から「抵抗」を受ける
  - 抵抗の大きさが  
質量: 粒子に固有
- 唯一の「スカラー」素粒子 (spin 0)
  - フェルミオン:  $\frac{1}{2}$
  - ゲージボゾン: 1



# ヒッグスと自発的対称性の破れ



真空のスカラーポテンシャル  $V(\Phi)$   
 $\mu^2 < 0$  のとき、  
 $\Phi = 0$  の真空は不安定で、 $\Phi$  が 0 でない  
真空に崩壊する (真空の相転移)  
我々の宇宙ではヒッグスの真空期待値  
 $v = 246 \text{ GeV}$

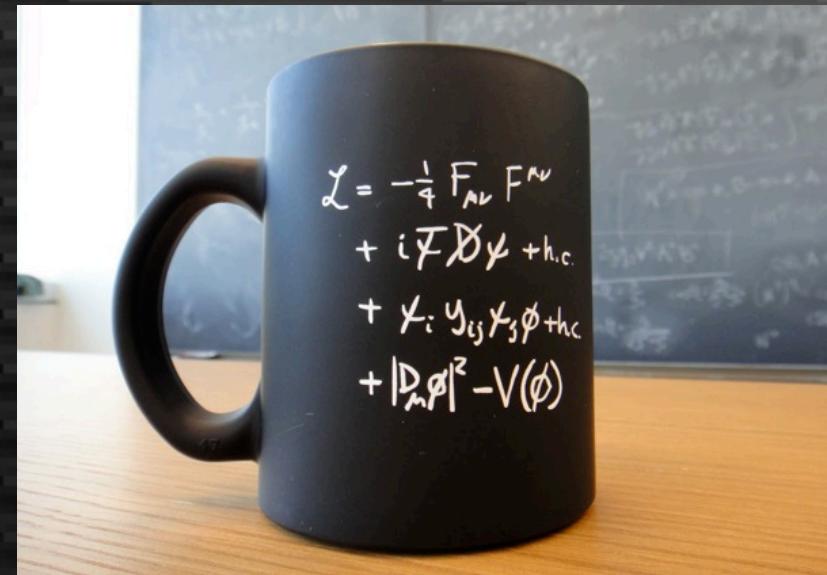
このとき、 $\mu$  はヒッグス粒子の質量項となり  
 $\lambda$  は自己結合定数となる

$$V(\Phi) = \mu^2 |\Phi|^2 + \lambda |\Phi|^4 + \text{h.c.}, \quad \mu^2 < 0, \lambda > 0$$

$$m_h^2 = 2 \lambda v^2$$

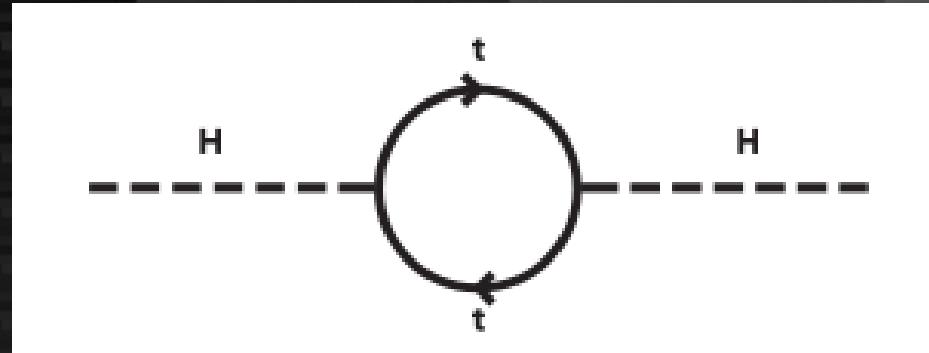
# 標準模型の問題点

- ヒッグス粒子の「自然さ」
- ダークマター
- 宇宙の物質生成
- ニュートリノ質量
- クオーク・レプトンの世代
- ...



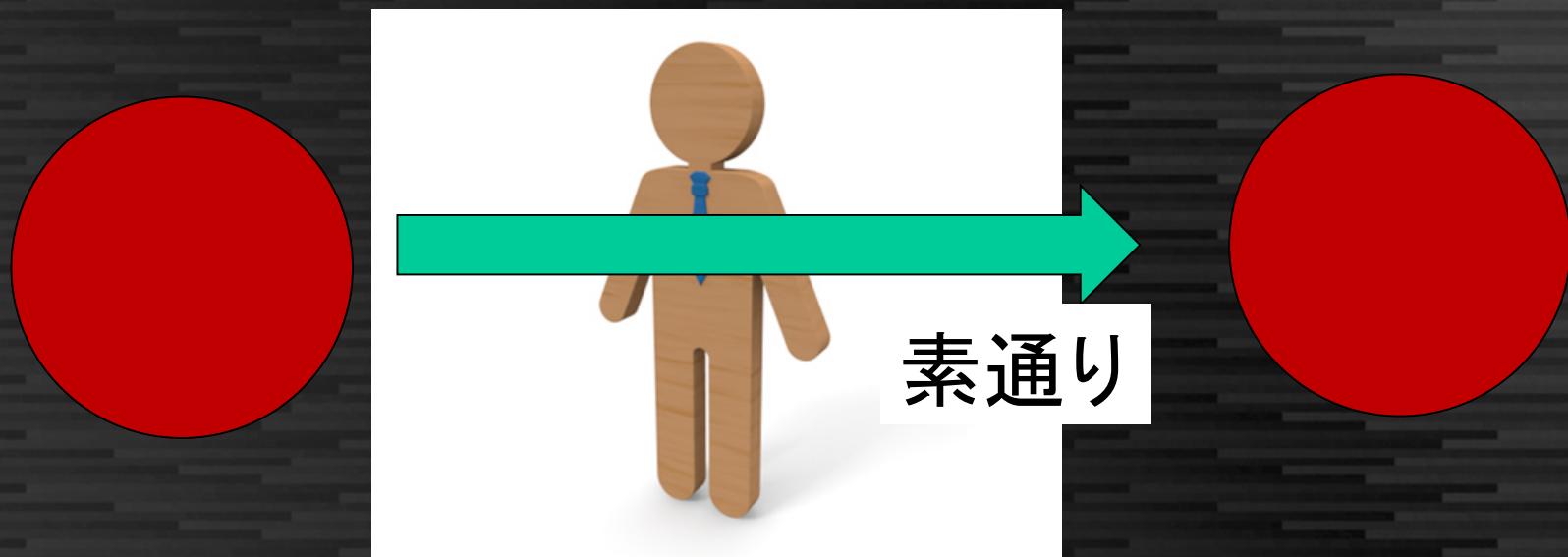
# ヒッグス粒子と「自然さ」

- 2012年、ヒッグス粒子発見 → 質量125 GeV
- ヒッグス粒子は図のようなダイアグラムによる自己エネルギーを持つ
- 閉線はエネルギーについて積分するが、非常に高いエネルギーまで標準模型が成り立つとすると、この図のエネルギーが発散する（それを打ち消す裸の質量を仮定すると不自然）
- 電弱エネルギーの近くに新物理の存在を示唆
  - ループの寄与を打ち消すような新物理を仮定する
  - 1 TeVで約2桁のfine tuning, 10 TeVで4桁のfine tuning



# ダークマターとは？

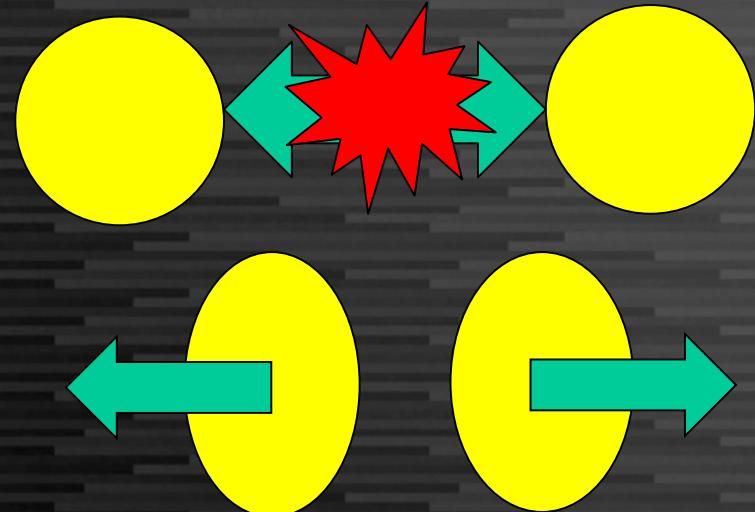
正体不明な何かの物質  
(いまの理論には存在しない物質)  
重さはある。重力の影響は見える。  
物質をほとんど通り抜けるので  
直接見るのはとても難しい



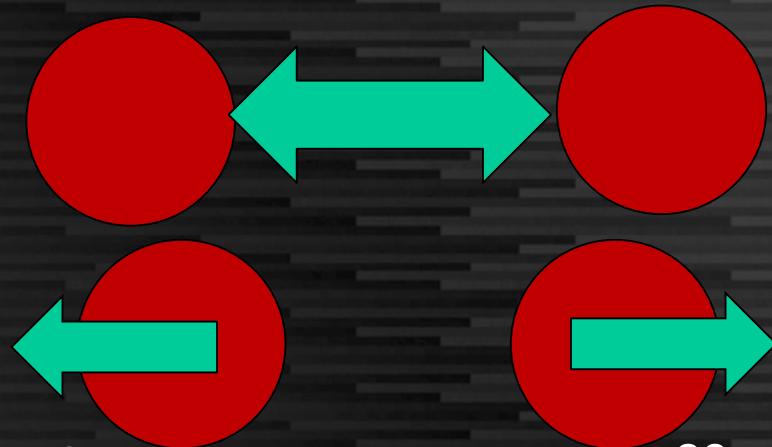
# ダークマターの証拠



物質: 衝突して反応

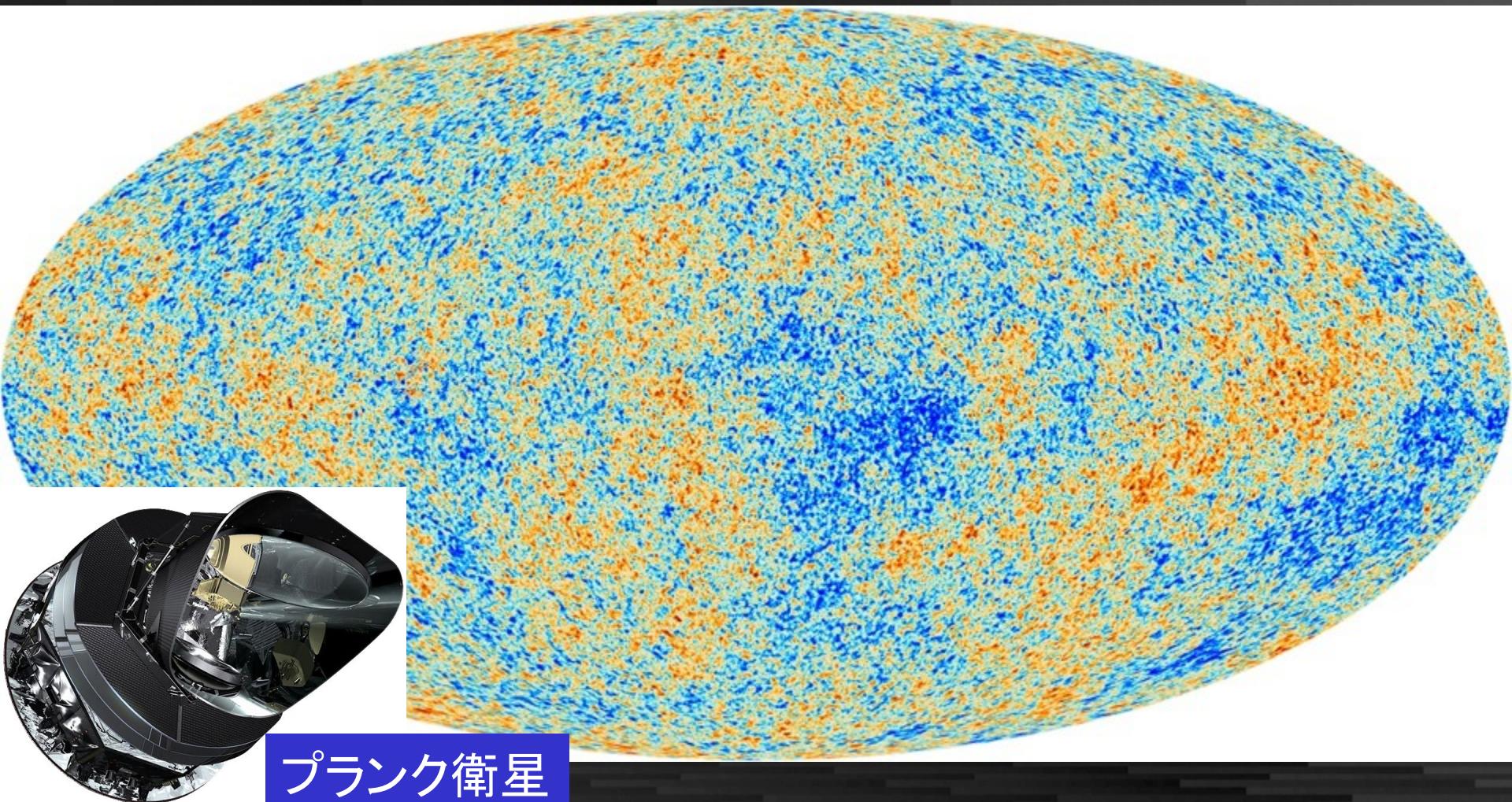


ダークマター: 素通り



銀河同士の衝突後の星の位置と  
重力中心の位置を測定  
重力中心がより離れている  
→ 反応しない物質(ダークマター)が多い

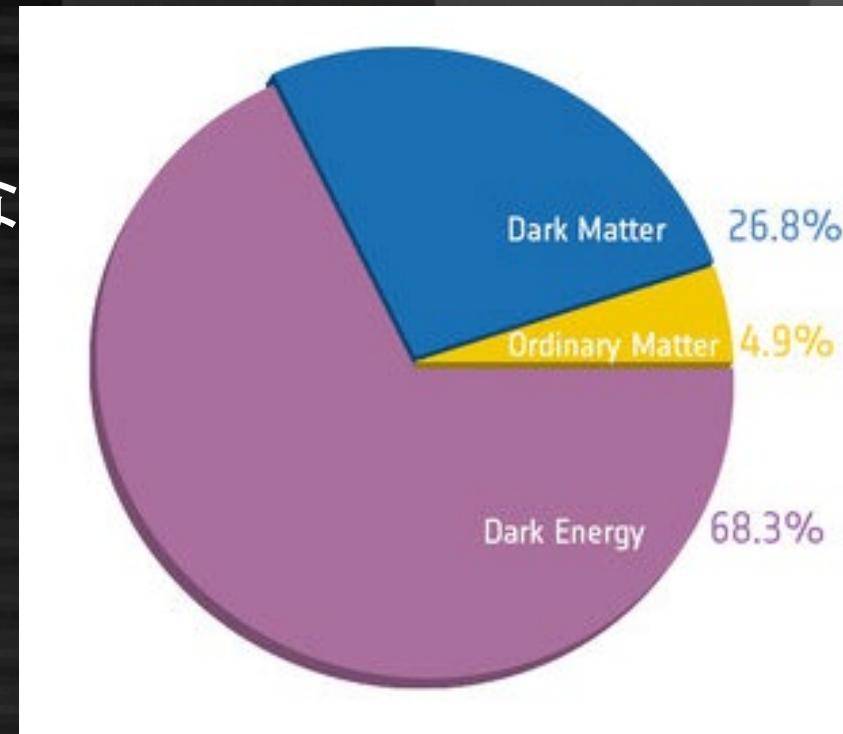
# 宇宙背景輻射の測定



宇宙からやってくる電波を調べると、ダークマターの量がわかる

# ダークマターとダークエネルギー

- 既存の「素粒子」は全体の4.9%
- 「ダークマター」が26.8%
  - ダークマターは物質なので、他の物質と何らかの反応をする。それを検出できると考えられている  
(ただしこれまだ見つかっていないことから反応性は低い)
- 「ダークエネルギー」が68.3%
  - 宇宙の膨張に関わる量。  
詳細はいっさい不明

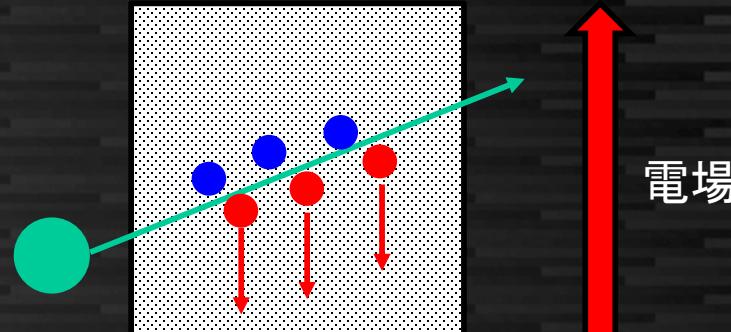


# ダークマターの候補

- 新粒子(未知の相互作用)
  - 重くて反応しにくい中性粒子  
Weakly Interacting Massive Particles (WIMP)
    - W, Zより少し重い電弱エネルギー・スケールの粒子
    - 「弱い力」のみにより標準模型の粒子と結合
  - 軽くて反応しにくい中性粒子  
Weakly Interacting Slim Particles (WISP)
    - WIMPよりもさらに反応しにくい
    - 低エネルギーの特殊な実験で探索  
(今回は取り上げません)
- 既存の物体(ブラックホール、矮星など)

# ダークマターによる反跳の検出

電荷を持つ粒子が物質を通過すると電子・イオン対が生成(電離)

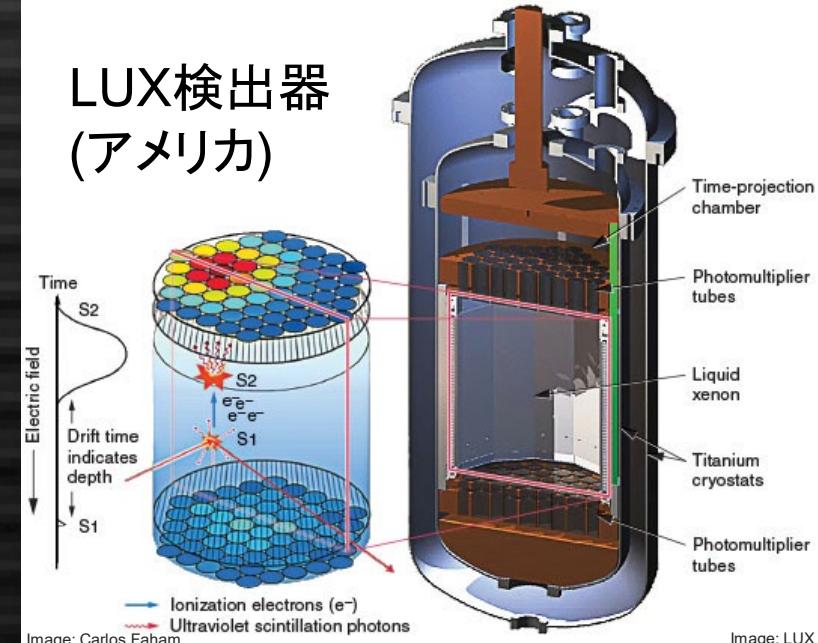


イオンは周りの物質と反応して光を発生  
(シンチレーション光)

電子は電場に引かれて電極に向かう  
電極の近くはガス中に高電場をかけてあり  
電子が加速されて多数の光子を発生、  
検出される(2次光子検出)

ダークマターの信号は微弱で低頻度なため  
大気中や測定器中の放射性物質を  
極限まで排除。また宇宙から来る放射線  
を防ぐため地下深くに設置する。

LUX検出器  
(アメリカ)

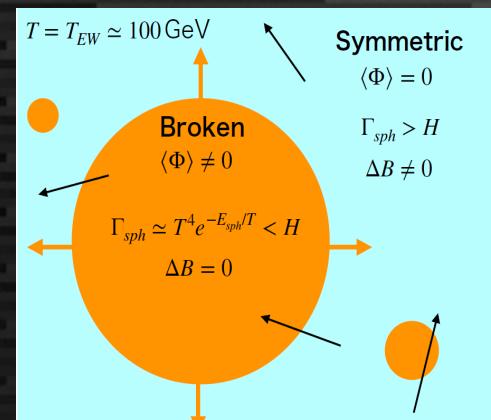
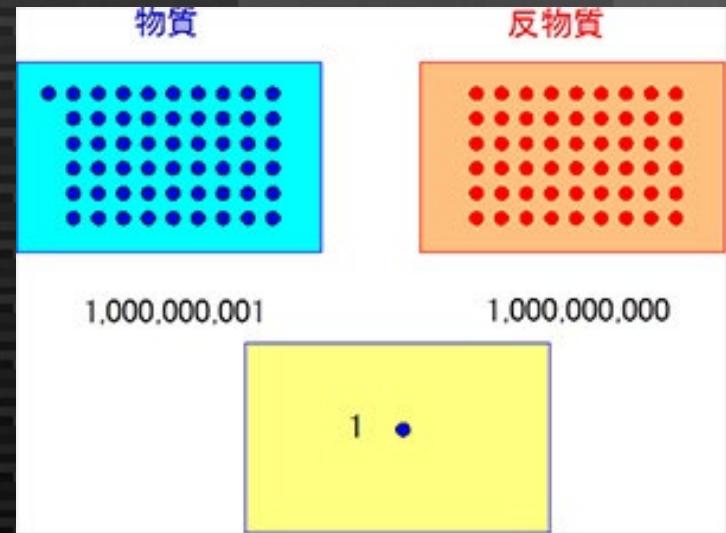


(c) 東京大学宇宙線研究所 神岡宇宙素粒子研究施設

XMASS検出器 (東大宇宙線研)

# 宇宙の物質生成

- ・ ビッグバンの時に物質・反物質は真空からペアで生成した
  - 宇宙が冷えるとともに物質と反物質は対消滅し同数だけ消えていく
- ・ いつのまにか物質が1/10億だけ多くなっていて、物質だけが残った
  - 物質と反物質で物理法則は厳密には等しくない。(弱い力のみ)
  - ただし現在わかっている非対称性では1/10億のずれを説明できない。(もっと小さい)
  - 物質生成に対する多数の仮説がある
    - レプトジェネシス・電弱バリオジェネシス...

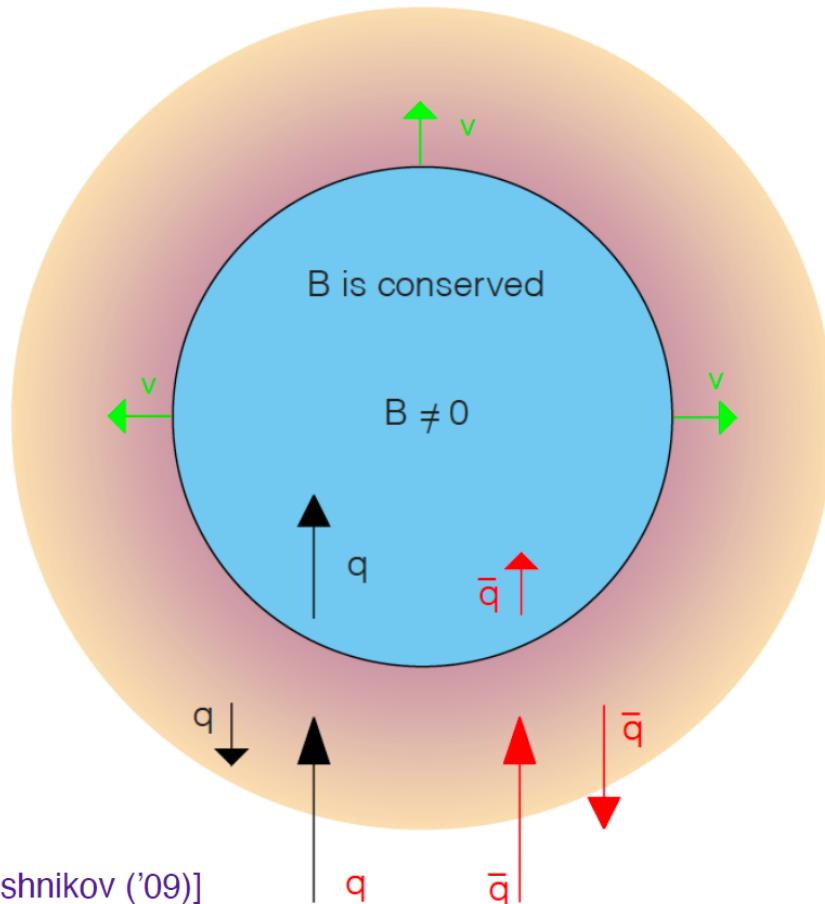


ヒッグス場の相転移により  
非対称性ができる

# Mechanism of EWBG

## 泡の周りで起きる現象

B is not conserved:  $B = 0$



1. 泡に  $q, \bar{q}$  が飛び込む。
2. 泡の壁における  $CP$  の破れによって、壁面での侵入と反射に  $q, \bar{q}$  間の差ができる。
3. 泡内部では  $B$  が保存されているので、 $n_q \neq n_{\bar{q}}$  が維持される。
4. 泡外部では  $B$  が激しく変化しているため  $n_q = n_{\bar{q}}$  となる。
5. 泡が拡大、衝突しながら上記過程を繰り返す。
6. 最終的に  $B \neq 0$  の非対称相の宇宙となる。

# 素粒子と力(相互作用)

大統一理論

強い力と電弱理論の統一

究極の統一理論

はあるか?

TeVスケールに  
新しい物理が  
ありそう?

電弱理論

電磁気力と弱い力の統一

重力

?

強い力

$g$   
グルーオン

弱い力

$W, Z$

電磁気力

$\gamma$

エネルギー

$10^{19} \text{ GeV}$

$100 \text{ GeV}$

宇宙の年齢

$10^{-44} \text{ 秒}$

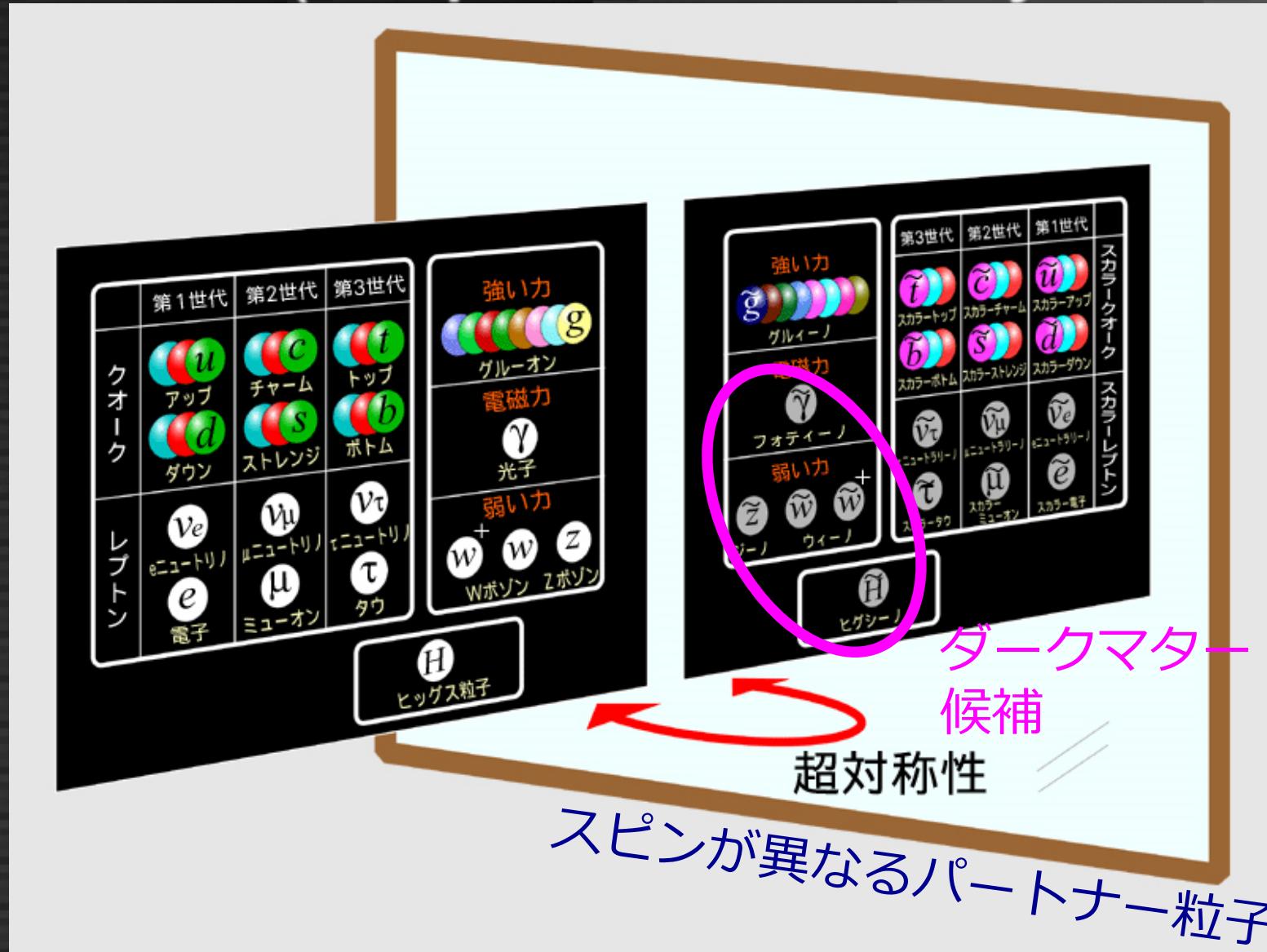
$10^{-36} \text{ 秒}$

$10^{-10} \text{ 秒}$

38万年

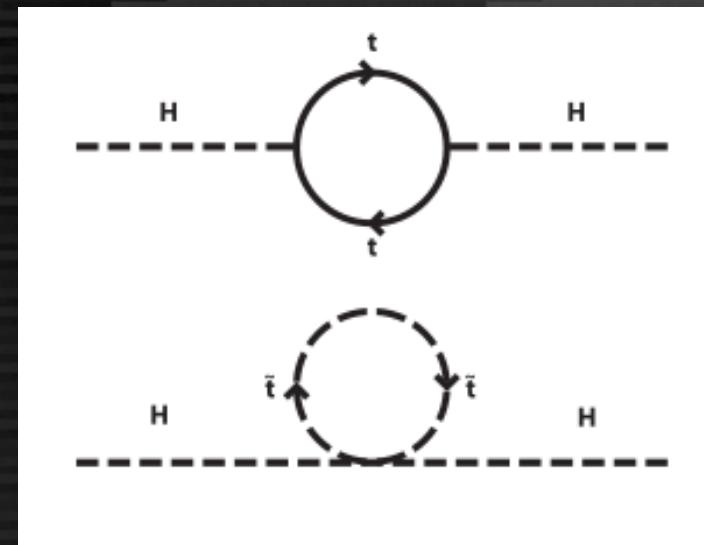
138億年(現在)

# 超対称性 (SUper SYmmetry: SUSY)



# SUSYとヒッグス階層性問題

- ・ ヒッグスには「自然さ」の問題があった
  - 巨大な輻射補正とそれを「たまたま」極めて高い精度(24ケタ)で打ち消す裸(輻射補正前)の質量
- ・ 標準模型の全粒子にspinが1/2違うパートナーがあれば輻射補正を打ち消すことができる  
→ 自然さの回復
- ・ ただし、パートナーがあまり重いとやはり輻射補正がずれるので、TeV領域に新粒子を要求



# SUSYにおけるダークマター

Rparity: 超対称性を規定する保存量

標準模型の粒子: 1

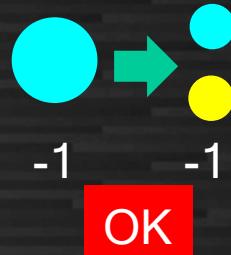
超対称性粒子: -1

反応の前後でRparityの積は保存

例1)



例2)



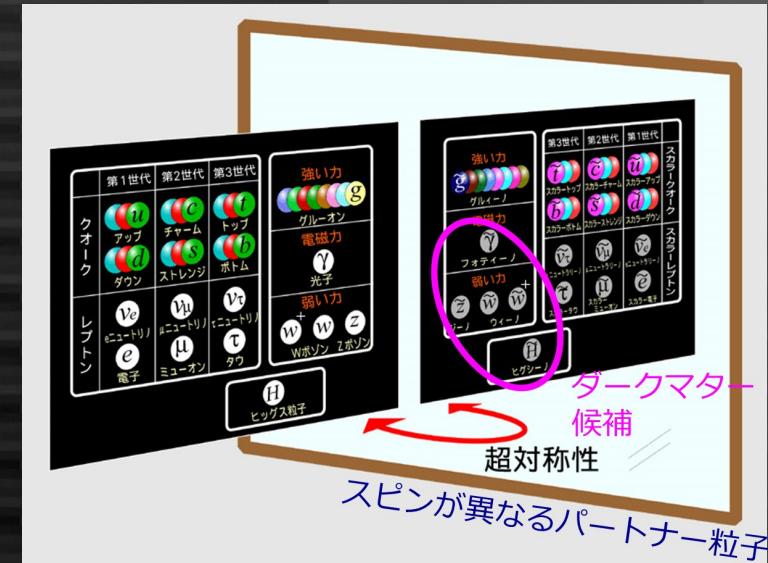
例3)



OK

OK

NG



結論: 超対称性粒子は単体での崩壊では消滅できない



最も軽い超対称性粒子(LSP)は安定

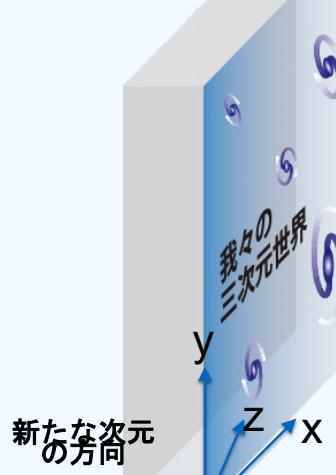
その他、余剰次元モデル、リトルヒッグスモデルなど、  
ヒッグスの階層性問題解決とダークマターを含むモデルが存在

加速器実験による直接探索が鍵となる

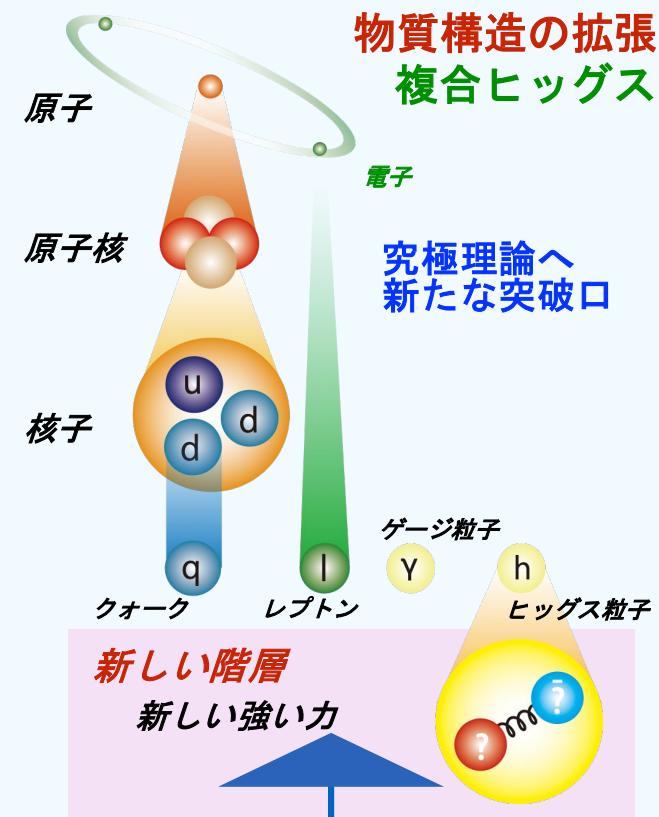
# 様々な可能性

時空概念の拡張  
超対称性または余剰次元

究極理論へ一直線



第一の道：「新たな次元」

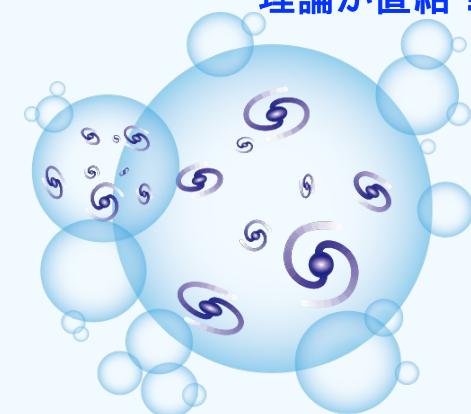


第二の道：「より深い階層」

第三の道：「複数宇宙？」

全く新しい原理?  
複数宇宙+人間原理?

標準理論と究極  
理論が直結?



標準理論からの  
ズレが見られなかつた場合

# 宇宙の謎を解き明かす二つの加速器

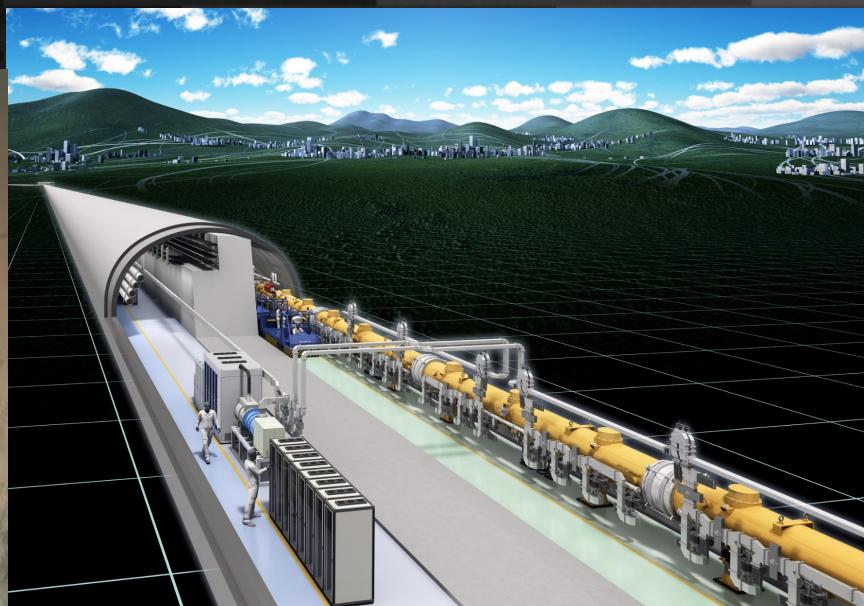
LHC Large Hadron Collider

- 現存最大の加速器 27 km
- スイス・ジュネーブ近郊
- 日本からも多数参加
- 2012年、質量を司る  
ヒッグス粒子発見

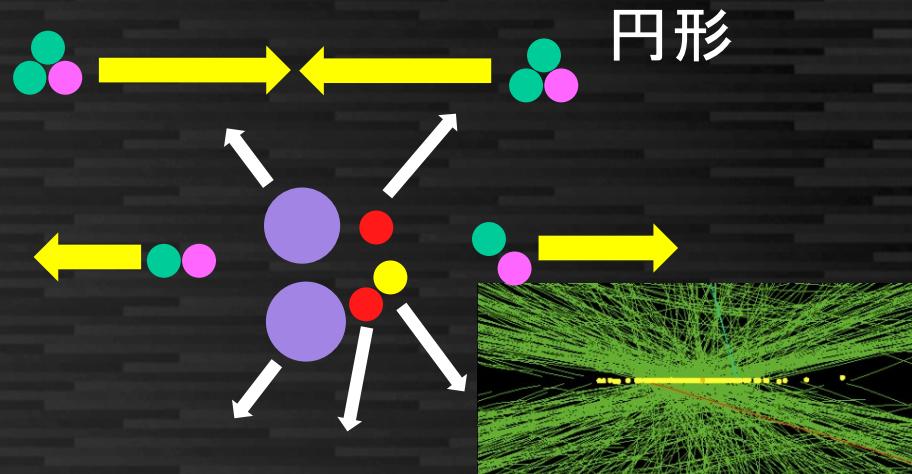


ILC International Linear Collider

- 次世代直線加速器 20 km
- **日本に建設予定**  
(海外からも多数参加)
- LHCより精密な測定が可能

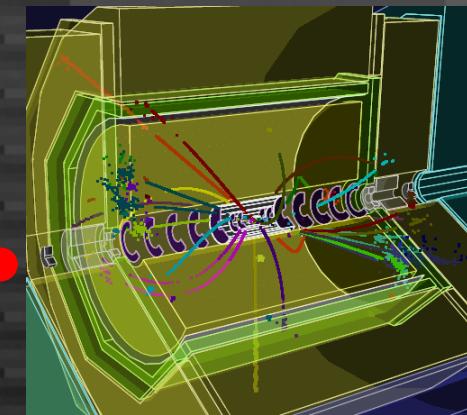
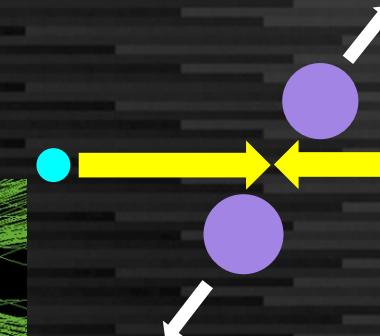


陽子・陽子衝突 13000 GeV



電子・陽電子衝突 250- GeV

線形



- エネルギーは高い
- 複合粒子同士の衝突のため  
エネルギーの大半は見たい  
反応に寄与しない
- 不要な生成粒子が多い

重いが見やすい状態が得意

- エネルギーは低め
- 素粒子同士の衝突のため  
すべてのエネルギーを新粒子  
生成に利用できる
- 不要な生成粒子は少ない

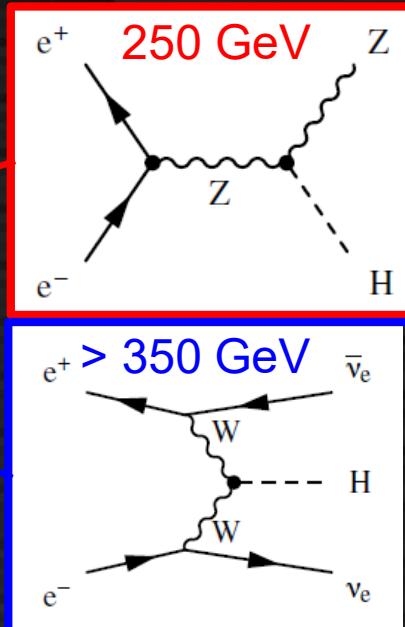
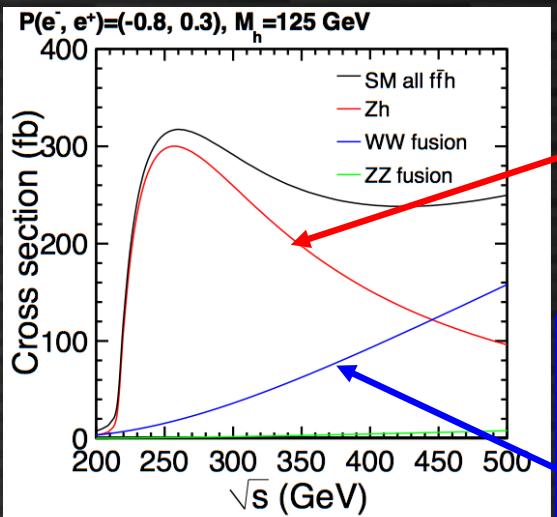
軽ければ見にくい状態でも見える

得意分野を生かし、協力して新物理を探索

# ヒッグスを巡る数々の謎

- 「自然さ」の問題 - TeV新物理を強く示唆
- 標準理論で「唯一の」スカラーパーティクル
  - ヒッグス粒子は他にないのか?
    - 他にヒッグスがある模型: Two Higgs doubletなど
  - ヒッグス粒子は本当に素粒子なのか?
    - 複合ヒッグス模型ではヒッグスは複合粒子
- 他の粒子との結合(=質量)はどう決まったのか?
  - クオーク、レプトンの世代との関係は?
- 暗黒物質やダークセクターとの結合は?
- 宇宙の物質生成に関わるか? etc...

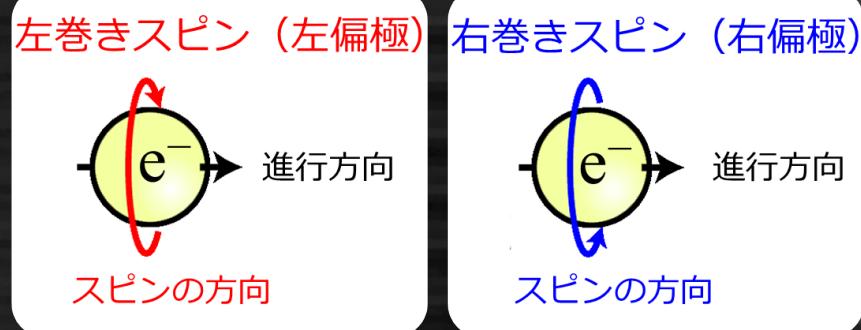
# ヒッグス生成@ILC



250 GeVでは  $e^+e^- \rightarrow ZH$  が重要  
断面積は電子・陽電子偏極による  
電子左偏極、陽電子右偏極( $eLpR$ )  
が最も生成断面積が大きい。  
( $eRpL$ で約6割程度)  
 $0.9 \times 300 \times (1+0.6) = 432,000$  事象  
200日x5年走るとして、432/day

$$N_{\text{detected}} = \epsilon \sigma \mathcal{L}_{\text{int}}$$

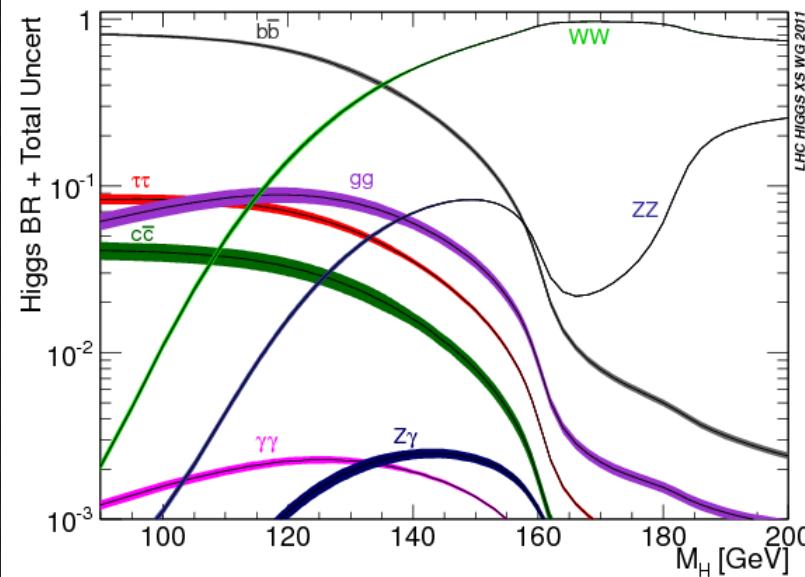
$\mathcal{L}_{\text{int}}$  は積分ルミノシティ  
ILC 250 GeVでは  
2 ab<sup>-1</sup>を想定  
( $eLpR$ ,  $eRpL$ を0.9 ab<sup>-1</sup>ずつ)  
 $\epsilon$ はほぼ100%。ただし  
背景事象を選ぶ過程で  
信号事象も一部が失われる  
(解析手法による)



# ヒッグスの崩壊

- 生成したヒッグス粒子は即座に崩壊する
  - ヒッグスは電荷もバリオン・レプトン数も持たないので粒子・反粒子ペアに崩壊
  - ヒッグス粒子の結合は質量の2乗に比例
    - 重い粒子に壊れやすい
    - ただしヒッグスの質量の $\frac{1}{2}$ を越えるとエネルギー保存を満たさないため確率は下がる (off-shell崩壊と呼ぶ)

| 崩壊モード          | 崩壊分岐比 | ILC 事象数 |
|----------------|-------|---------|
| bb             | 58.1% | 290,000 |
| WW             | 21.5% | 110,000 |
| gg             | 8.2%  | 41,000  |
| $\tau\tau$     | 6.3%  | 32,000  |
| cc             | 2.9%  | 15,000  |
| ZZ             | 2.6%  | 13,000  |
| $\gamma\gamma$ | 0.2%  | 1,000   |



# ヒッグスの測定

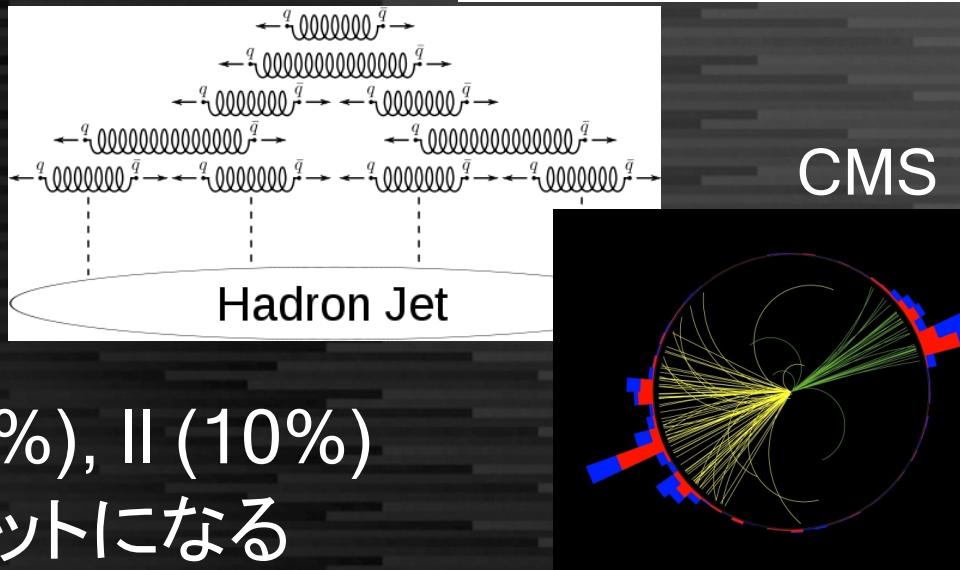
- ヒッグスの崩壊生成物はさらに崩壊する

- b, c, gluon  
→ ハドロンジェット  
(多数のハドロンの束)
- $W \rightarrow q\bar{q}$  (2/3),  $l\nu$  (1/3)  
 $Z \rightarrow q\bar{q}$  (70%),  $\nu\bar{\nu}$  (20%),  $\ell\ell$  (10%)  
クォークはハドロンジェットになる

- $\tau \rightarrow 1\sim$ 数個のハドロン/レプトンに崩壊 (tau jet)
- $\gamma \rightarrow$  高エネルギー光子としてそのまま検出可能

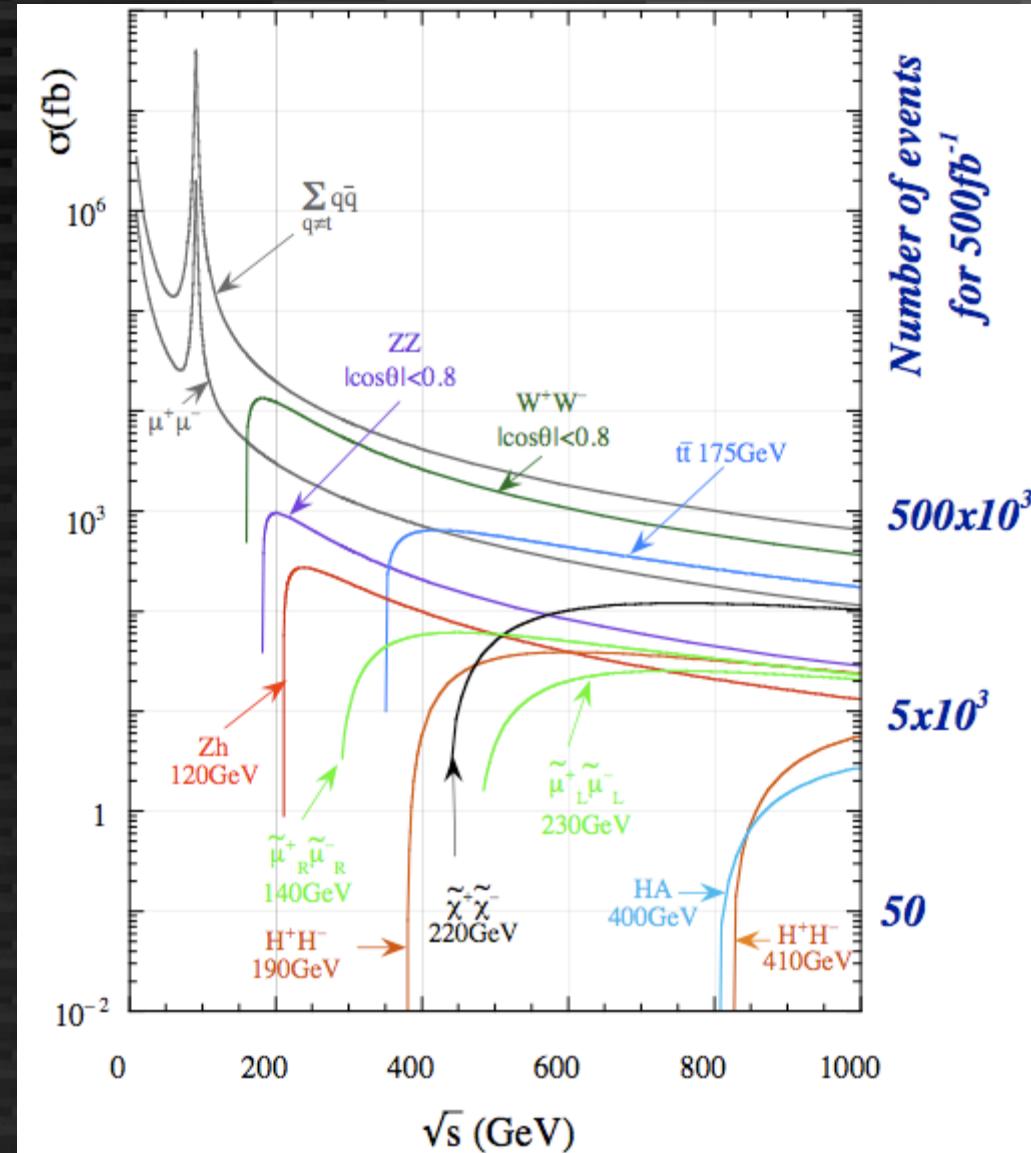
- ジェットやレプトンを測定器で検出する (後述)

| 崩壊モード          | 崩壊分岐比 |
|----------------|-------|
| bb             | 58.1% |
| WW             | 21.5% |
| gg             | 8.2%  |
| $\tau\tau$     | 6.3%  |
| cc             | 2.9%  |
| ZZ             | 2.6%  |
| $\gamma\gamma$ | 0.2%  |

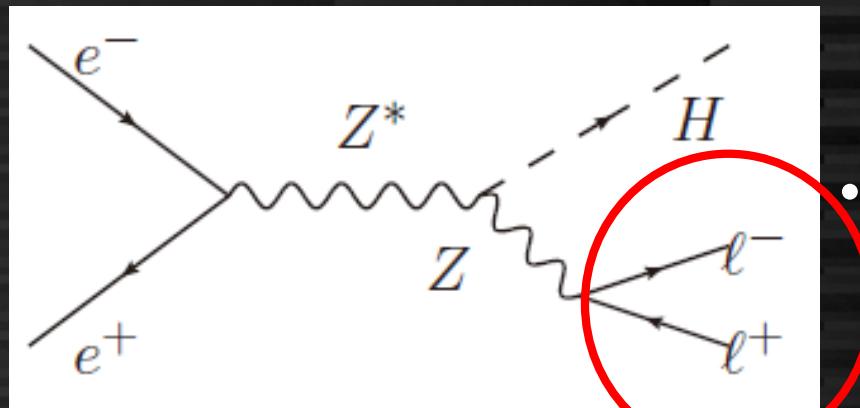


# ヒッグスの測定 (2)

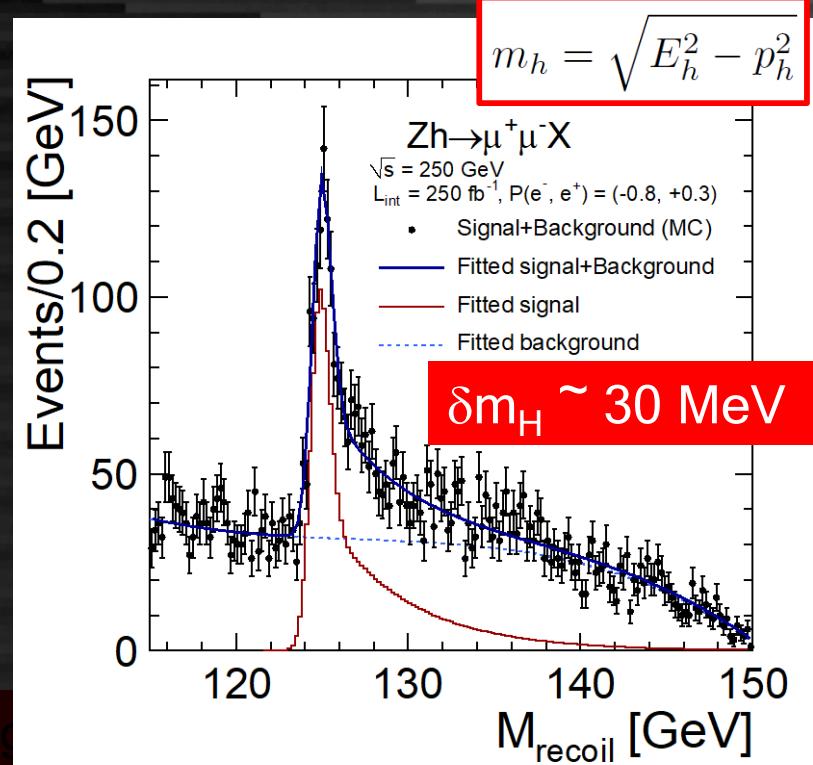
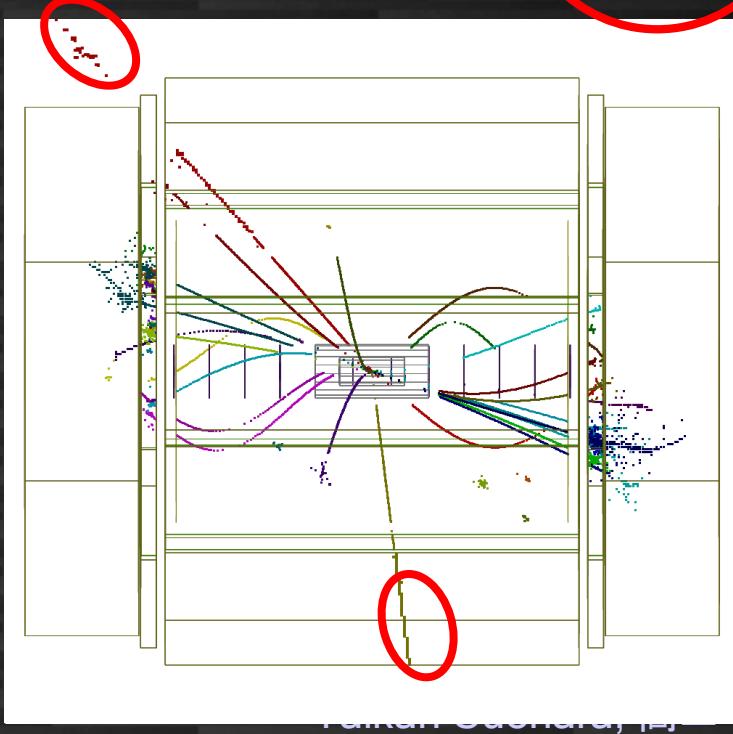
- 事象分離
  - 信号事象(ヒッグス)の10~100倍の背景事象がある
  - $Z$ ,  $H$ の運動量・エネルギーや生成角、クオークの種類等の情報を駆使して背景と信号を分離する
  - ILCの始状態の4元運動量は明確



# ヒッグス反跳質量測定



- “Higgsを見るのにHiggsを見ない”  
→ 反跳される $Z \rightarrow ll$ のみを使う  
(4-momentum conservation)
- “Higgsを見ない”のでどんな崩壊  
でも関係なく見える  
→ ヒッグスの性質に依存しない



# ヒッグスの結合定数測定

- 各崩壊の事象数を高精度測定

- 精度:  $\frac{\sqrt{S + N}}{S}$  S: 信号事象数  
N: 背景事象数  
**テキスト訂正**

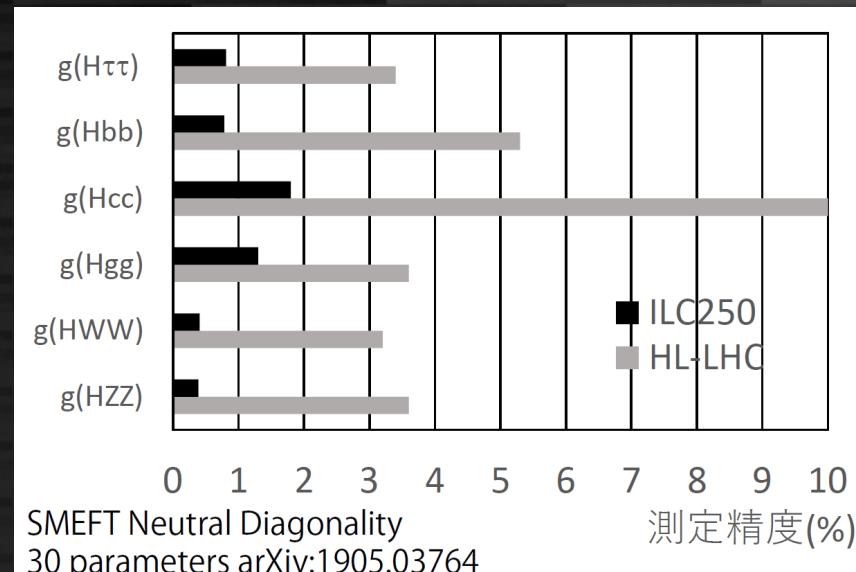
- 1万事象、背景なしで1%統計誤差
- 1万事象、背景10万で3%統計誤差

- 精度: 統計誤差と系統誤差による。

電子陽電子コライダーは  
理論予測の精度が高く  
系統誤差も1%以下に  
抑えられる。

ILCでは概ね1%以下の精度  
で各結合定数を決定する。

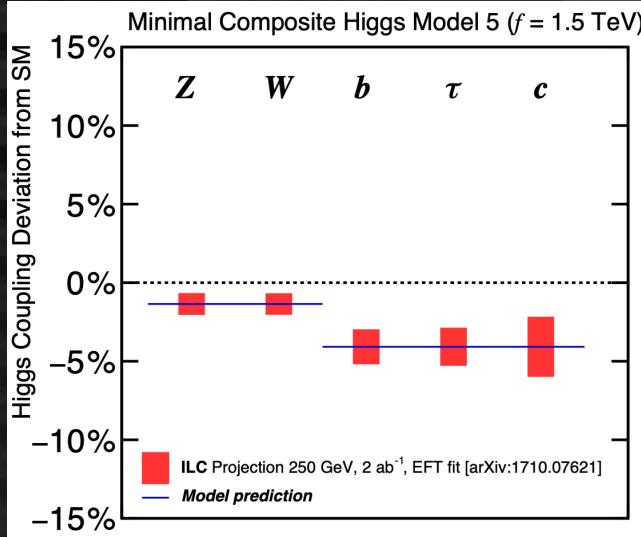
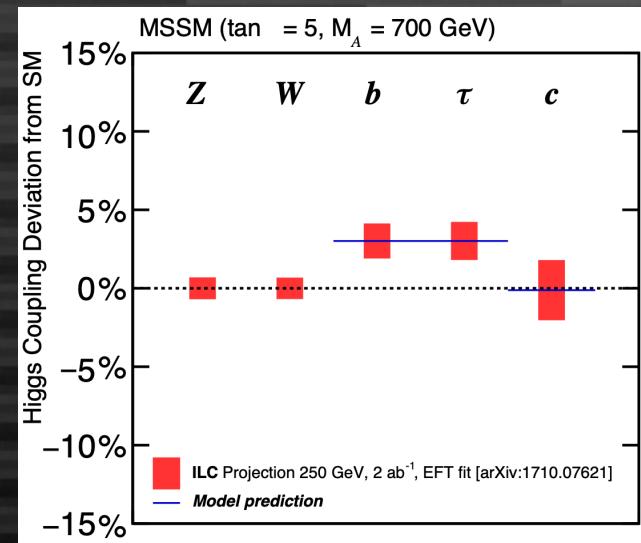
| 崩壊モード          | 崩壊分岐比 | ILC 事象数 |
|----------------|-------|---------|
| bb             | 58.1% | 290,000 |
| WW             | 21.5% | 110,000 |
| gg             | 8.2%  | 41,000  |
| $\tau\tau$     | 6.3%  | 32,000  |
| cc             | 2.9%  | 15,000  |
| ZZ             | 2.6%  | 13,000  |
| $\gamma\gamma$ | 0.2%  | 1,000   |



# ヒッグス結合定数による新物理探索

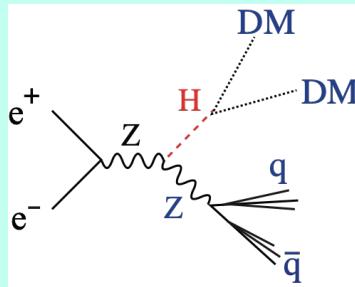
- ヒッグスの結合定数の標準理論からのずれが発見できれば、そのパターンから新物理を区別できる。
    - SUSY:  $b/\tau$ の結合が上昇
    - 複合ヒッグス: フェルミオンの結合定数が下がる
- それが見えるかどうかは新物理のパラメータによるが、  
ILCではTeV新物理の多くをカバーする

| ゲージ場との結合 |       | 湯川結合        |       |       | 2 H D の質量<br>与え方パターン                  |
|----------|-------|-------------|-------|-------|---------------------------------------|
|          | $hVV$ | $h\tau\tau$ | $hbb$ | $hcc$ |                                       |
|          | $K_V$ | $K_\tau$    | $K_b$ | $K_c$ | 代表的なモデル                               |
| Type-I   | ↓     | ↓           | ↓     | ↓     | $\nu$ フィリックモデル<br>(H1:SM H2: $\nu$ へ) |
| Type-II  | ↓     | ↑           | ↑     | ↓     | SUSY型                                 |
| Type-X   | ↓     | ↑           | ↓     | ↓     | 輻射シーソーモデル<br>( $\mu g-2$ を説明)         |
| Type-Y   | ↓     | ↓           | ↑     | ↓     | 論理的に残された<br>パターン                      |

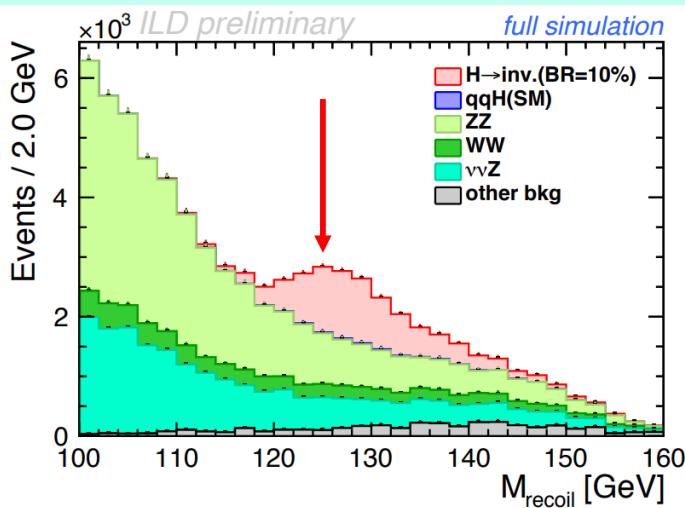


# ヒッグスと新粒子の直接結合探索

## Higgs Invisible Decays

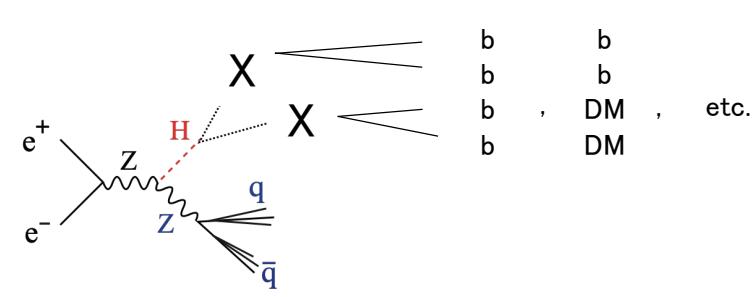


Hadronic Z decay (ILD), Kato, 2002.12048

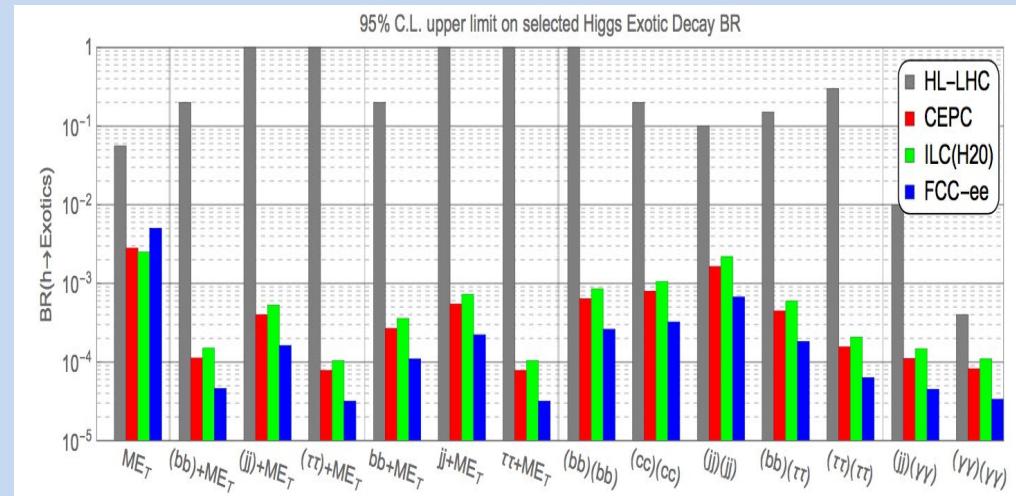


Invisible decay branching ratio: 0.3%  
(95% CL upper limit)

## Exotic Higgs Decays



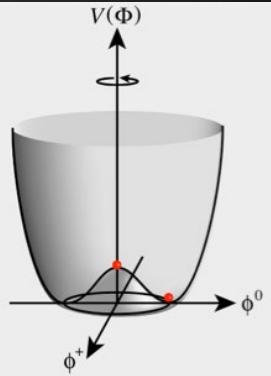
Liu, Wang, Zhang [1612.09284]



LC sensitive to various exotic Higgs decays

# ヒッグス自己結合

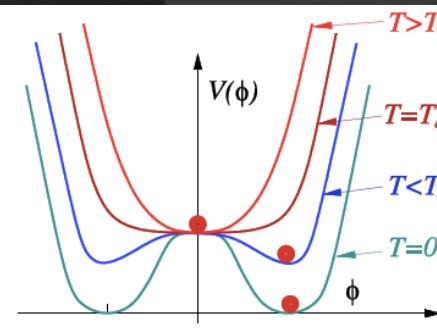
ヒッグス  
ポテンシャル  
の4次の項  
真空の構造  
を決める



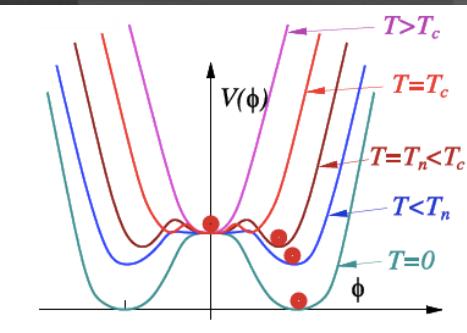
$$V(\eta_H) = \frac{1}{2}m_H^2\eta_H^2 + \lambda v\eta_H^3 + \frac{1}{4}\lambda\eta_H^4$$

宇宙の物質生成を解き明かす  
二つのプローブ

1. ヒッグスと電弱バリオジェネシス
  - 真空の一次相転移
2. ニュートリノとレプトジェネシス
  - 重いレプトン崩壊のCP破れ

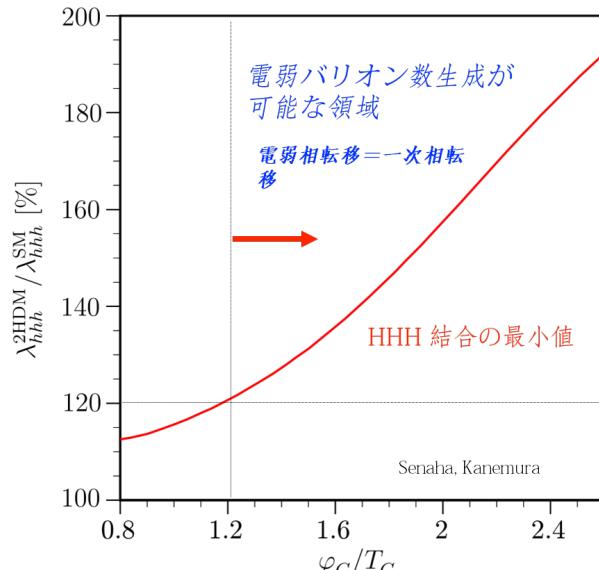


真空の2次相転移



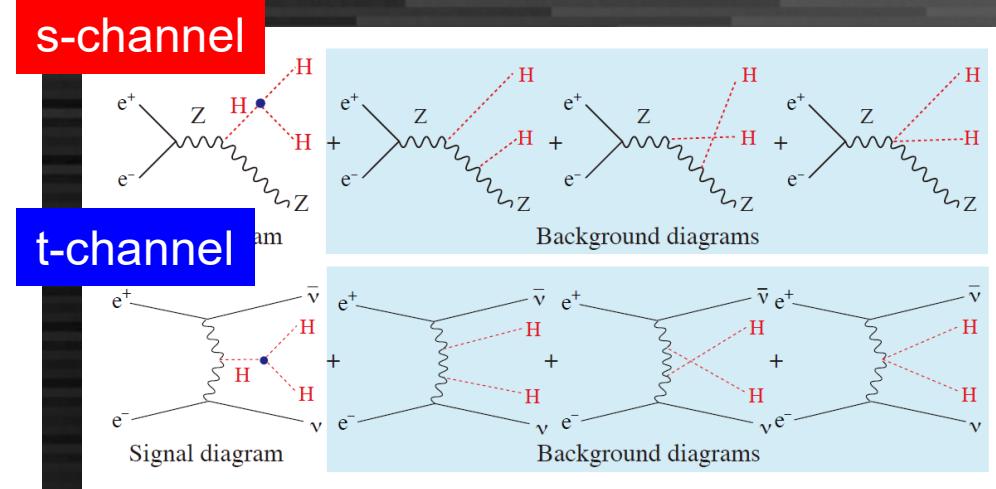
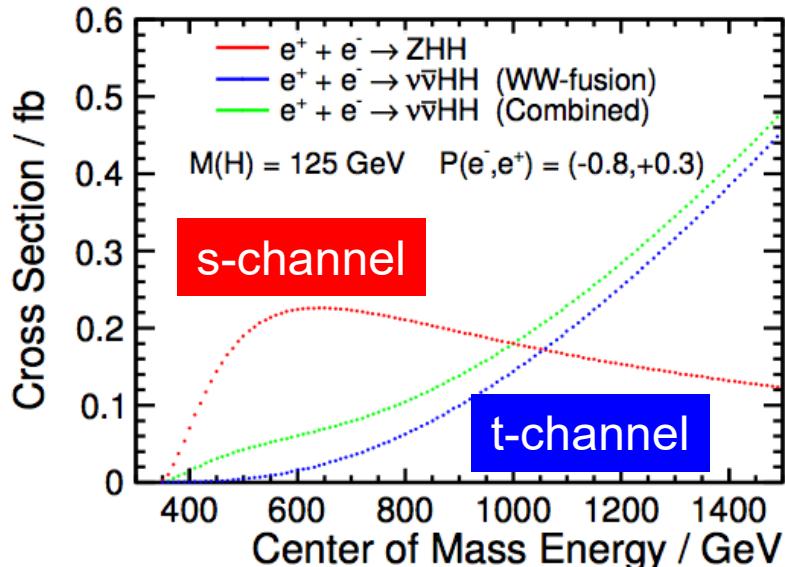
真空の1次相転移  
スファレロンによる  
電弱バリオジェネシス  
に必要

例: 2 Higgs Doublet Model (2HDM)



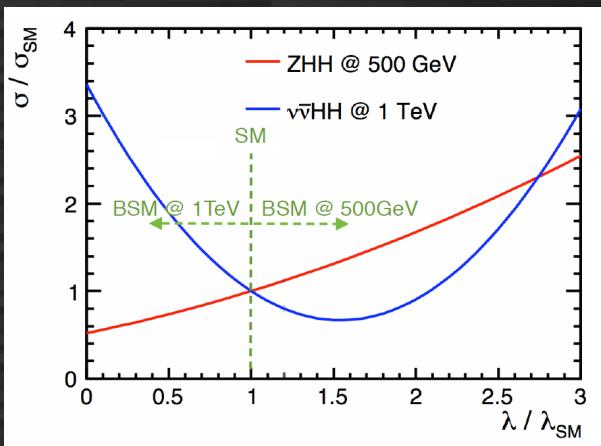
電弱バリオ  
ジェネシスなら  
λの値は  
O(10%)以上  
増加する

# ヒッグス自己結合@ILC upgrade



干渉項の効果でさらに実質断面積低下

断面積が小さく困難。1 ab<sup>-1</sup>でO(100)事象



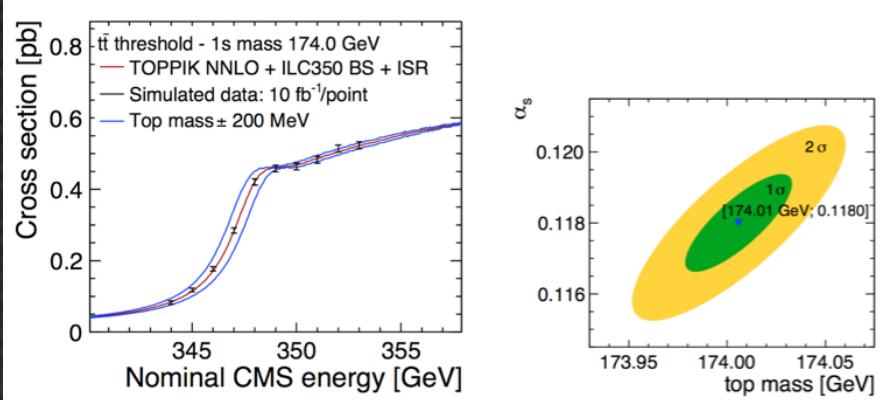
干渉項が3点結合の測定精度に影響  
s-channelは正の干渉,  
t-channelは負の干渉  
(LHCは負の干渉)

| channel  | $\sqrt{s} [\text{GeV}]$ | λ精度  |
|----------|-------------------------|------|
| s (正の干渉) | 500-600                 | ~20% |
| t (負の干渉) | >1000                   | <10% |

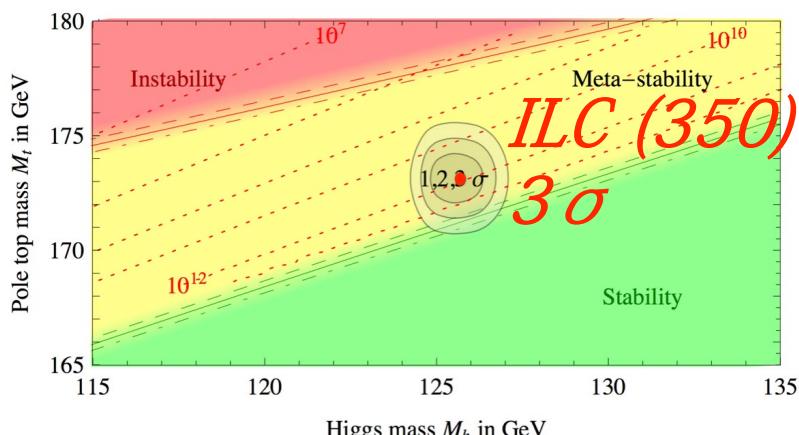
深層学習によるジェット再構成性能の抜本的な改善に取り組んでいる

# トップ測定 @ ILC 350 GeV

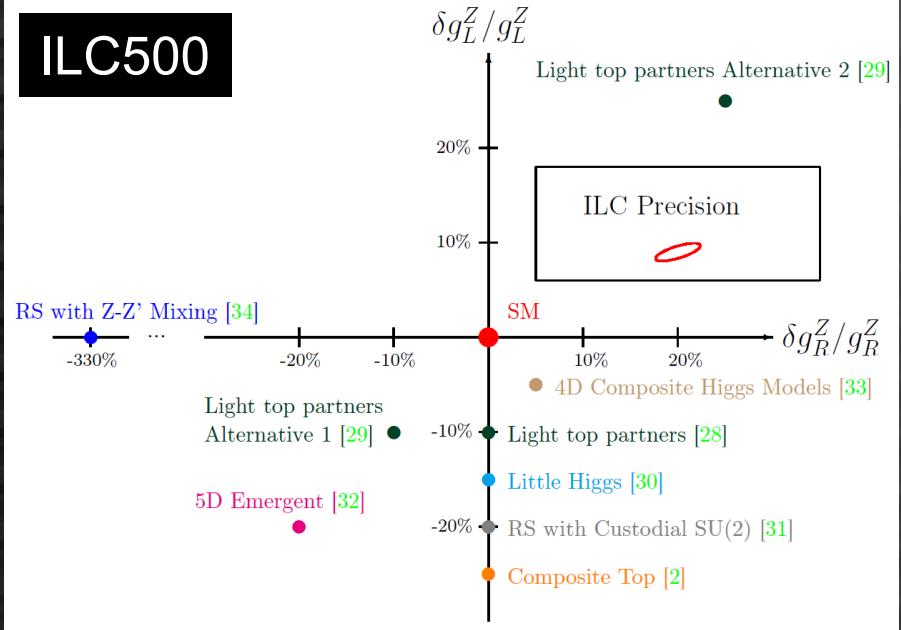
## topの精密測定



Threshold scanによるtopの精密測定  
MSbarに直接変換できる「理論的に扱いやすい」質量を直接求められる



ILC500



偏極を用いて左巻き、右巻きの結合定数を求め、Topが関係する新物理の探索・モデル識別が可能

$$\Delta m_t(\overline{MS}) \lesssim 50 \text{ MeV}$$

$$\Delta m_h \simeq 14 \text{ MeV}$$

ILC で真空の位置を正確に決定

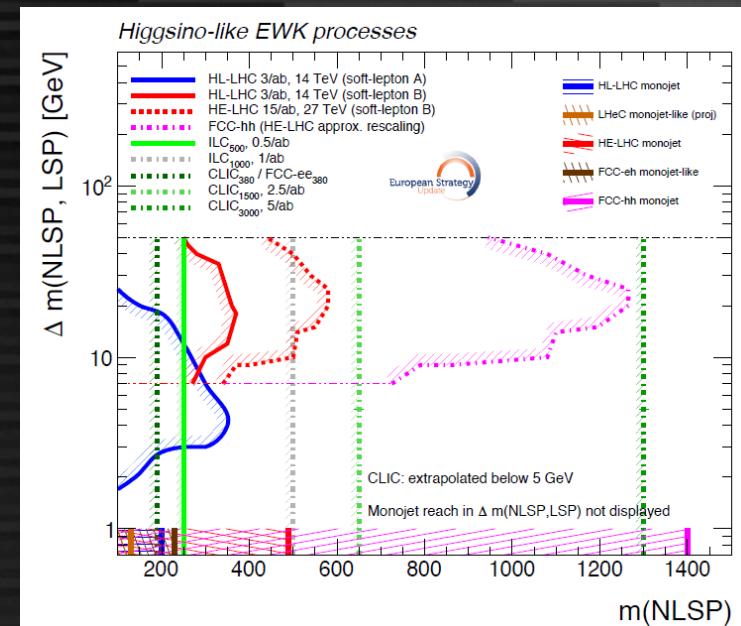
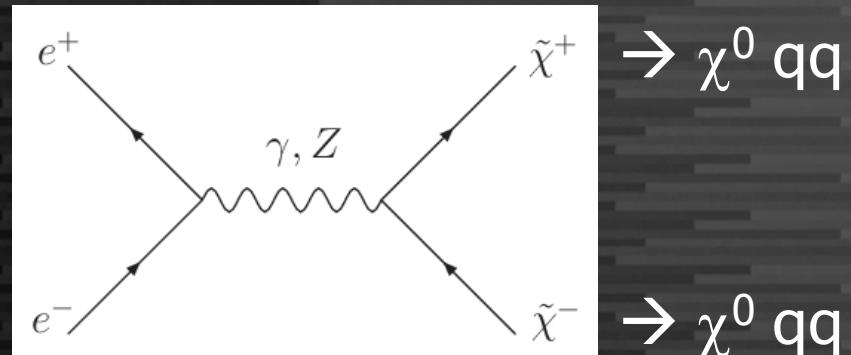
# SUSY直接探索 @ ILC any energy

- SUSY粒子の探し方
  - 重い新粒子を対生成  
→ LSP (暗黒物質)と通常の粒子に崩壊  
例)  $\chi^+ \rightarrow \chi^0 \text{ qq}$

□  $\chi^0$  は検出不可能 (暗黒物質)

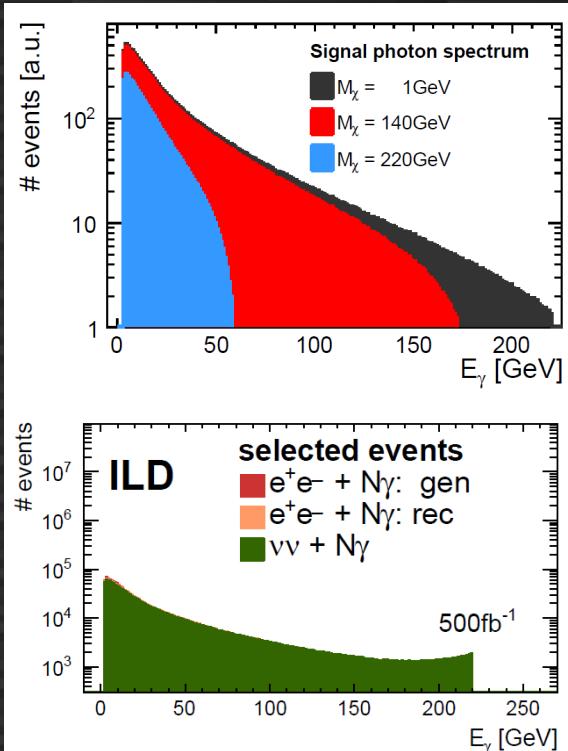
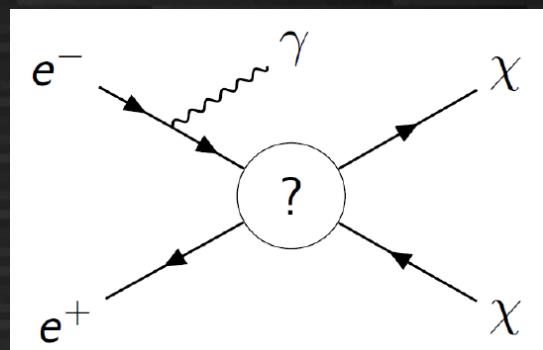
□  $\chi^+$  と  $\chi^0$  の質量差が小さい場合、qqのエネルギーが小さくなりLHCでは検出困難に  
→ Compressed SUSY

- ILCでは検出・精密測定可能



# Mono-photon search

arXiv:2001.03011

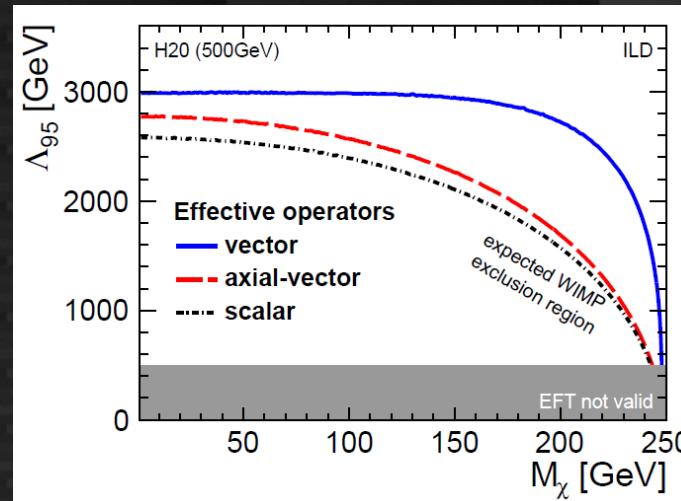


モデル非依存に  $m < \sqrt{s}/2$  の  
暗黒物質を直接探索

偏極を用いて暗黒物質のスピンの情報が得られる

|              | four-fermion operator   | $\sigma(e_L^-, e_R^+) = \sigma(e_R^-, e_L^+)$ | $\sigma(e_L^-, e_L^+) = \sigma(e_R^-, e_R^+)$ |
|--------------|---|---|---|
| vector       | $(\bar{f}\gamma^\mu f)(\bar{\chi}\gamma_\mu\chi)$                 | $\sigma \propto 1/\Lambda^4$                  | 0   |
| axial-vector | $(\bar{f}\gamma^\mu\gamma^5 f)(\bar{\chi}\gamma_\mu\gamma_5\chi)$ | 0   | $\sigma \propto 1/\Lambda^4$                  |
| scalar       | $(\bar{\chi}\chi)(\bar{f}f)$                                      | 0   | $\sigma \propto 1/\Lambda^4$                  |

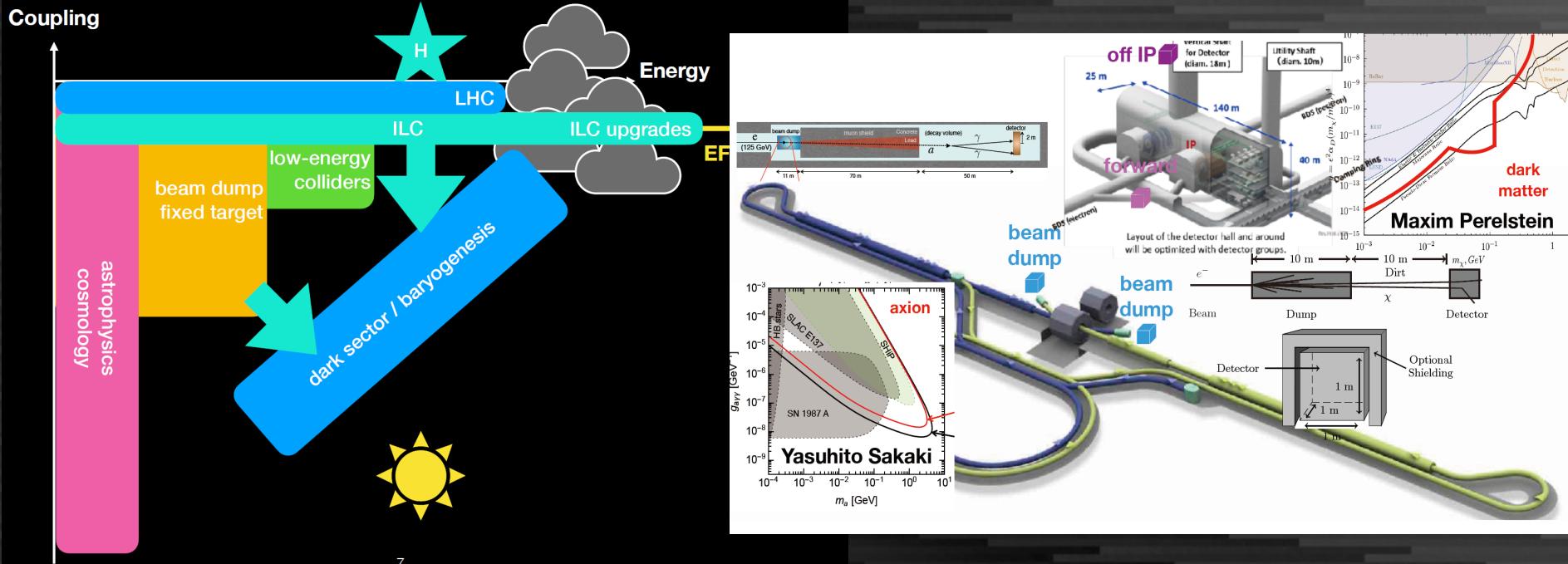
Λは新物理のエネルギー・スケール



複数の衝突エネルギーでの測定により  
スピン・質量をさらに感度よく  
決定できる

単一光子信号 ~3 TeVスケールの新物理に感度  
とバックグラウンド

# 固定標的実験@ILC



7

エネルギーは高いが結合が大きい  
→コライダーでの新物理探索  
エネルギーが低く結合が小さい  
→固定標的実験

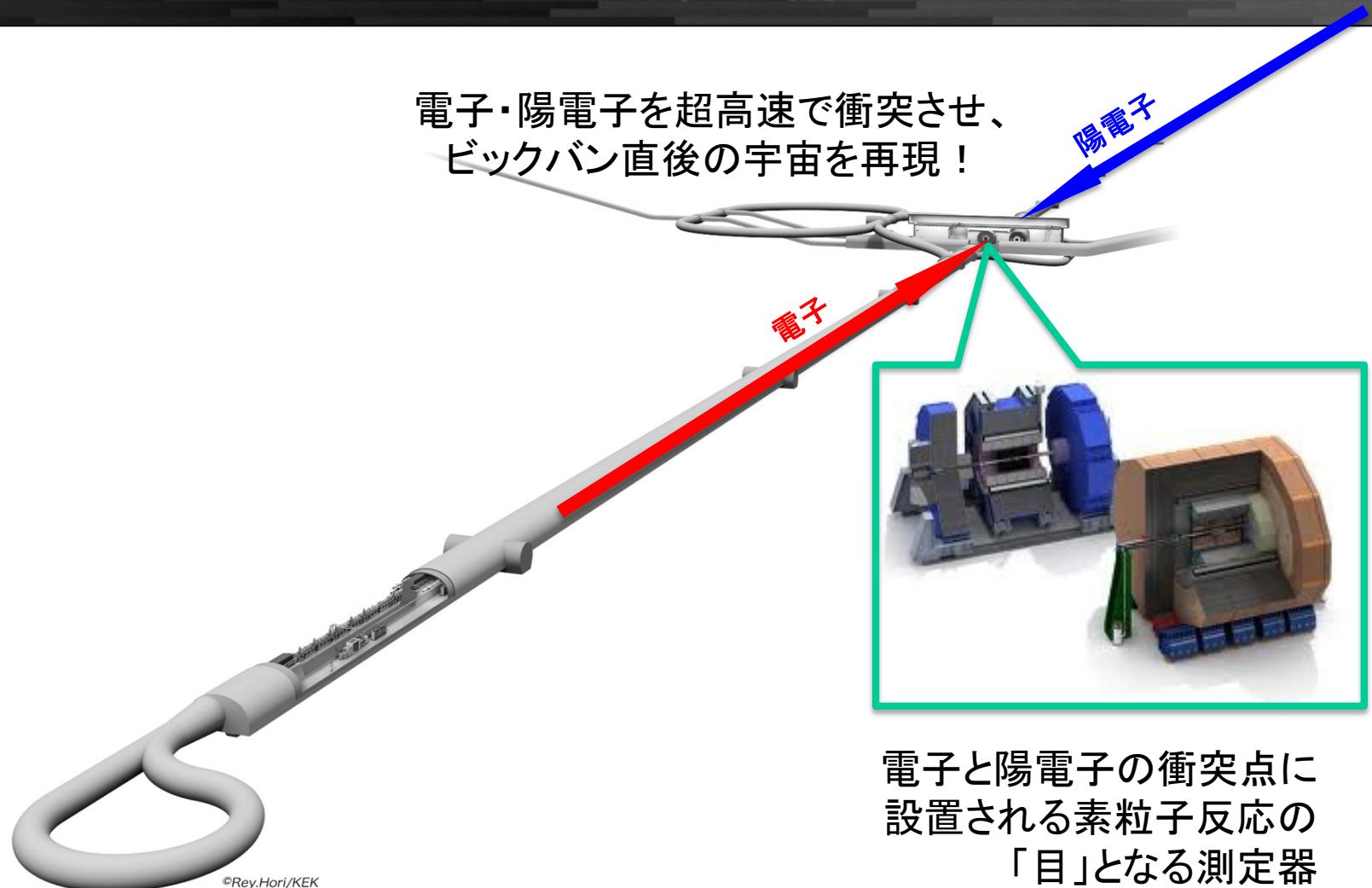
ILCでもビームダンプや  
取り出しラインを用いて  
様々な実験が可能  
現在検討中

# ILC物理のまとめ



# ILCの測定器

電子・陽電子を超高速で衝突させ、  
ビックバン直後の宇宙を再現！



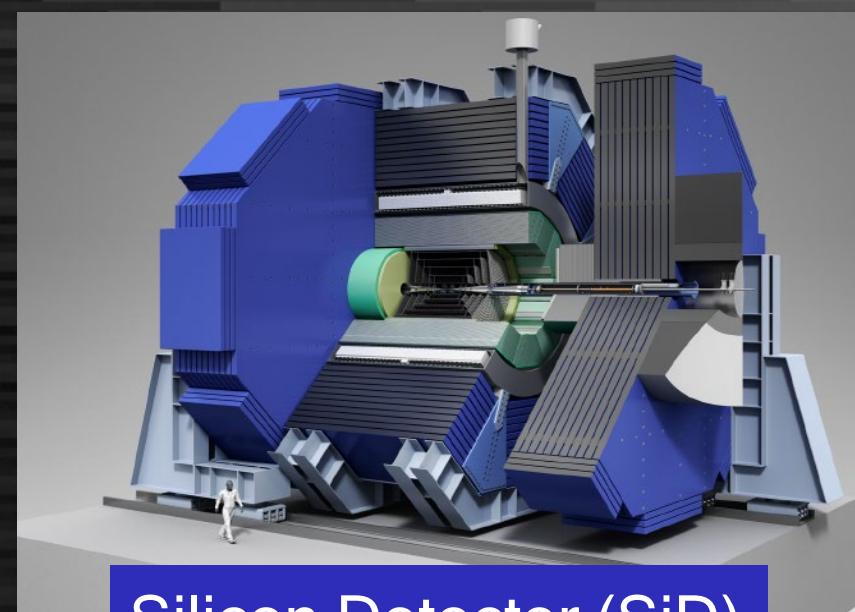
電子と陽電子の衝突点に  
設置される素粒子反応の  
「目」となる測定器

# ILCの測定器



International Large Detector (ILD)

主に日本+ヨーロッパ



Silicon Detector (SiD)

主にアメリカ

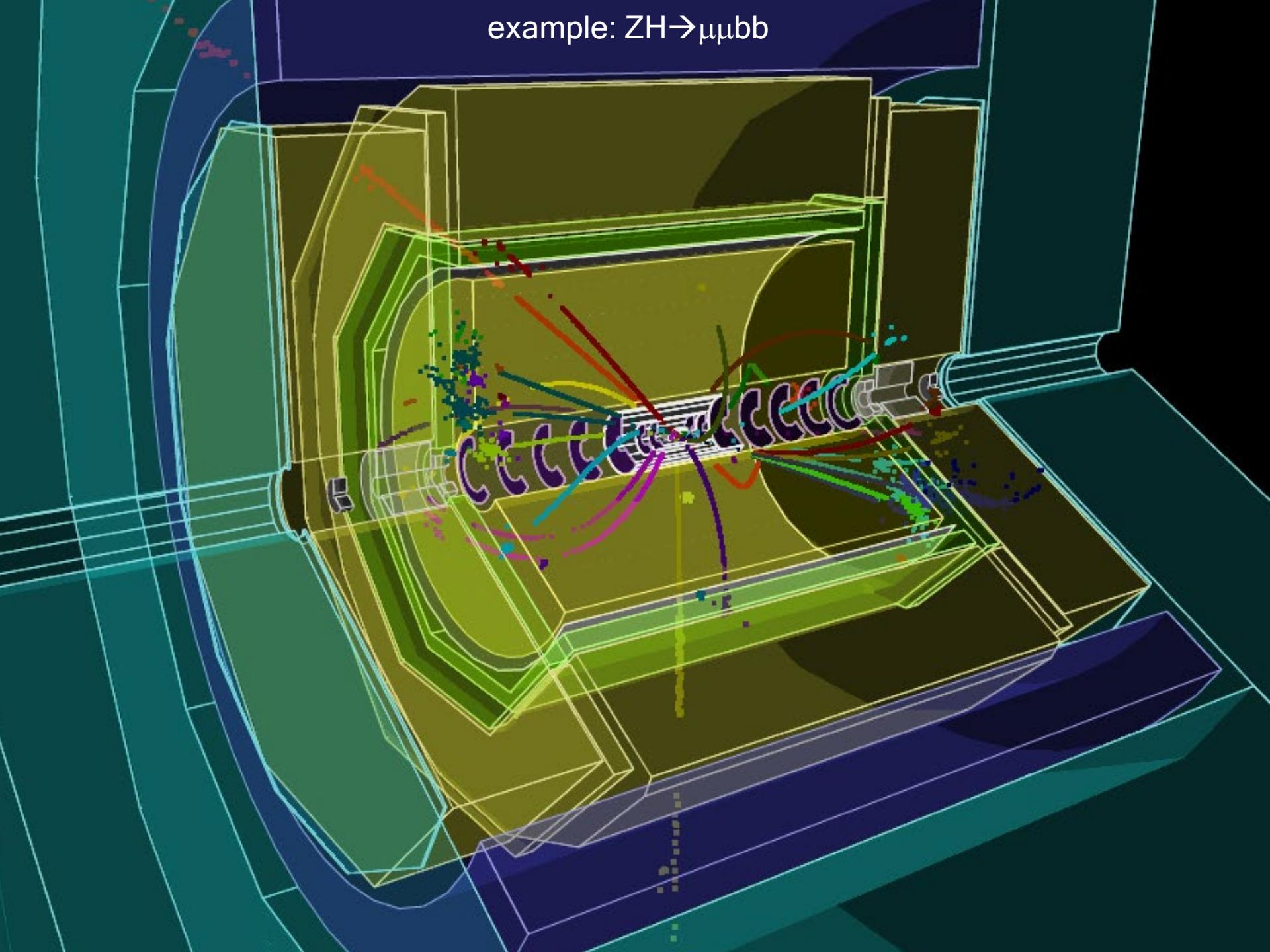
2つの測定器グループがある

焦点は1つしかないので、交互に置く(push-pull)か、  
あるいは1つに統合するか。

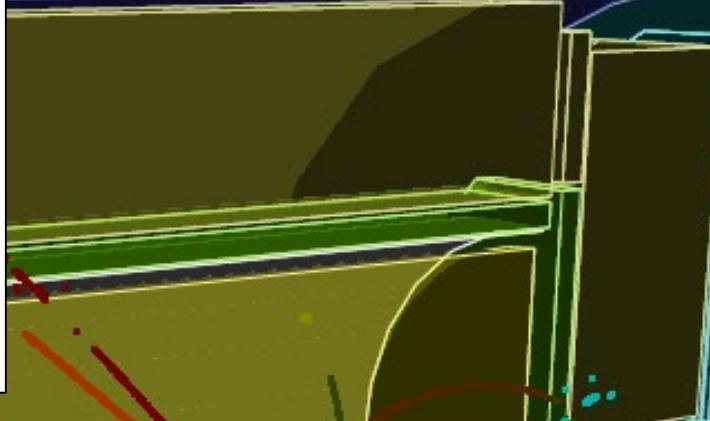
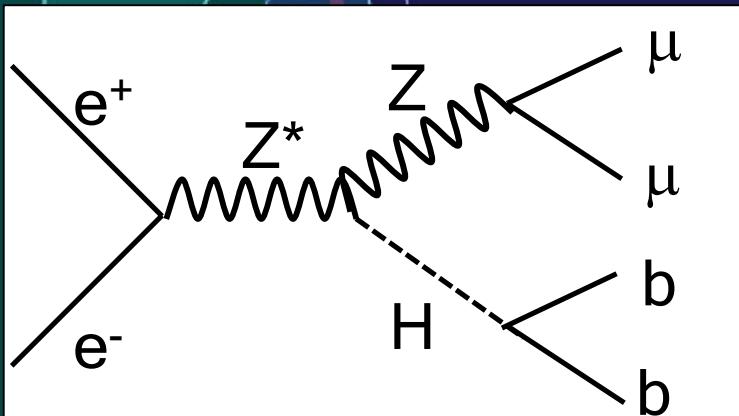
# 本日のトピック: 測定器

- 物質と粒子の相互作用
- ILC測定器の概要
- 検出器技術
- ILC測定器の検出器要素

example:  $ZH \rightarrow \mu\mu bb$



example:  $ZH \rightarrow \mu\mu bb$

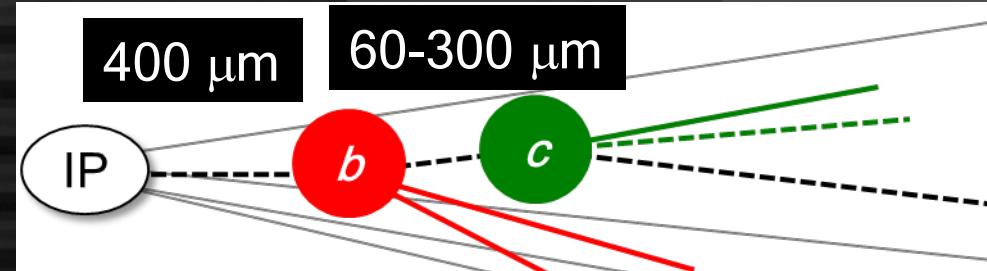


## 見たいのはZH反応

ただしZもHも即座に崩壊するため直接測定器では見えない  
μとbの崩壊からできる多数の粒子(ジェット)を測定器で観測し、  
それをもとにZとHの情報を再構成する  
測定器で直接見えるのは、 $e$ ,  $\mu$ ,  $\gamma$ ,  $\pi^\pm$ ,  $K^\pm$ ,  $K^0$ ,  $n$ ,  $p$ くらい

# 測定器で測れるもの

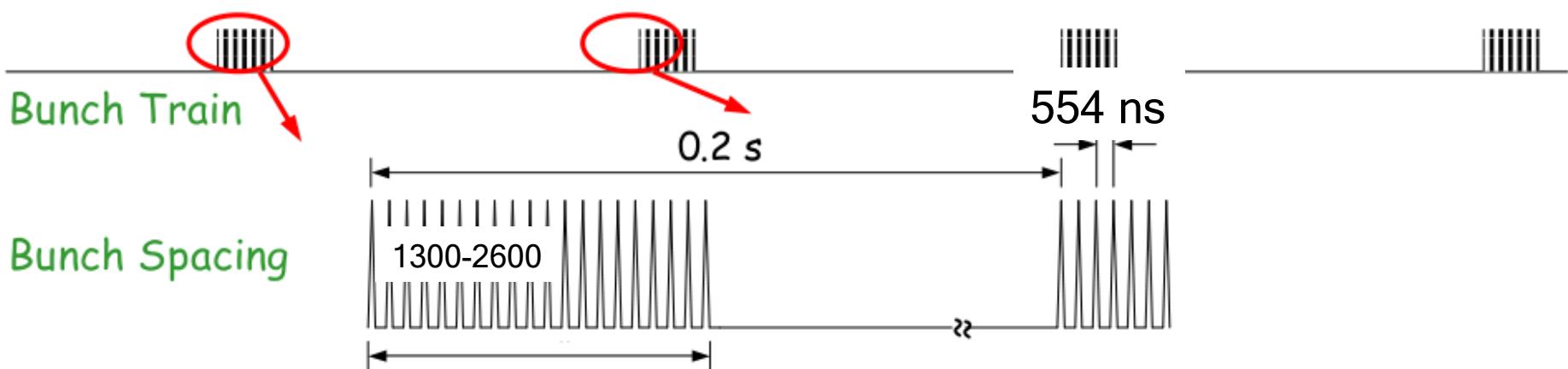
- 粒子の生成位置
  - 衝突点からのずれ  
(impact parameter)
- 粒子の生成時間
- 粒子の運動量・エネルギー
  - 荷電粒子は磁場で曲げて曲率から
  - 中性粒子はシャワーを起こしてカロリメータ
- 粒子の種類
  - 様々な識別パラメータを用いて総合的に評価



これらをいかに精度よく、間違いなく測れるかが測定器の性能

# 大規模実験の測定器のチャレンジ

- レート耐性、粒子分離
  - 同時/短時間に多数の粒子が飛来
- 放射線耐性
- 大量のデータ
  - 処理速度、蓄積速度、データ量、計算量

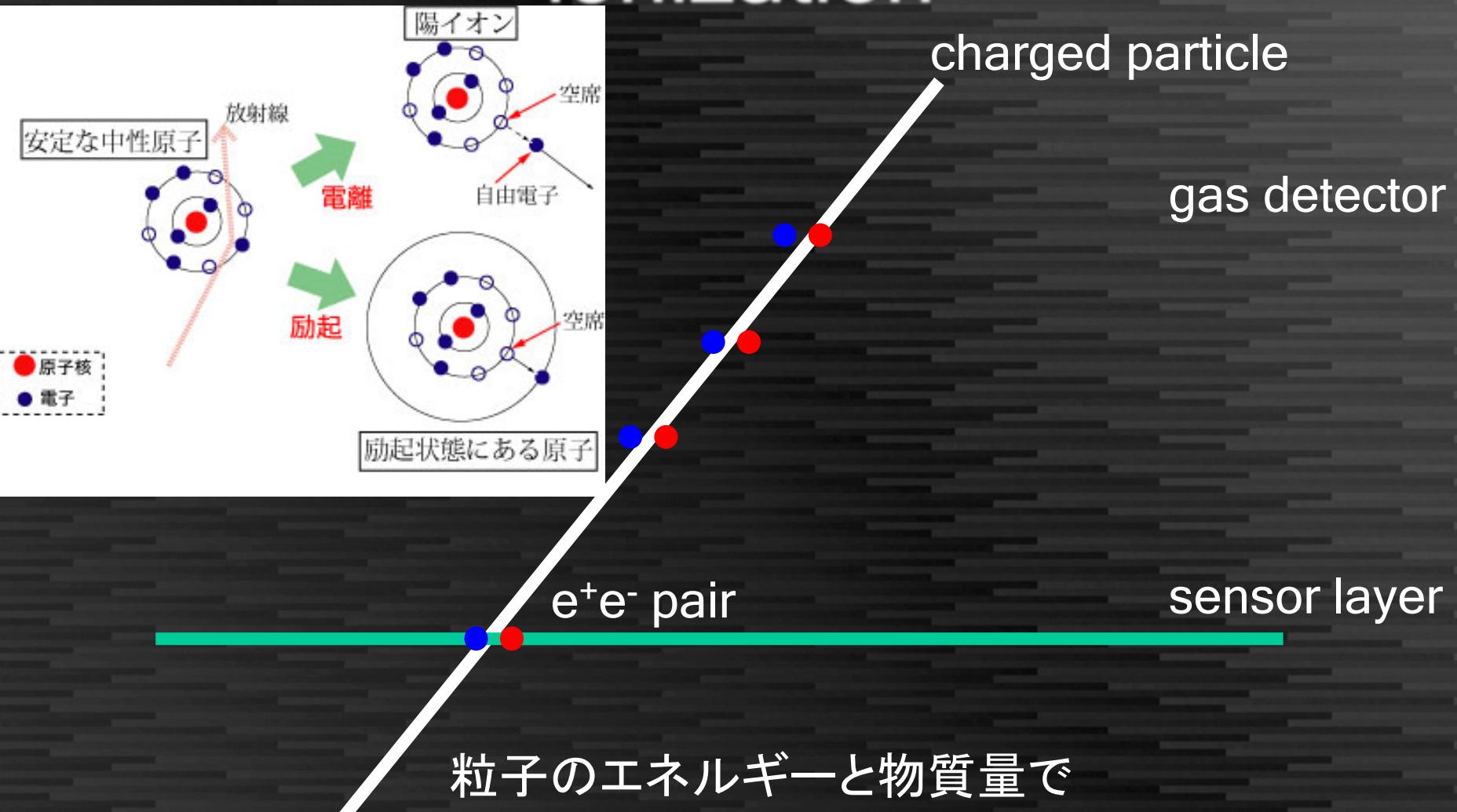


# 物質と粒子の相互作用

# 粒子と物質の相互作用

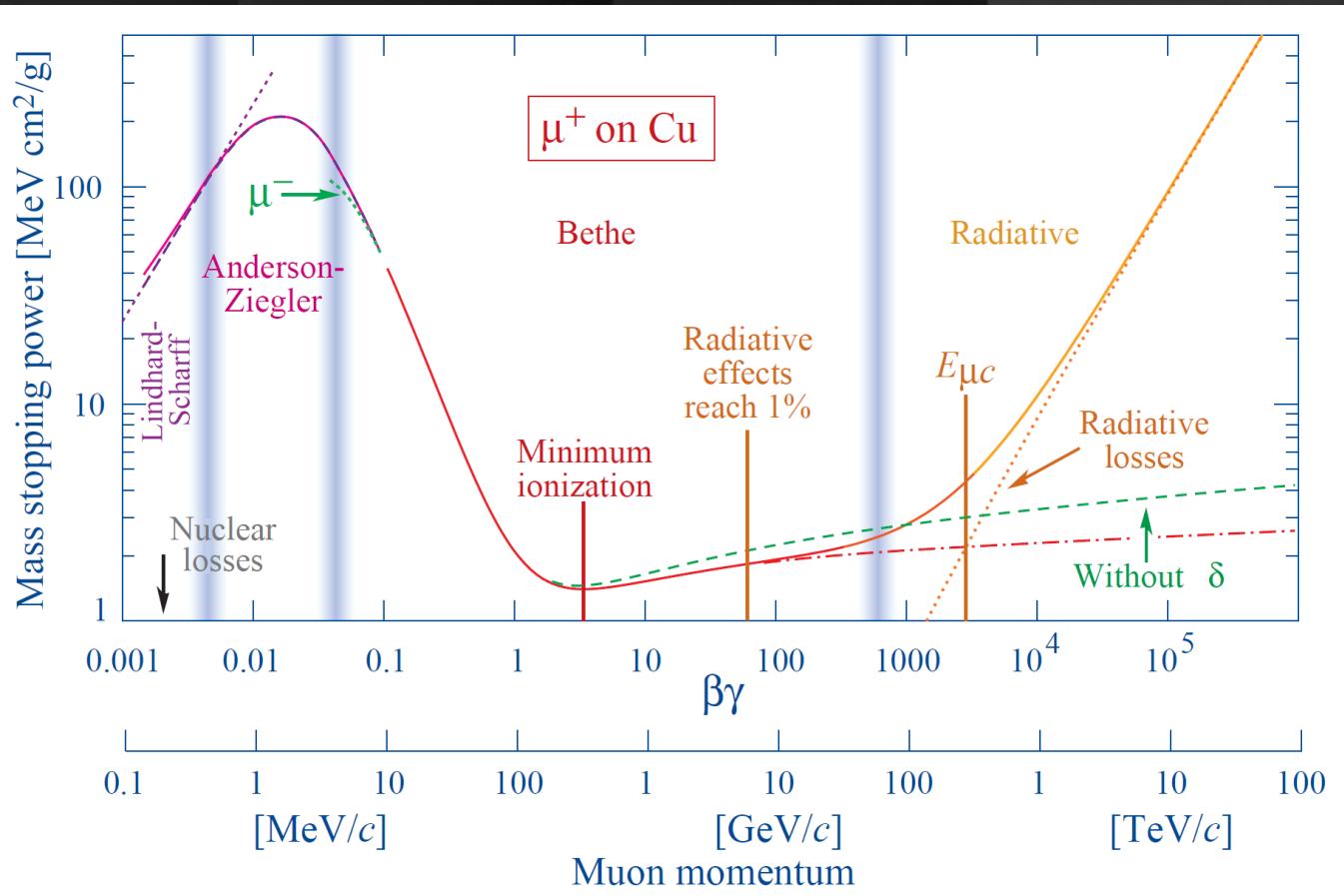
- 荷電粒子(のみ)の相互作用
  - 電離(ionization)
  - 制動輻射(bremsstrahlung) 電子のみ
  - チェレンコフ放射 etc.
- 光子の相互作用
  - 電子・陽電子対生成
  - コンプトン散乱(、トムソン散乱)
  - 光電効果 etc.
- その他(中性ハドロンなど)
  - 非弾性散乱など

# ionization



粒子のエネルギーと物質量で  
生成するpairの数は決まる  
pairの時間・空間情報を再構成するのが測定器

# 荷電粒子の検出



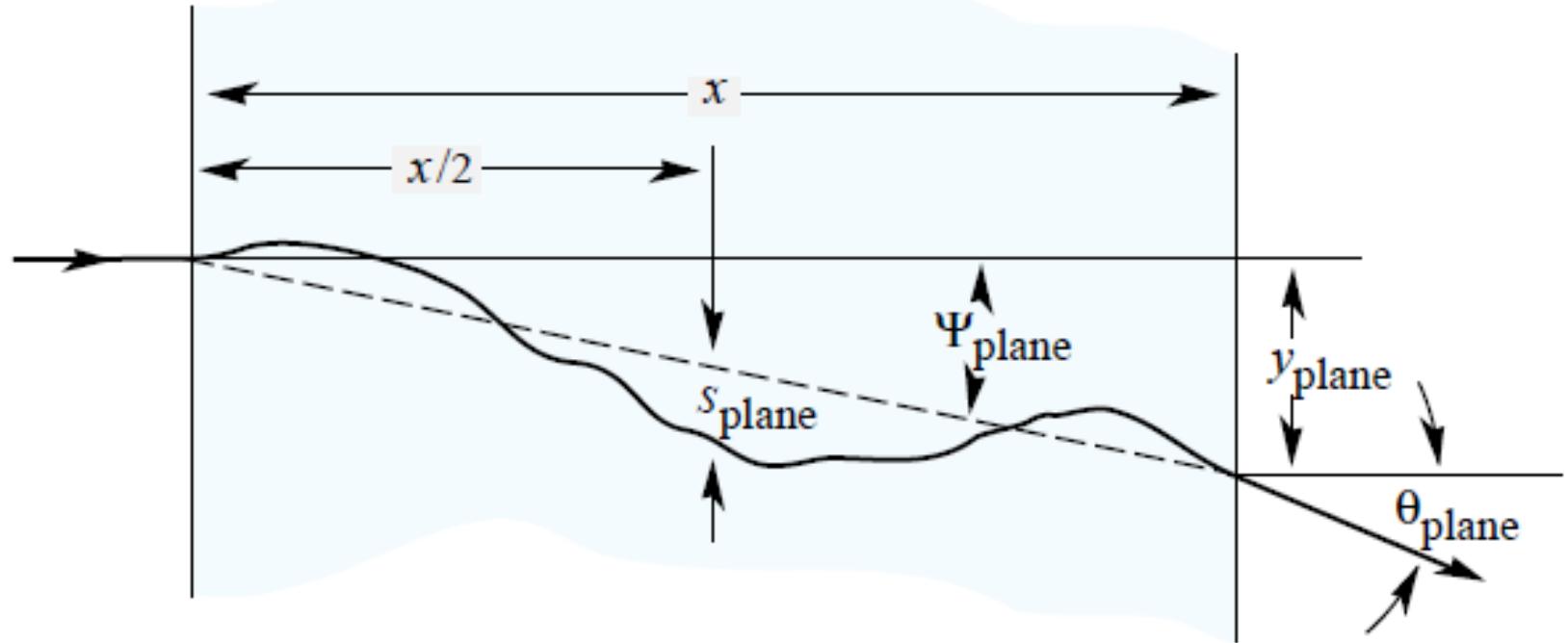
検出器で  
見える主な  
荷電粒子

- $\pi$  (140 MeV)
- $K$  (494 MeV)
- $p$  (938 MeV)
- $e$  (0.511 MeV)
- $\mu$  (106 MeV)

jetの中身は  
ほとんど $\pi/K$

electron以外は、希薄な物質中では主にionizationで  
エネルギーを落とす。

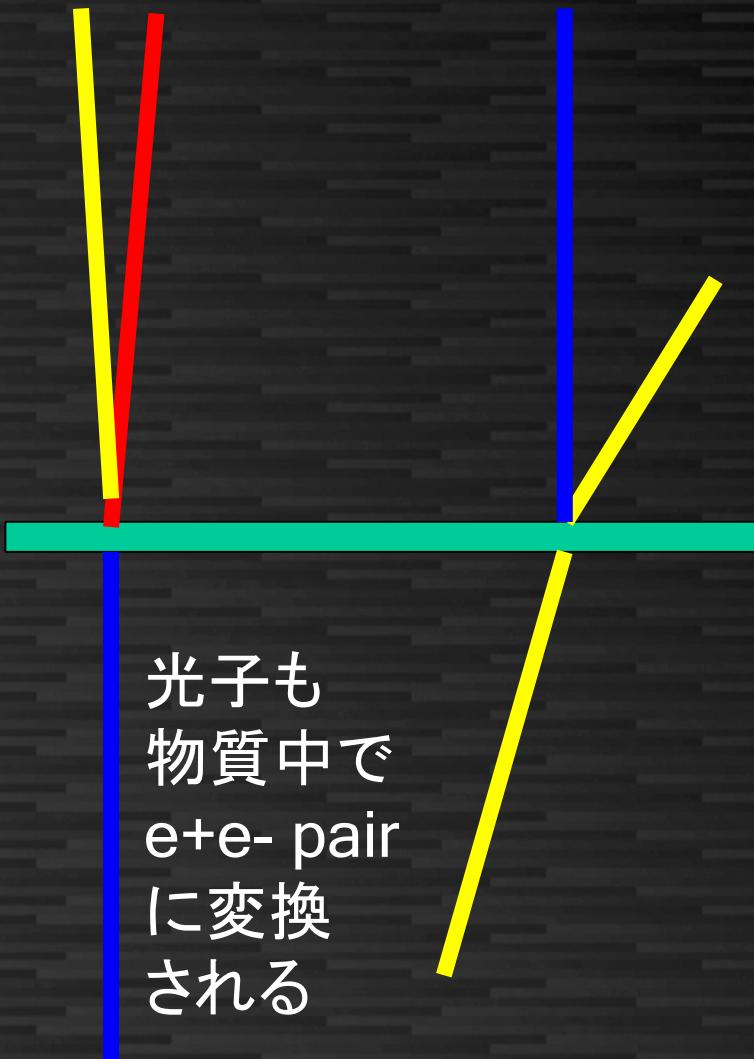
# electron - multiple scattering



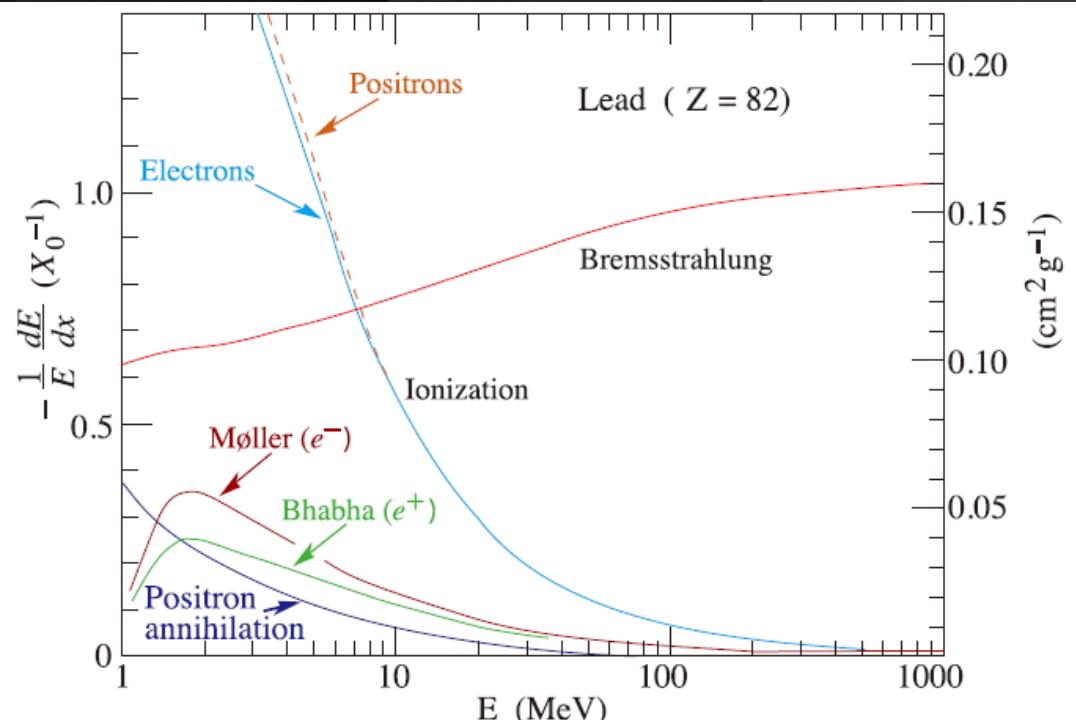
electronは衝突する相手が軽い近似が使えない  
ので  
1回1回の散乱の影響が大きい  
よって直線上にトラックを描かない

# 制動放射

荷電粒子(特にelectron)が物質にぶつかるとbremsstrahlung(制動放射)やmultiple scatteringによりもとの電子の運動量が乱されることがある  
物質量を減らすことで確率を減らせる  
ILCのtrackerは低物質量



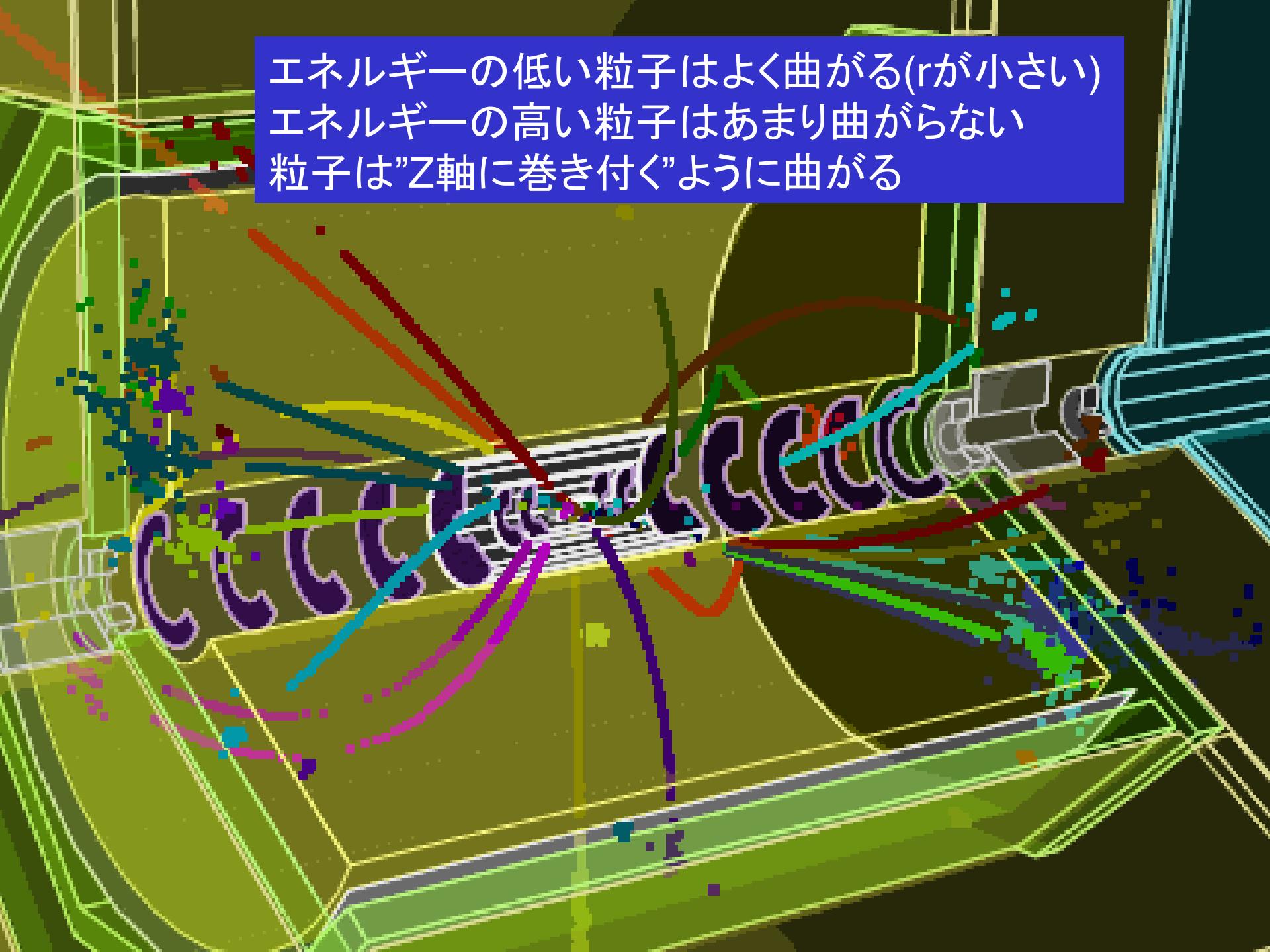
Taikan Suehara, 高工



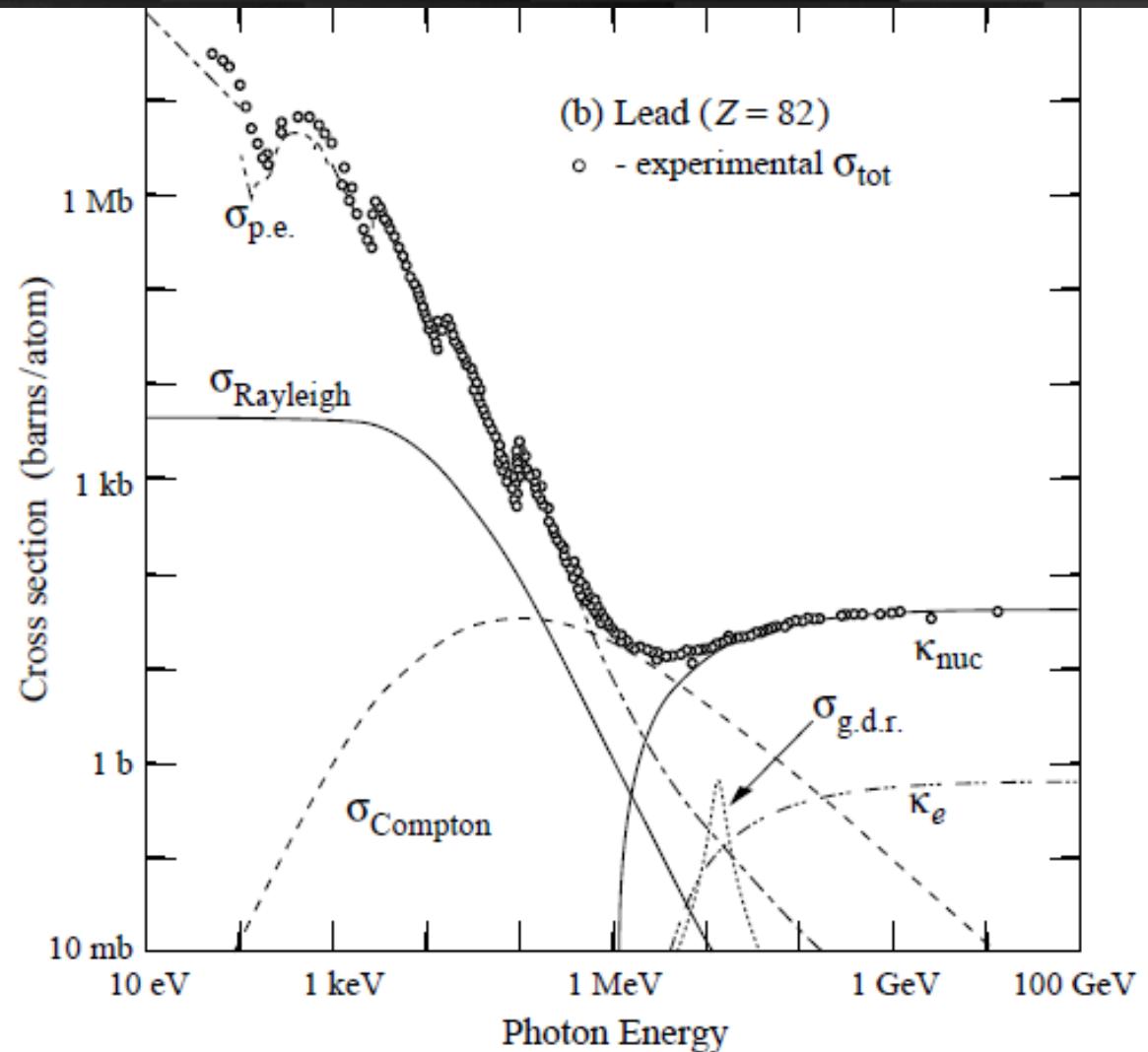
# 磁場と運動量

- 荷電粒子の飛跡がわかれれば磁場から運動量が求められる
  - 磁場はビーム軸(Z)方向のソレノイド磁場
  - 一様性が重要
  - r方向に粒子はカールする。z方向は曲がらない
  - $p_T \text{ [GeV]} = 0.3 B \text{ [Tesla]} r \text{ [m]}$   
(ローレンツ力の式から求められる)
  - $p_Z$ と $p_T$ の比は粒子の放出角から求められる →  $p$ が求められる
  - 精度はとても高い(カロリメータに比べ)

エネルギーの低い粒子はよく曲がる( $r$ が小さい)  
エネルギーの高い粒子はあまり曲がらない  
粒子は”Z軸に巻き付く”ように曲がる



# photonの反応



光電効果  
高Eではほぼない  
コンプトン散乱  
中Eでややある  
 $e^+e^-$ 対生成  
中高Eでdominant

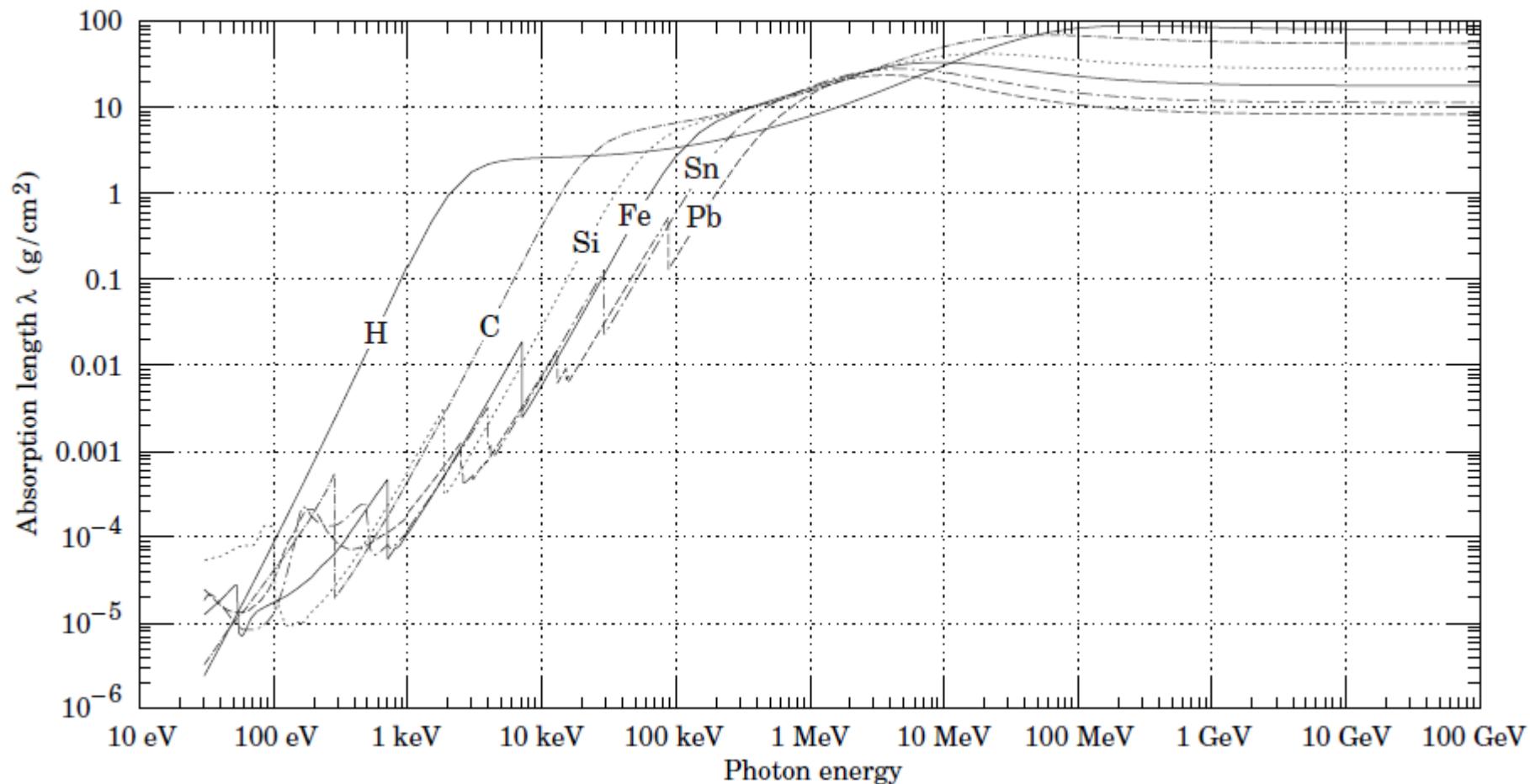
荷電粒子と違って  
連続的な反応ではなく  
大きな変化が  
確率的に起こる

本質的には上記反応で  
荷電粒子に変換して見る

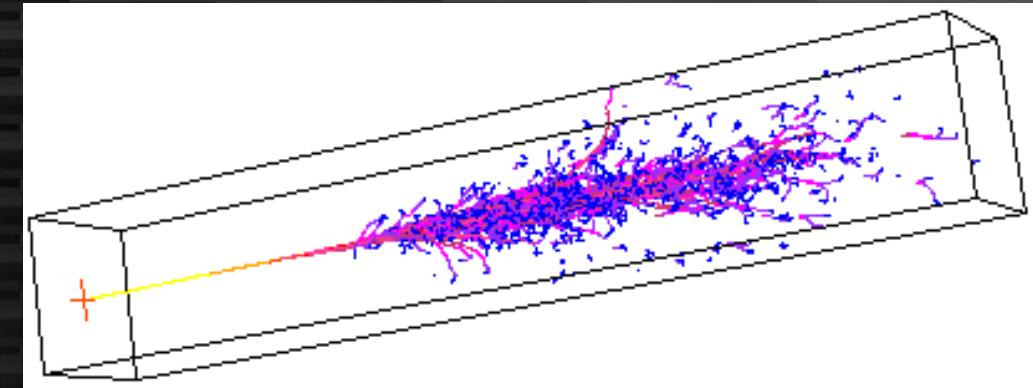
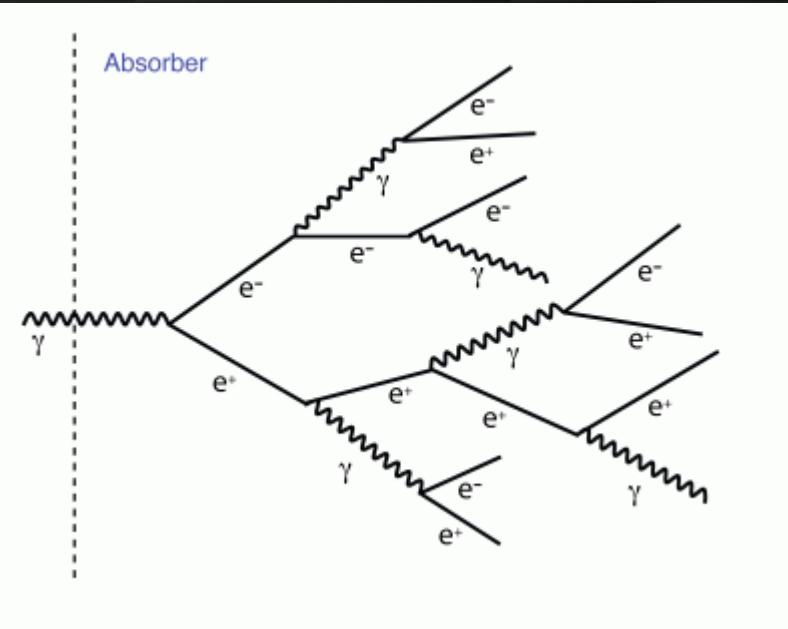
# radiation length $X_0$

photonの対生成の平均自由行程の7/9

electronのenergyがbremsstrahlungで平均1/eになる物質量



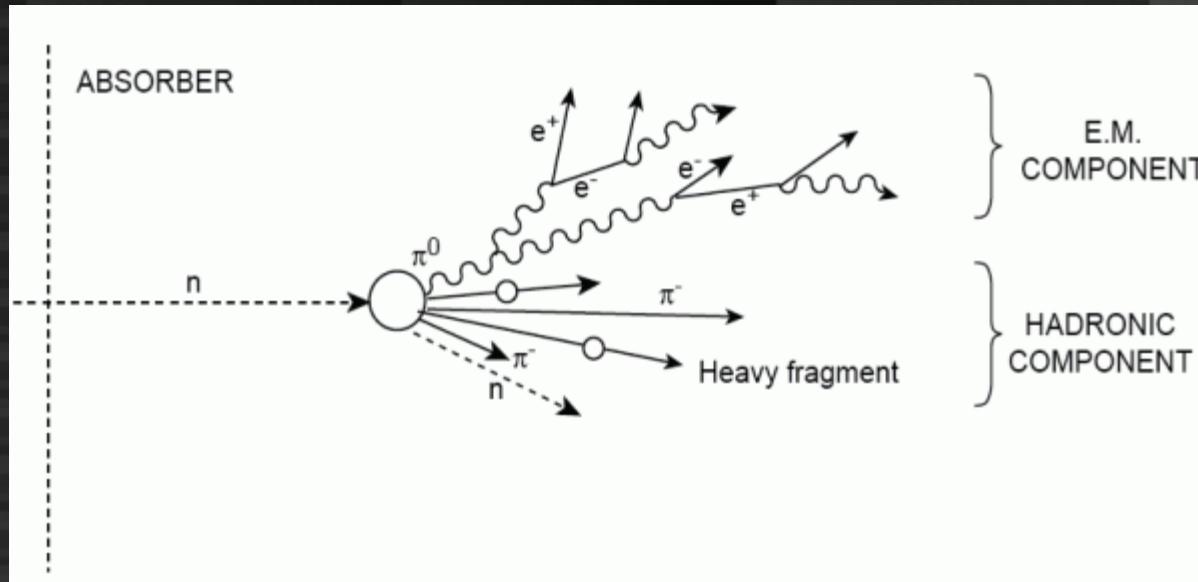
# electromagnetic shower



対生成と制動放射が交互に起きて粒子がなだれ状に増大。1粒子のエネルギーが低下して対生成できなくなるまで続く。「電磁シャワー」  
粒子数と元の光子のエネルギーはほぼ比例関係。

モリエール半径  
(シャワーのエネルギーの90%が入る半径)  
原子番号大、高密度の物質で小さくなる

# neutral hadronとhadron shower



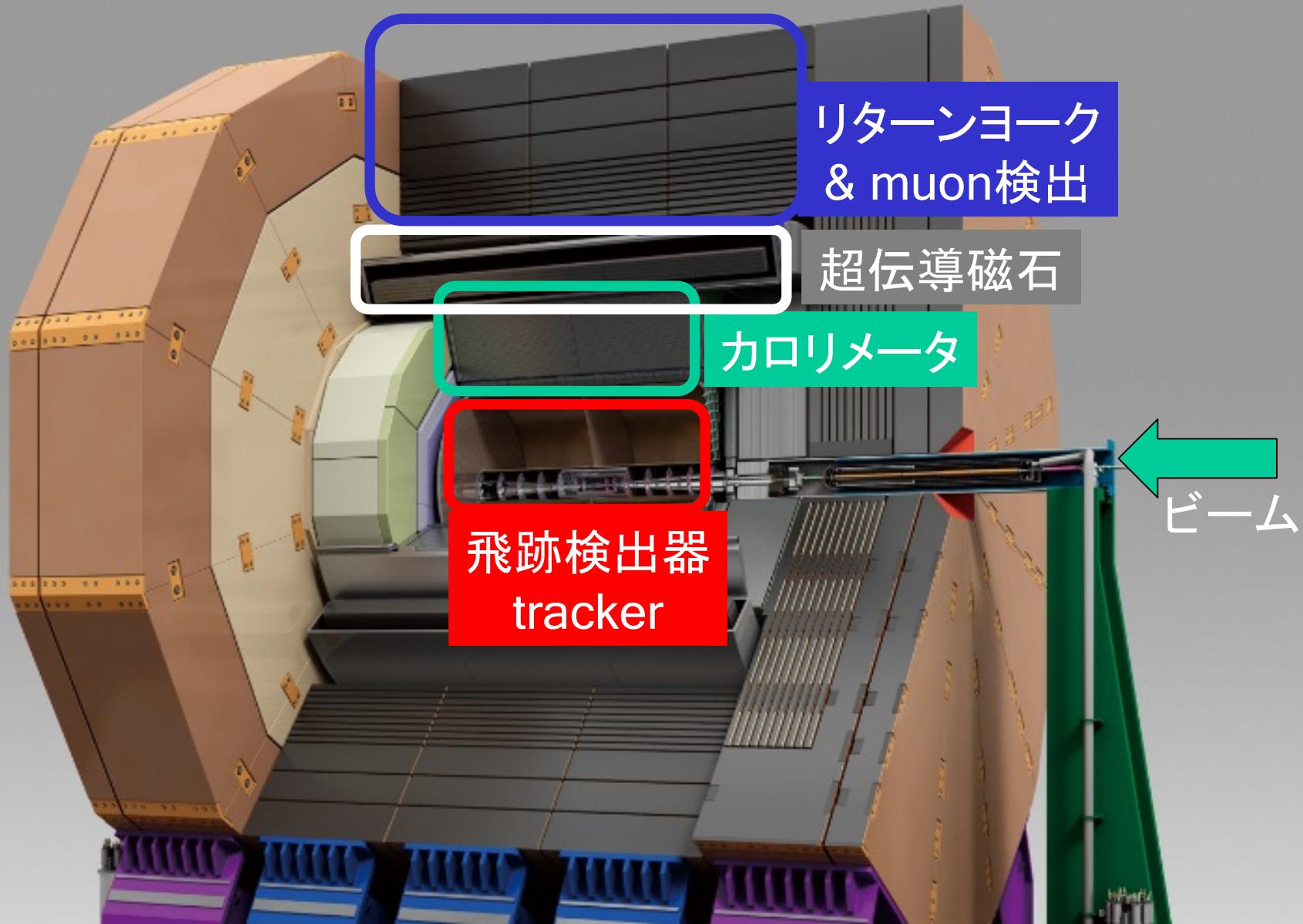
核破碎反応により主にpionを生成  
 $\pi_0$ はすぐにphotonに崩壊、電磁シャワーを起こす  
ニュートリノも発生するため全エネルギーを  
荷電粒子に変換できない → resolutionが悪い  
ハドロン相互作用長 $\lambda$ は電磁シャワーよりずっと長い  
→ 大きな測定器が必要となる

# 粒子と物質の相互作用まとめ

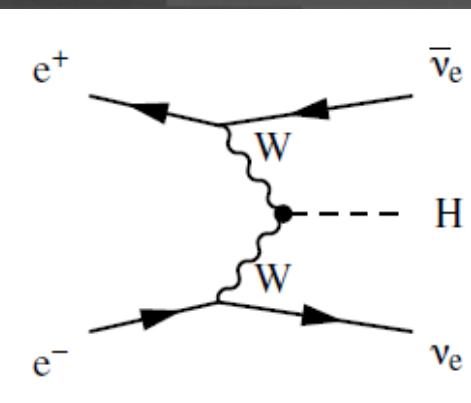
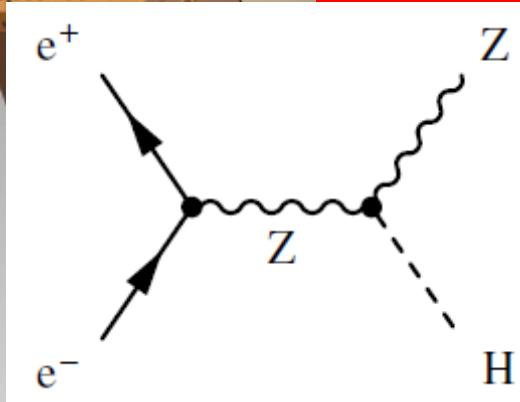
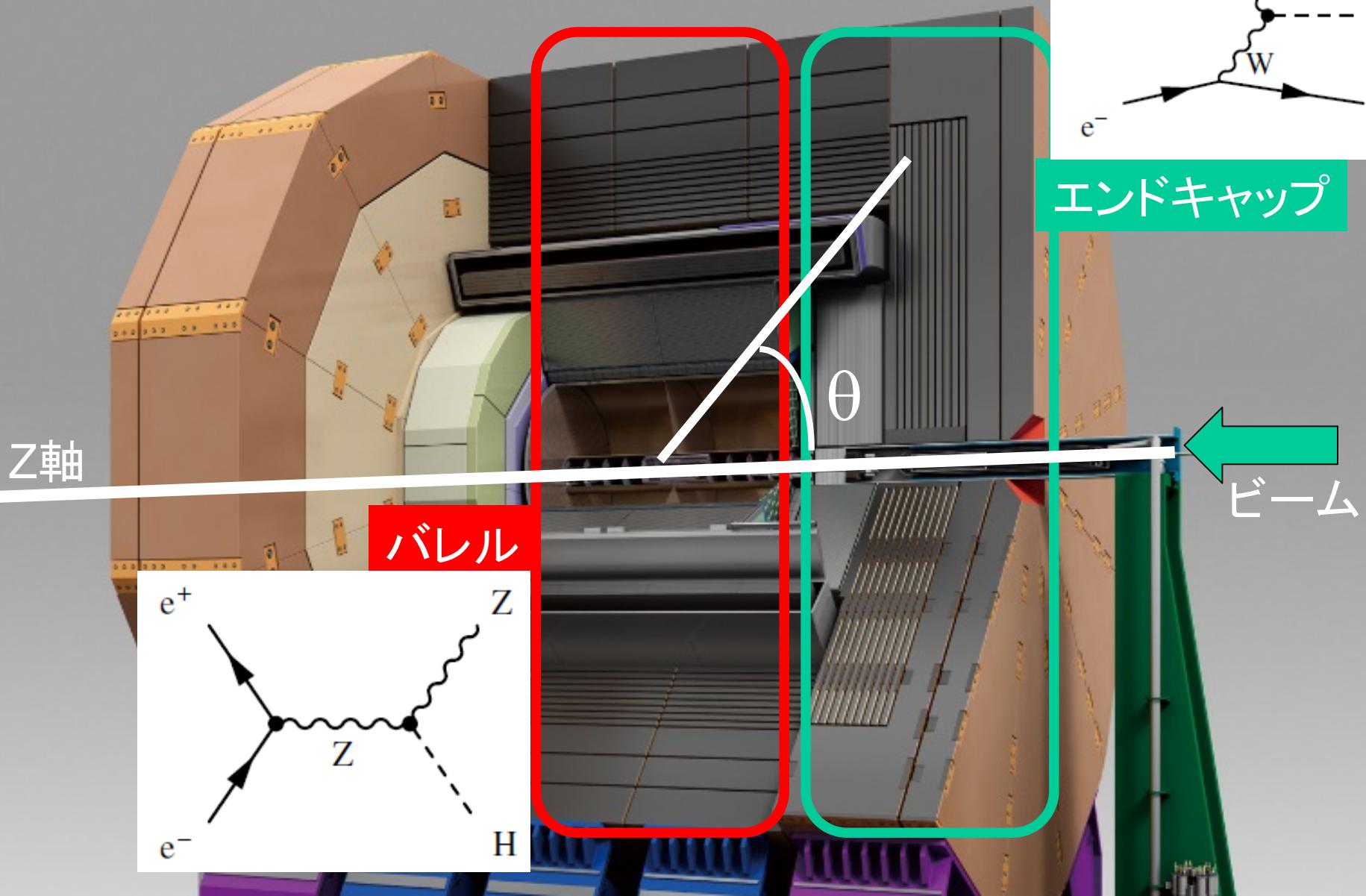
- 荷電粒子(のみ)の相互作用
  - 電離/ionization 電子はmultiple scattering
  - 制動輻射(bremsstrahlung) 電子のみ
  - 磁場で曲がる ( $p_T$  [GeV] = 0.3 B [Tesla] r [m])
- 光子の相互作用
  - 電子・陽電子対生成 (> 10 MeV)
  - コンプトン散乱 (0.1 - 10 MeV)
  - 光電効果 (< 1 MeV)
- 中性ハドロンの相互作用
  - 非弾性散乱(核破碎)など

# ILC測定器の概要

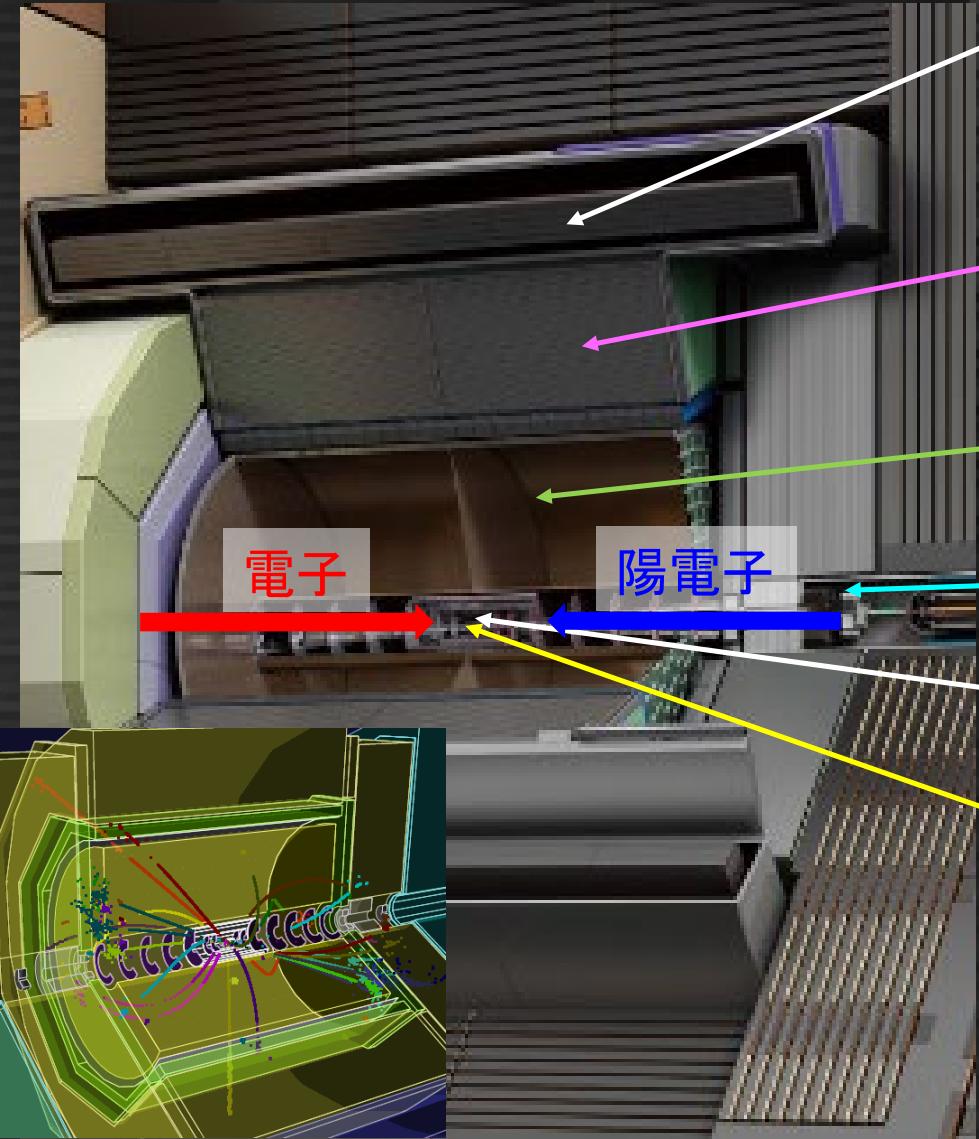
# 測定器の構造



# 測定器の構造



エンドキャップ



電子

陽電子

超伝導電磁石 (3.5 Tesla)  
強力な磁場で荷電粒子を曲げる

カロリメータ  
中性粒子の位置、エネルギーを測定

ガス検出器(TPC)  
荷電粒子の運動量を正確に測定

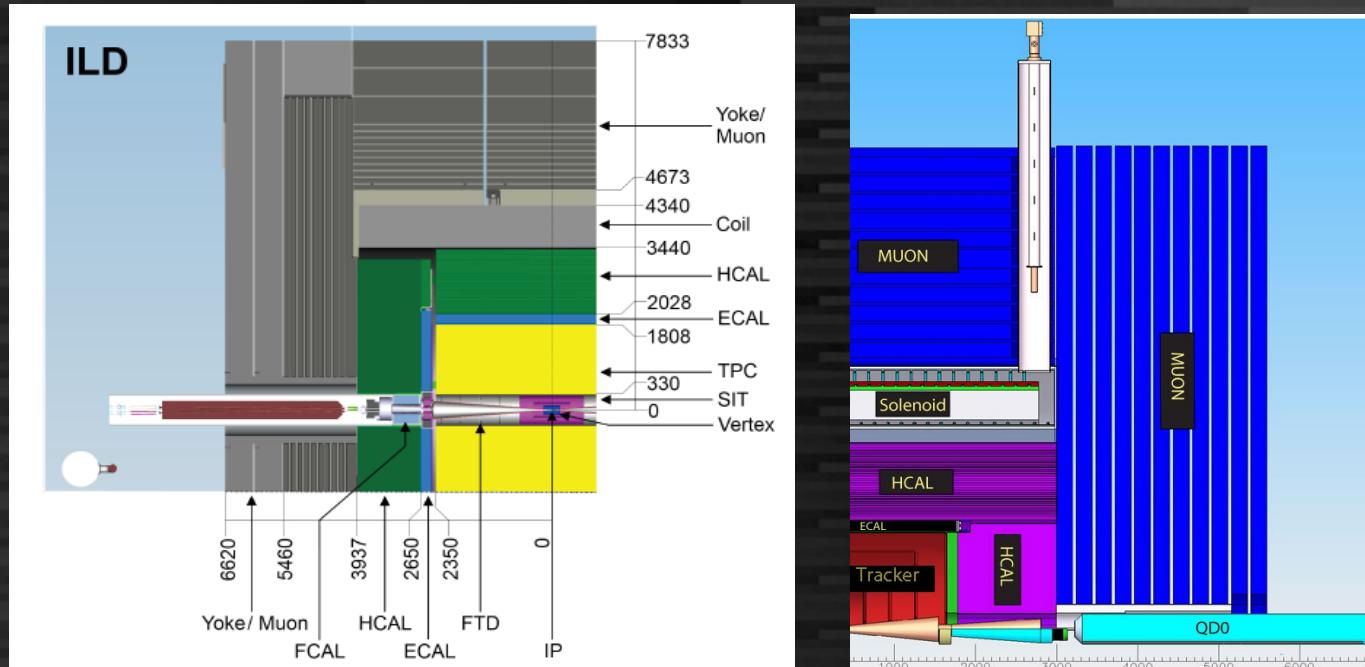
ビームパイプ

シリコン崩壊点検出器・飛跡検出器  
荷電粒子の位置を精密に測定する

衝突点

内側に荷電粒子の検出器、  
外側にカロリメータがある  
得られた粒子の情報から  
元の反応を再構成していく

# ILD & SiD



|                   | ILD                  | SiD                |
|-------------------|----------------------|--------------------|
| Vertex            | CMOS/CCD/...         | Chronopixel/3D/... |
| Tracker           | Silicon + TPC        | Silicon            |
| ECAL              | Silicon/Scintillator | Silicon/MAPS       |
| HCAL              | Scintillator/GRPC    | Scintillator/GRPC  |
| Magnet            | 3.5 Tesla            | 5 Tesla            |
| $r_{\text{ECAL}}$ | 1800 mm              | 1250 mm            |

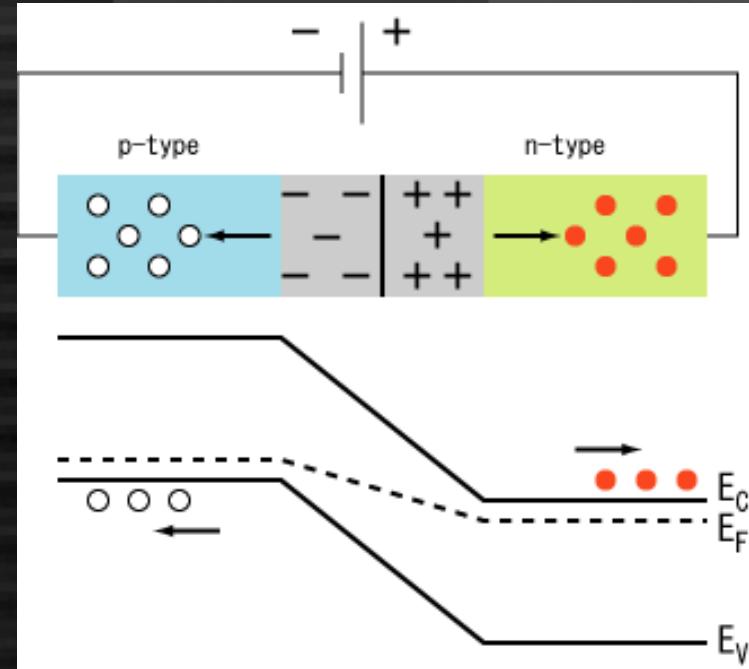
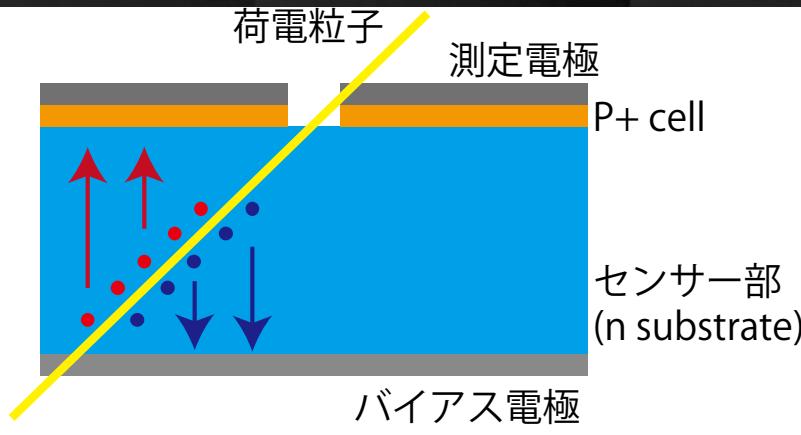
SiD is...

- Smaller
- Cheaper ( $\sim 20\%$ )
- More advanced
- Slightly worse in PFA performance

# 検出器技術

- 半導体検出器 (シリコン)
- ガス飛跡検出器
- シンチレーション検出器

# 半導体検出器 (PNダイオード)



P+側にホール、N側に電子が存在  
(逆)バイアス印加により  
ホール・電子が電極に吸い寄せられ  
間にキャリアのない空乏層が発生

荷電粒子が通過すると荷電子帯の  
電子・ホール対が伝導体に励起  
され電流が流れる

|      | Bandgap | $Z$   | 特徴    |
|------|---------|-------|-------|
| Si   | 1.1 eV  | 14    | 安価    |
| Ge   | 0.7 eV  | 32    | 低温必須  |
| CdTe | 1.4 eV  | 48-52 | 毒性    |
| CVD  | 5.5 eV  | 6     | 放射線耐性 |

# シリコンセンサー

- 半導体センサー
  - Bandgap energy 1.12 eV
  - Ionization energy 3.6 eV  
1 MeV で  $3 \times 10^5$  e/h pair (cf. NaI:  $2 \times 10^4$  pe/MeV)
  - Energy loss at MIP 80 e/h pairs /  $\mu\text{m}$
- 常温で使用可 (cf. Ge: 冷凍機必要)
- 「産業のコメ」...  
幅広く使われ入手性がよい
  - Siは石から取れる

# 従来型シリコンセンサー

- 原材料: High resistivity silicon wafer
  - Resistivity 大 → 浮遊電荷小  
→ 低い電圧で空乏化  
 $10 \text{ k}\Omega\cdot\text{cm}$ が目安 →  $300 \mu\text{m}$ のセンサーで $<100\text{V}$
- 厚み=信号量 (ゲインなし)
  - 厚い方が信号大、ただし物質量大
  - いくつか規格があり、そのまま使うと安くなる  
(6インチ:  $320/500 \mu\text{m}$ 、8インチ:  $720\mu\text{m}$ など)
  - 信号量 a few fC (MIP) アンプ必須(性能が重要)
- ウェハサイズ
  - 4インチ/6インチ/8インチ/12インチ

# 従来型シリコンセンサー：種類

- センサーの種類

- ストリップセンサー (SIT/SET)

P+部をstrip状に分割、

1次元位置検出

- 縦と横を組み合わせて  
2次元位置検出 ( $2 \times$  SSSD)

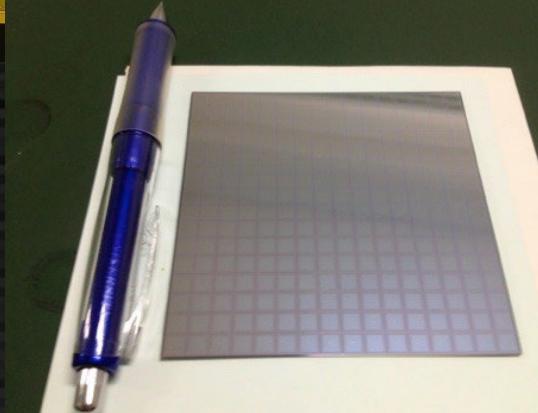
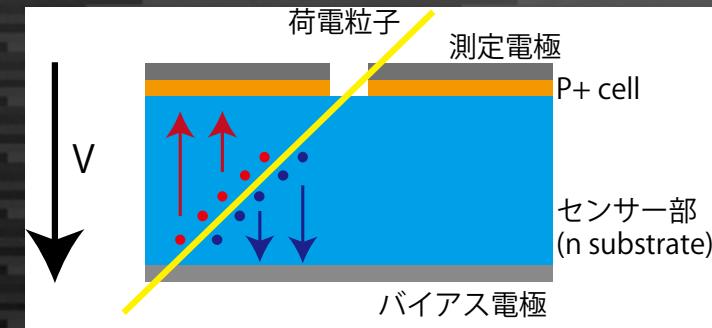
- 裏面もパターニングして  
1枚で2次元検出も可能(DSSD)

- Hit密度が高いとゴーストが生じる

- パッドセンサー (ECAL)

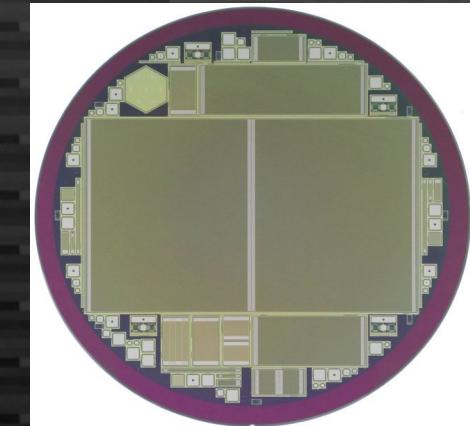
- 2次元に分割したセンサー

- 位置精度は低いがゴーストはない

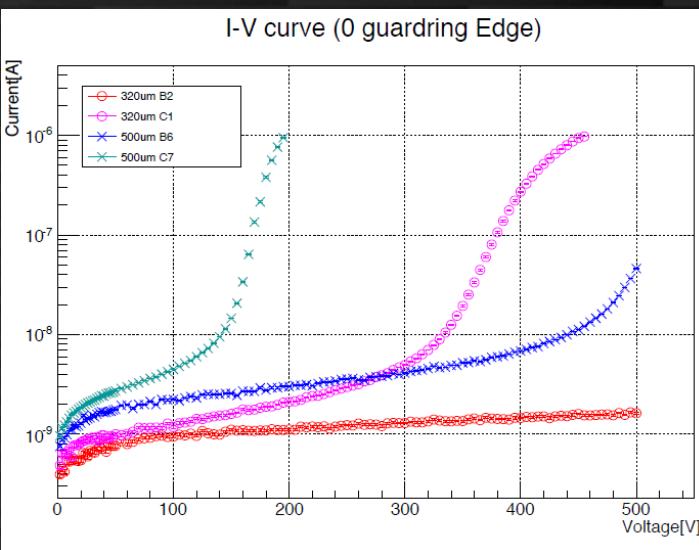


# シリコンセンサーの製作 (HPK)

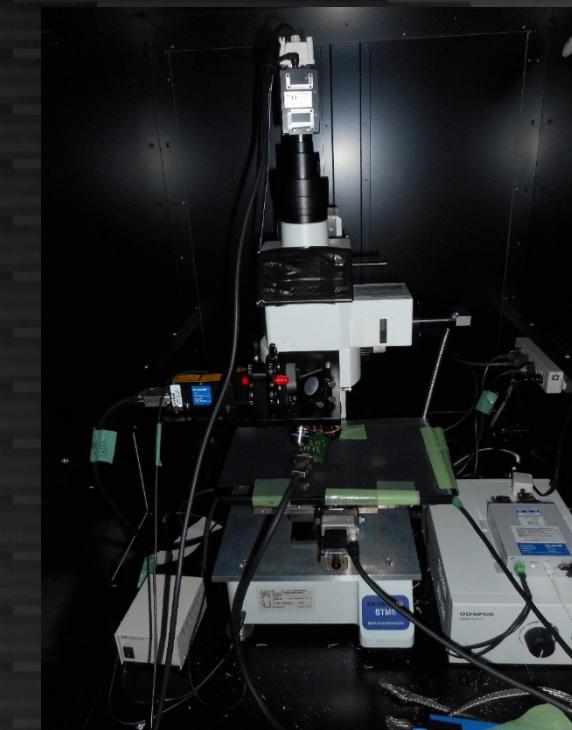
- フォトマスクの製作
  - ウェハ状にセンサーをレイアウト
  - センサーの大きさ、種類、cell/strip sizeなど
  - ガードリング構造
  - 読み出しパッドの構造 など
  - 概要を提示→HPKが詳細デザイン
- センサーの製作
  - フォトマスクを選択(既存のものも選べる)
  - センサーの厚み、抵抗率、枚数など
  - 納期数ヶ月



# シリコンセンサーの性能評価

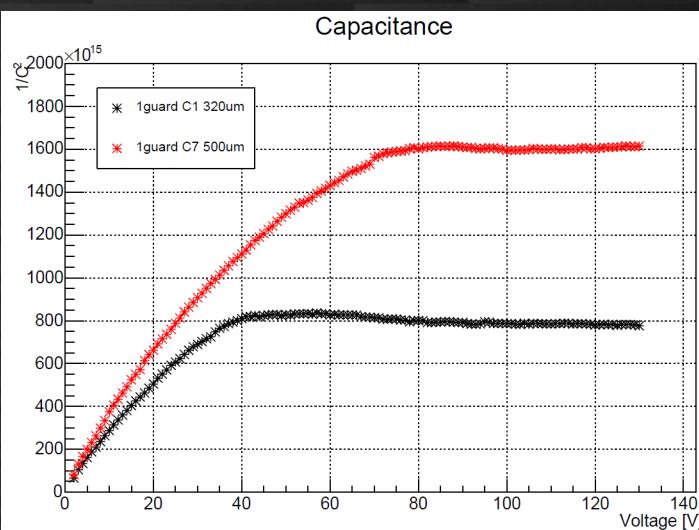


電圧電流特性  
暗電流、breakdown電圧の測定



レーザ照射試験  
検出器応答を再現  
(ただしセンサーに  
開口部が必要)

1064 nm pulsed  
Nd:YAG レーザ



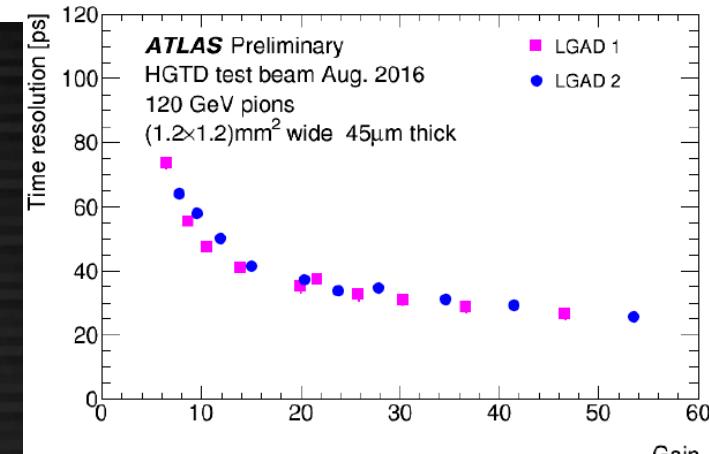
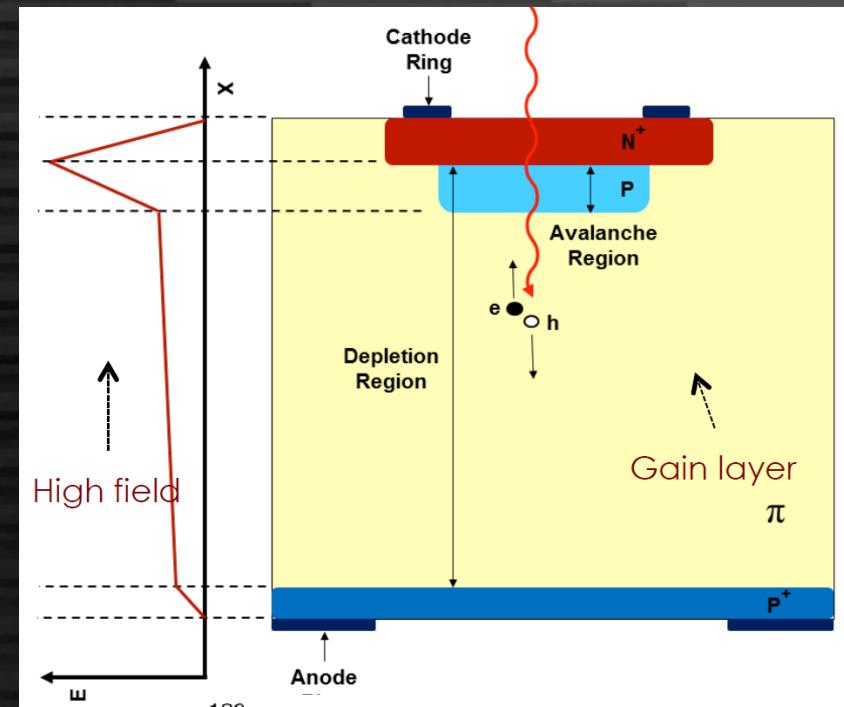
容量電圧特性  
検出器容量、空乏化電圧の測定

# シリコンセンサーの放射線耐性

- Ionization Dose
  - 絶縁部にイオンが蓄積し、絶縁が悪くなる
  - 荷電粒子によるダメージ
  - センサー表面へのダメージ、センサー構造による
- Displacement Effect
  - バルク部のシリコンが原子核散乱によりたたき出される→格子構造が変化
  - 暗電流が増加する
  - ダメージは構造によらず、よく理解されている
    - ILCの場合、forwardを除き影響は小さい
  - N bulkは照射の蓄積によりP bulkに変化

# アバランシェ増幅

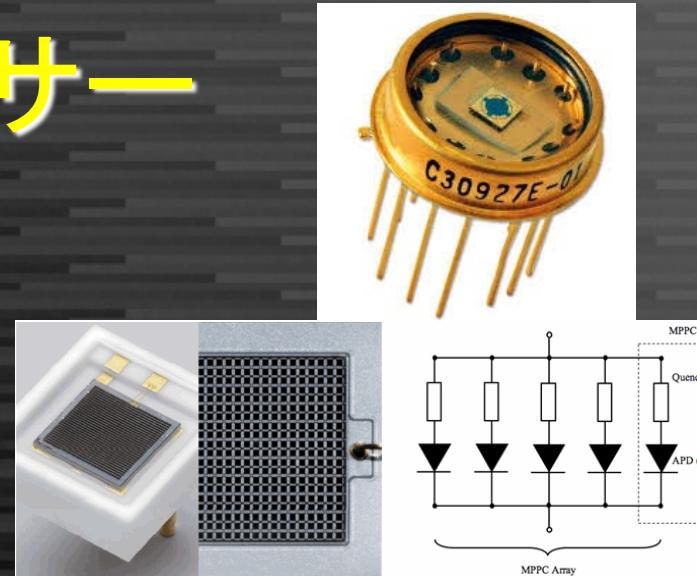
- Breakdown電圧の付近で「制御された」なだれ増幅を起こすことができる  
(通常は $V_{br} + \text{数}V$ )
- 光検出器に用いられ大きな成果
- 最近荷電粒子のセンサーにも応用 (LGAD)
  - 速い時間応答 (数10ps)



# 半導体光センサー

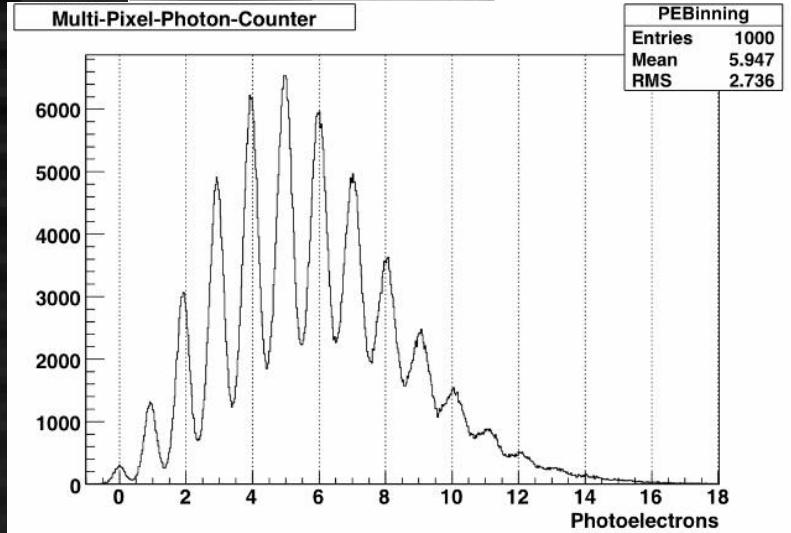
- APD (avalanche photo diode)

- 通常は $G \sim 100$ 程度
- 通常結晶シンチレータ等光量の多いシンチレータと組み合わせて使う
- 応答は速い



- SiPM/MPPC

- ガイガーモード、 $G \sim 10^6$ , 原則アンプ不要
- 多数のピクセル(例: 1600)を一つのoutputに接続
- 入ったセルの数を数える (photon counting)
- 1セルに複数hitした場合はカウントできない(数nsのrecovery time後は再びactive)



# Monolithic Silicon Sensor

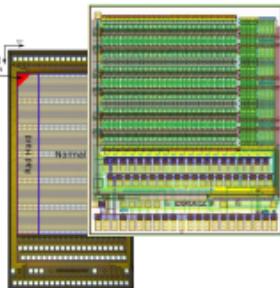
- 民生用シリコンチップ
  - バルク部は単なる保持材、上部に回路をパターン
- 測定器用シリコン
  - バルク部が信号生成部、上部に分割/接続部  
→上部に回路を形成すれば一石二鳥
- 課題
  - 民生用は高抵抗でない(空乏化しない)
    - HVCMOS, HRCMOSなど開発が進んでいる
  - バイアス電圧をかけると回路特性が変化
    - 電圧をかけないと速度が遅い
  - 歩留まり (大きなチップは実現例があまりない)

# Concepts and Prototypes



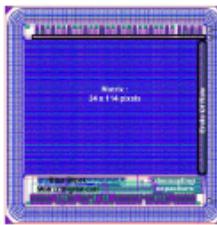
## Active hybrid

AMS



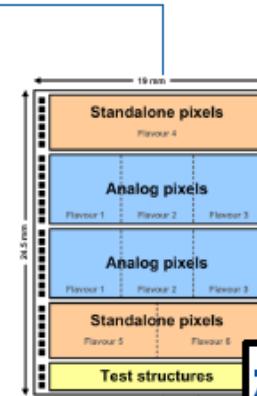
- HVCMOS 180nm process
- 6 small prototype generations
- Full size demonstrator in 350nm process

LFoudry



- 150nm HRCMOS process on 2kΩcm substrate
- CCPD\_LF: initial prototype
- LF-CPIX: Large demonstrator adapted to FE-I4 readout

Also investigated: Global Foundry, ESPROS, Toshiba, STM, IBM, XFAB



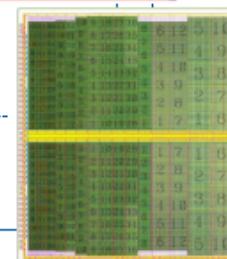
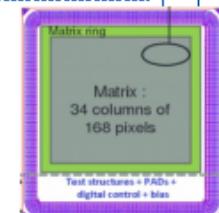
## Passive hybrid

LF 150nm

- 2kΩcm
- AC/DC coupling



## Monolithic readout



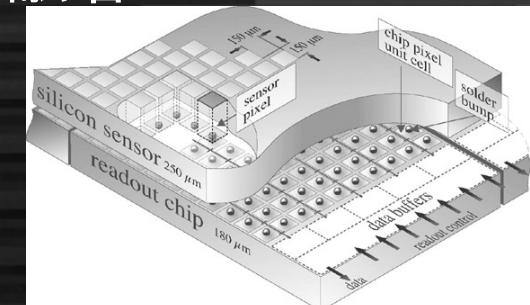
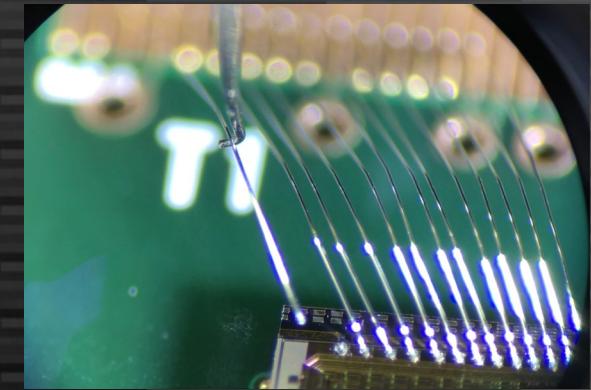
MONOPIX  
MALTA  
ATLASPIX  
→ later

## TowerJazz Investigator

- 180nm 1kΩcm epi layer
- 3T source follower readout

# センサーの接続方法

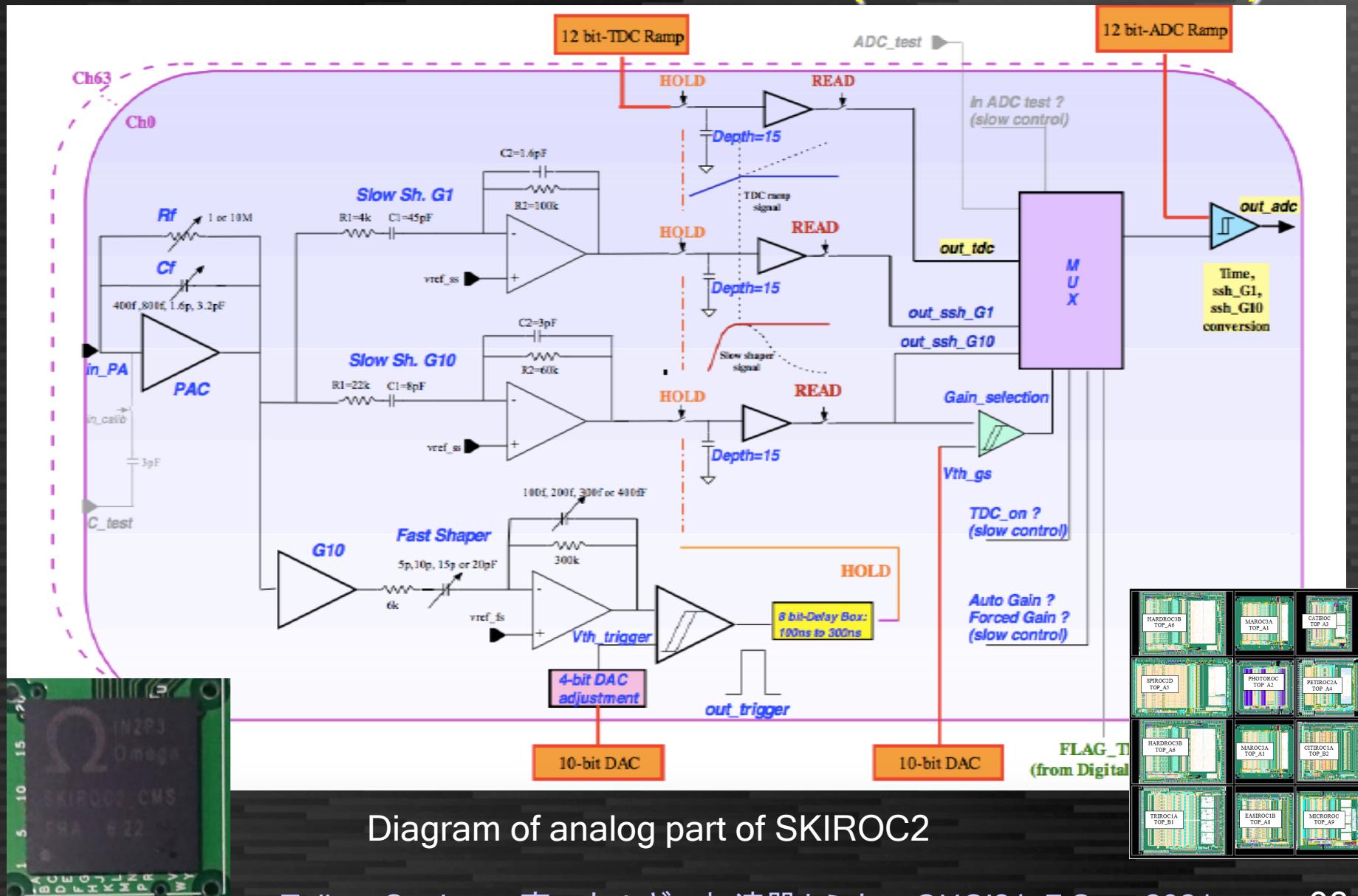
- ワイヤーボンディング
  - 金属細線を熱/超音波で微細なパッドに接続
    - 細かいピッチ(0.1 mm以下)に対応
  - 特殊な機器(wire bonder)が必要
  - 物理強度が低い(取扱注意)
- バンプボンディング
  - センサーに金属のバンプを形成、熱により融着
  - ワイヤーより広いピッチだが、強度が高い
- 導電性接着剤(常温硬化)
  - 熱をかける必要がない(圧をかける必要)
  - 均一に塗布する方法に工夫が必要



# 読み出し技術(ASIC)

- シリコンセンサーの読み出しには高性能アンプが必要
  - 高速、低ノイズ
- 多チャンネルのため従来のディスクリート型アンプでの対応は困難(スペース・配線の問題)
- 多チャンネルの読み出しに対応したLSIを開発する必要あり
- Monolithicの場合はセンサーに統合されている
  - Pixelごとにデジタイズ機構がつく(CCD以外)  
スペースに制限 (pixelが小さいと複雑なことができない)  
process ruleを細かくすればよいが、値段UP

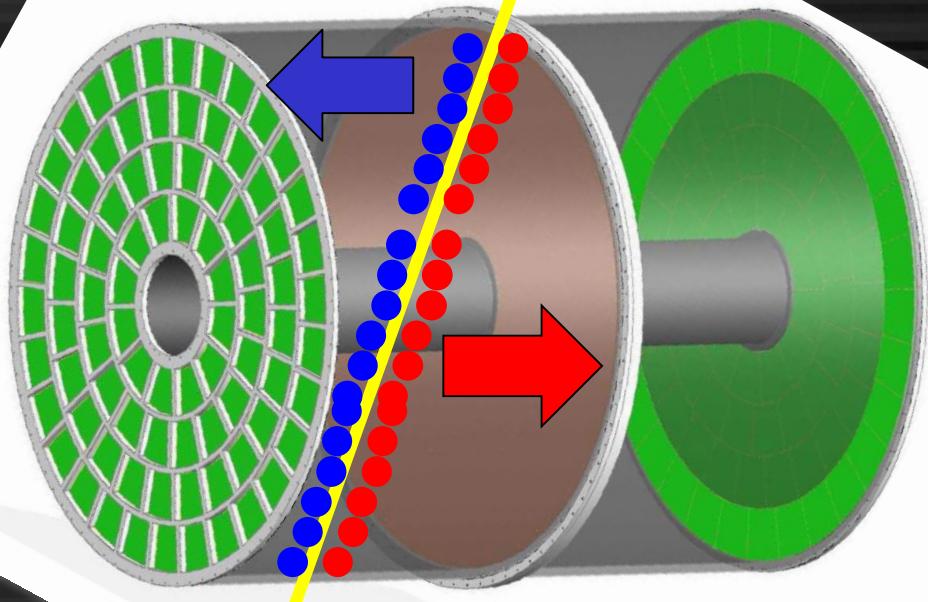
# 読み出し回路の一例(SKIROC2)



# シリコンセンサー：まとめ

- シリコンは荷電粒子のセンサーとして応用が広い(高い分解能、常温利用可、放射線耐性)
- Monolithic or separate sensor
  - Monolithicは安くなるかもしれない(民生用)
    - ただし初期コスト(フォトマスク)が高いので小規模実験には向かない(大実験のものを流用は可能)
    - ノイズは小さいが、空乏層の厚みを取れない
    - 速度に課題
  - Separateタイプはお値段が課題
    - 技術は枯れている。チャンネルが増えると接続が困難
    - HPKが独占していて安くならない…
- 新技術に注目(LGAD, SOI, 3D, ...)

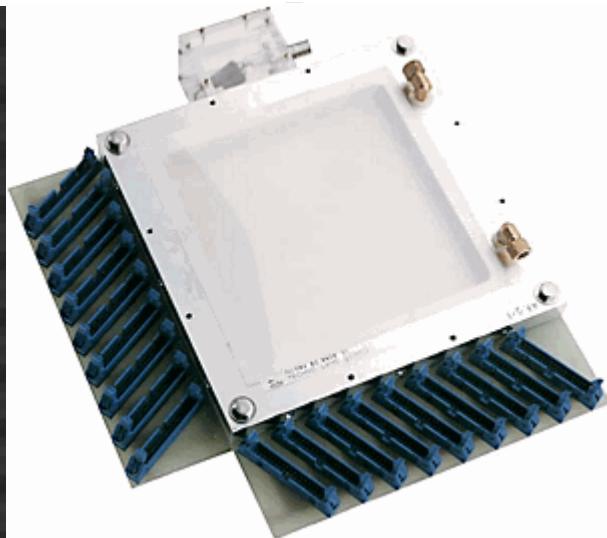
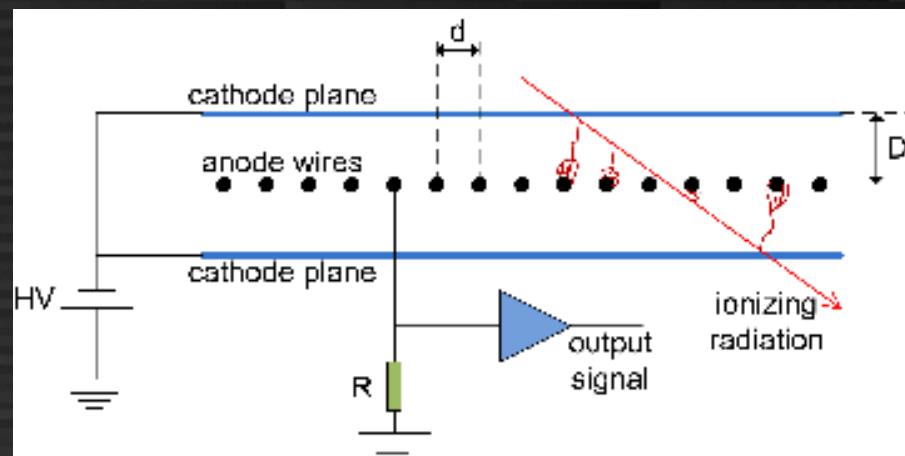
# ガスTPC



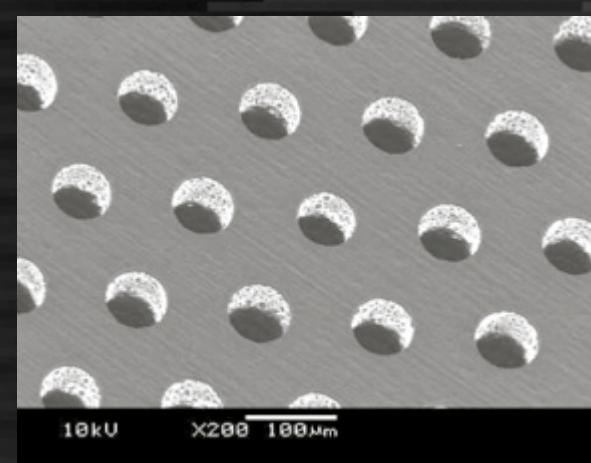
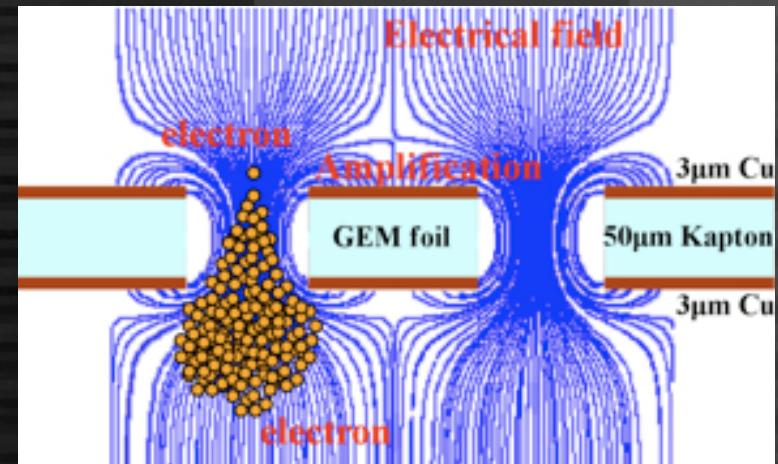
ガス中で多数のイオン対を生成  
電場によりイオンがチェンバー内をドリフトして中央のカソードと両端のパッドに当たる  
パッド付近でガス増幅を行ったまつた電荷を読み出す  
ドリフトは低速なので読み出し時間からZ方向の位置が求められる  
連續三次元再構成が可能

# ガス増幅

MWPC



GEM (MPGD)



# カロリメータ

## 中性粒子の検出方法

- 重い物質で荷電粒子に変換
  - シャワーが止まるまで大量の物質が必要
- 荷電粒子を検出器で検出
  - 半導体、シンチレータ etc

## 重い物質 兼 光検出器 = 全吸収カロリメータ

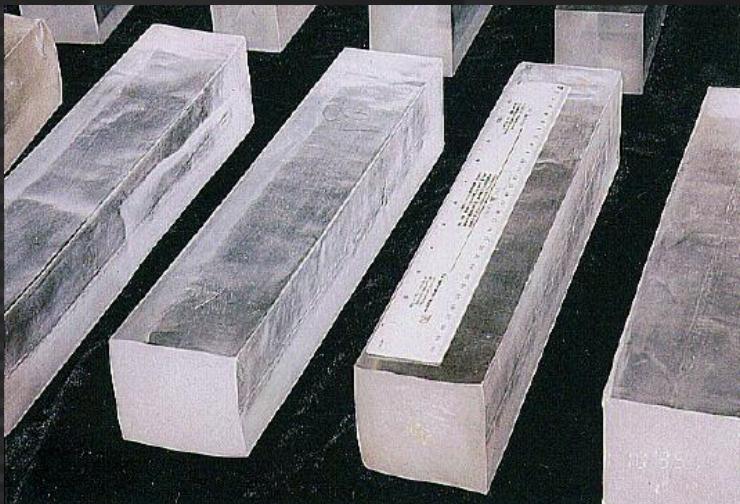
- 通常は重い無機結晶(NaI, CsI, BGO, etc.)を使う
- エネルギー分解能は高いが値段も高い、分割は困難

## 重い物質と検出器を交互に配置=サンプリングカロリメータ

- 鉛、鉄、タンゲステン板と板状検出器の組み合わせ
- レイヤ数に分解能は依存、高分割可能、安い(検出器による)

# シンチレータの原理

- 荷電粒子の通過により物質内の電子が励起される
- 電子が基底状態に戻るときに発光
  - 発光効率がよい物質を用いる
  - 可視光～紫外光 ( $O(eV)$ )の励起エネルギー)

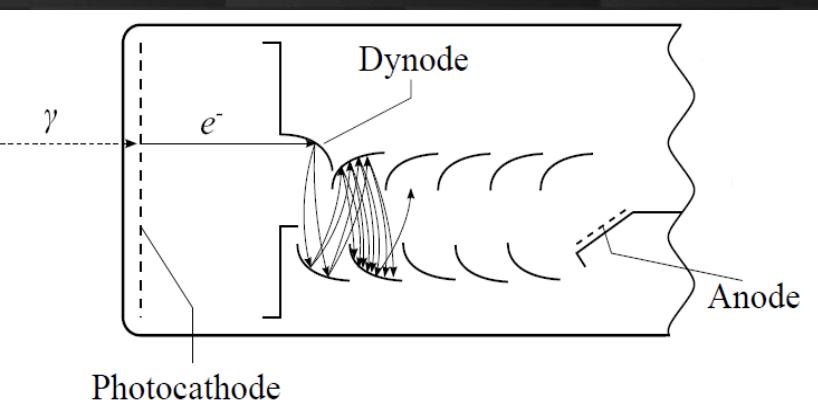


CsI(Tl) Belle

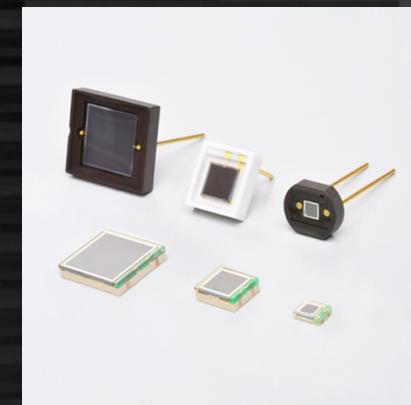


# 微弱光の検出

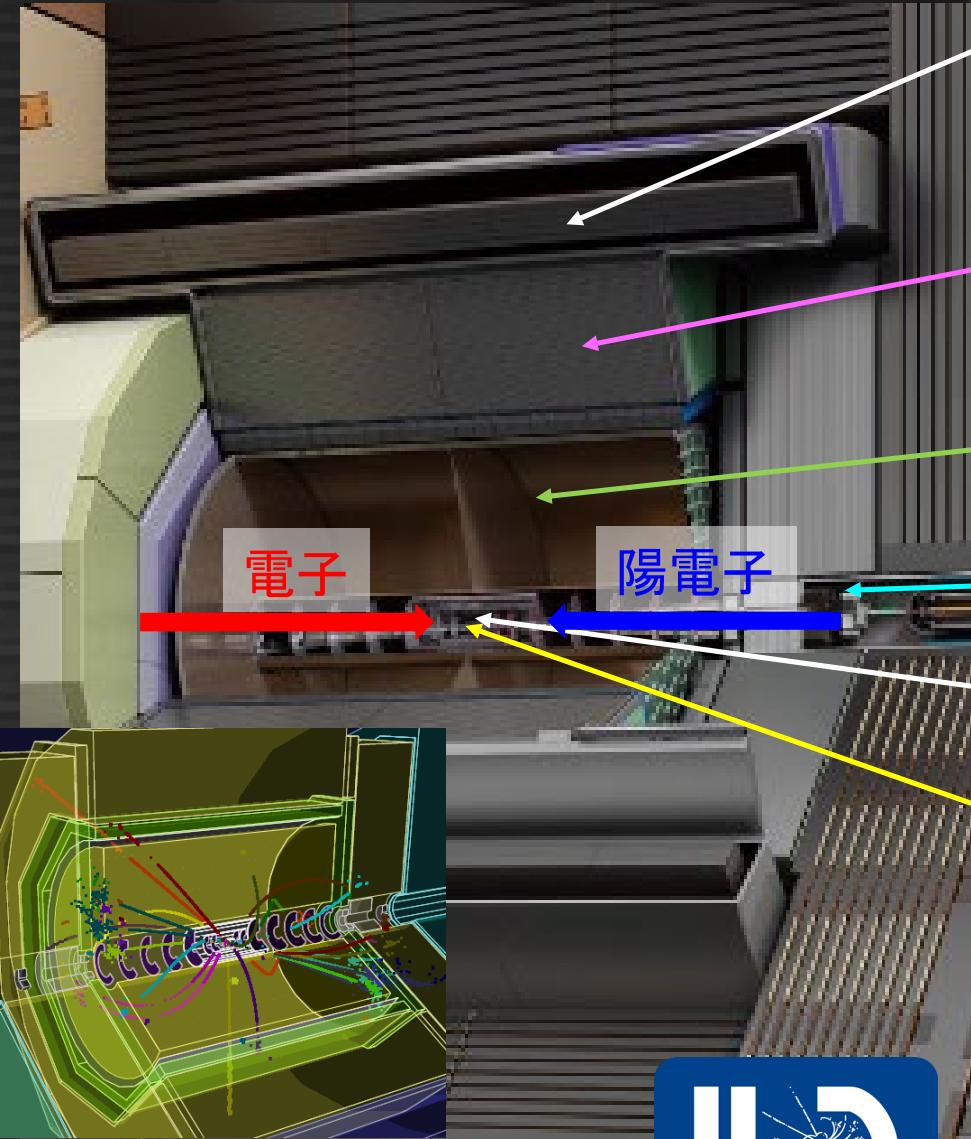
- 発生した微弱光を高精度&高速光検出器で検出
  - 光電子増倍管(PMT)
    - ゲインが安定するが大きく、kVの印加電圧が必要
    - 大型化可能 (Super-Kの20インチ管は有名)
  - 半導体光検出器 (SiPM/MPPC)
    - 小型で性能がよい、磁場に強い、面積単価は高め



光電子増倍管



MPPC (浜松ホトニクス)



超伝導電磁石 (3.5 Tesla)  
強力な磁場で荷電粒子を曲げる

カロリメータ  
中性粒子の位置、エネルギーを測定

ガス検出器(TPC)  
荷電粒子の運動量を正確に測定

ビームパイプ

シリコン崩壊点検出器・飛跡検出器  
荷電粒子の位置を精密に測定する

衝突点

内側に荷電粒子の検出器、  
外側にカロリメータがある  
得られた粒子の情報から  
元の反応を再構成していく



# 崩壊点検出器 (vertex detector)

短寿命粒子の二次崩壊点検出

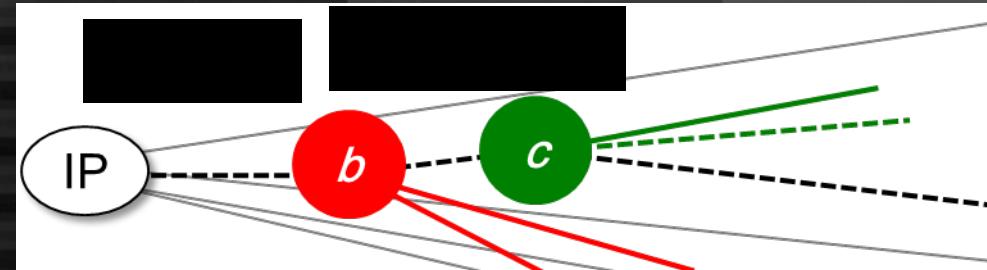
- Bottom, charm ハドロンなど

→ 衝突点近傍に高精細

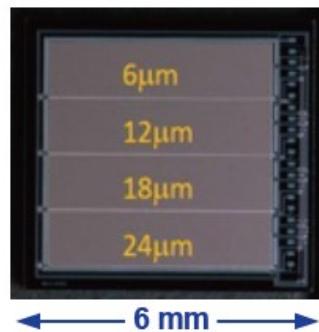
シリコン検出器を設置

(求められる位置分解能: 数  $\mu\text{m}$ )

複数の測定器候補 ... 微細ピクセル、低物質量、低発熱、高速、  
放射線耐性...



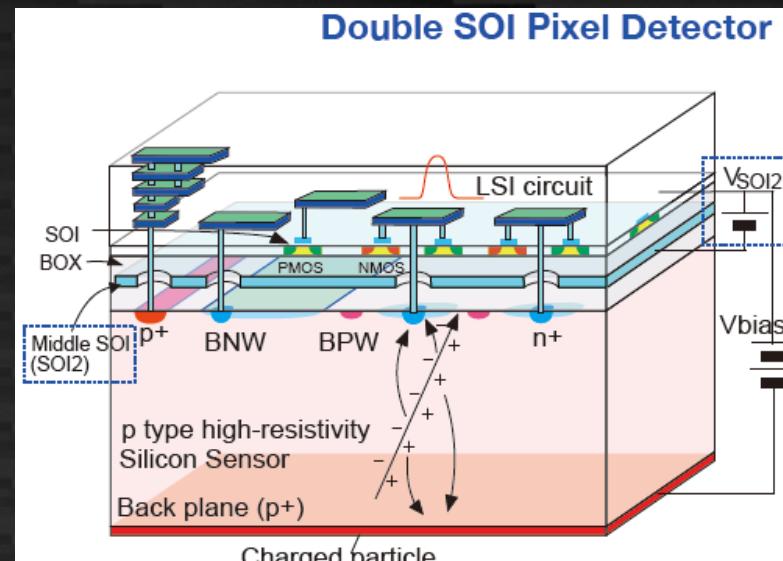
Fine Pixel CCD



Large prototype: 12.3 mm  $\times$  62.4 mm  $\times$  50  $\mu\text{m}$

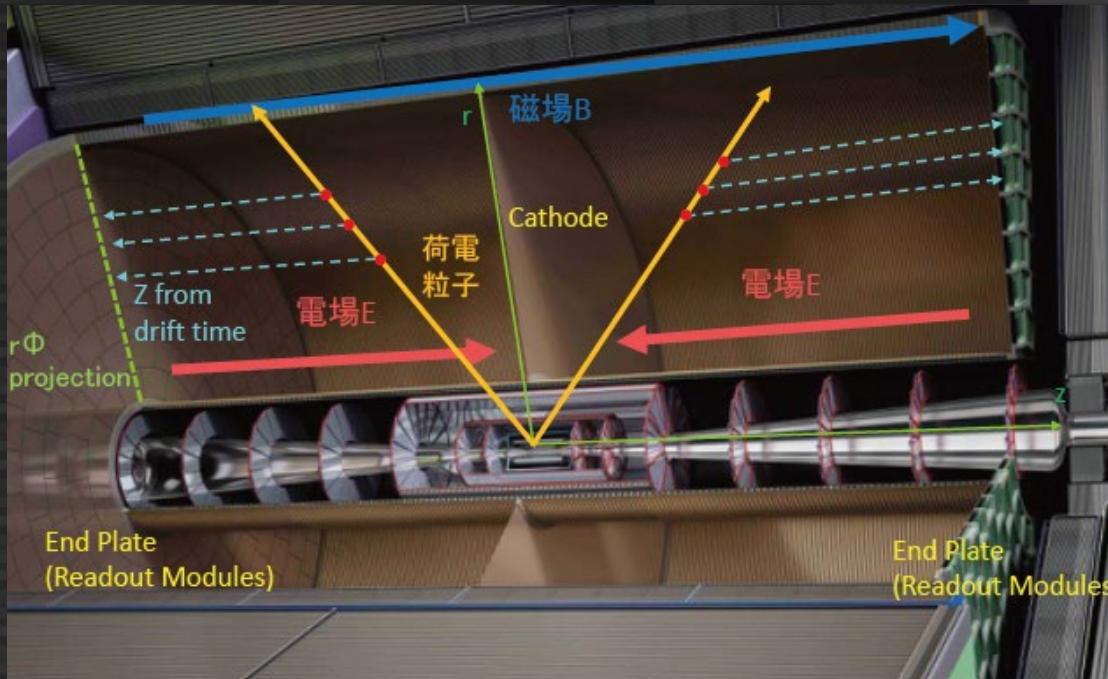


SOI detector



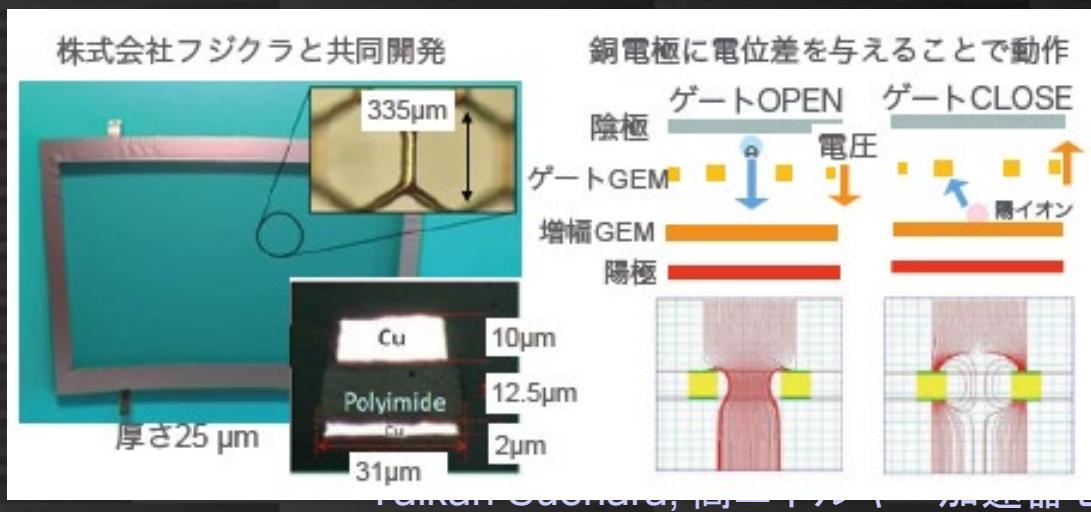
その他、  
CMOS,  
3D 等々

# 飛跡検出器 (TPC)



大型ガスチェンバー  
(半径1.5-1.8m)  
荷電粒子による電離電子  
を端部で増幅し検出

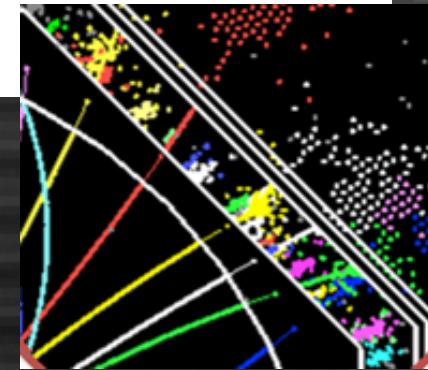
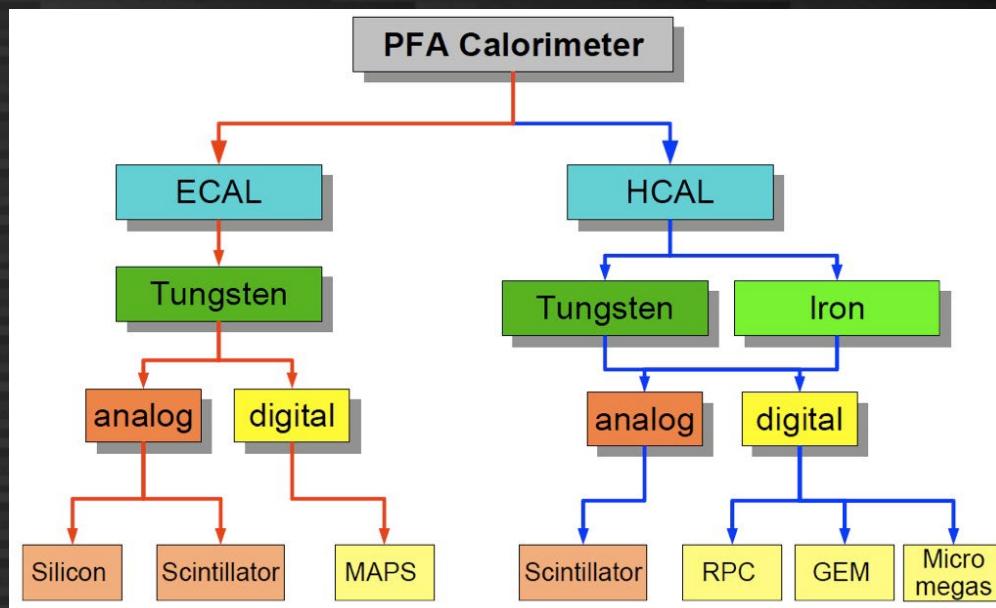
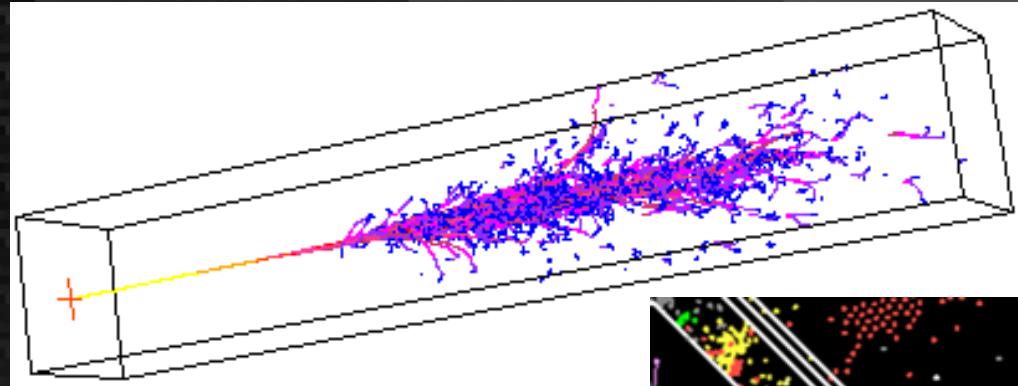
ドリフト時間から軸方向の  
位置も特定可能



陽イオンがチェンバーに  
戻るのを防ぐ高開口部  
を開発

# 力口リメータ

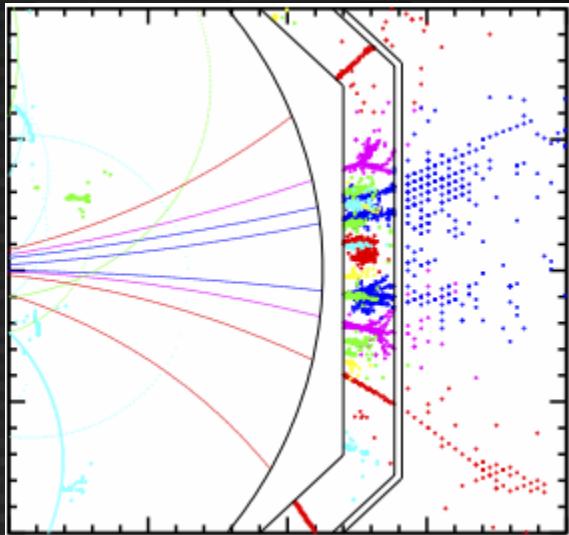
高エネルギー粒子が  
重い物質に入射すると、  
シャワー(電磁シャワー、  
ハドロンシャワー)を起こす  
→ シャワーの発展を  
4次元で測定 → imaging calorimeter



電磁力口リメータと  
ハドロン力口リメータに  
分かれている

様々なテクノロジが提案  
されている

# particle flow



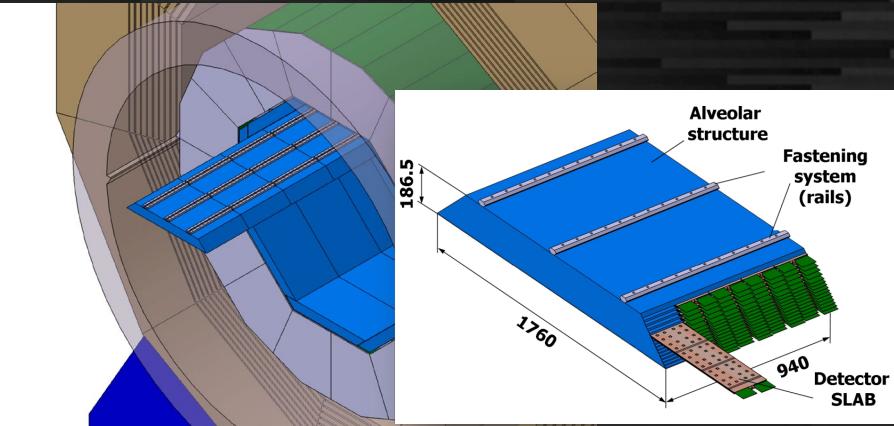
ジェット中には多数の荷電粒子、中性粒子がいる (荷電粒子~60%, 光子~30%, 中性ハドロン~10%)  
カロリメータが微細分割されていれば  
ジェット中の各粒子のシャワーを分離できる

trackerの運動量(エネルギー)は非常に正確に決められるので  
統計に左右され分解能の悪いカロリメータは使いたくない  
※荷電粒子のほとんどはハドロン  
→ クラスタが分離されていれば荷電粒子由来のクラスタは使わず  
代わりに荷電粒子のエネルギーをジェットエネルギーに加算

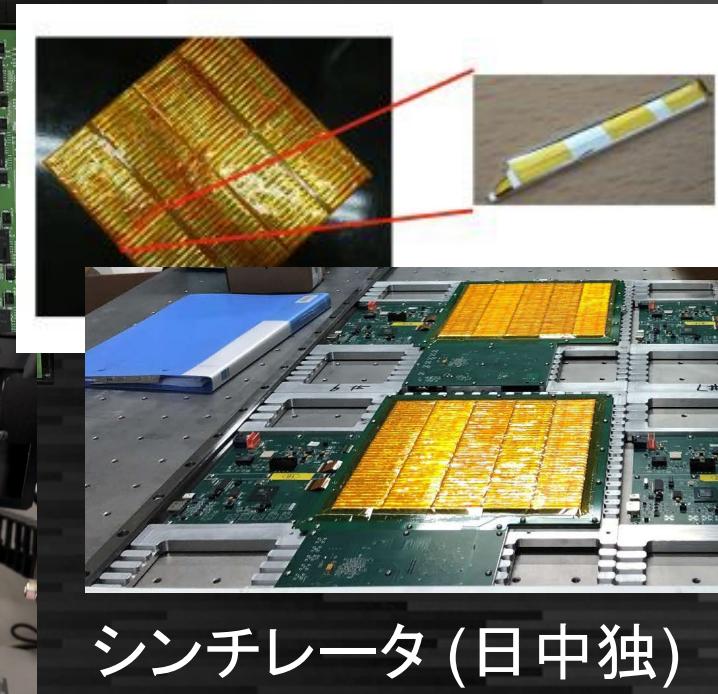
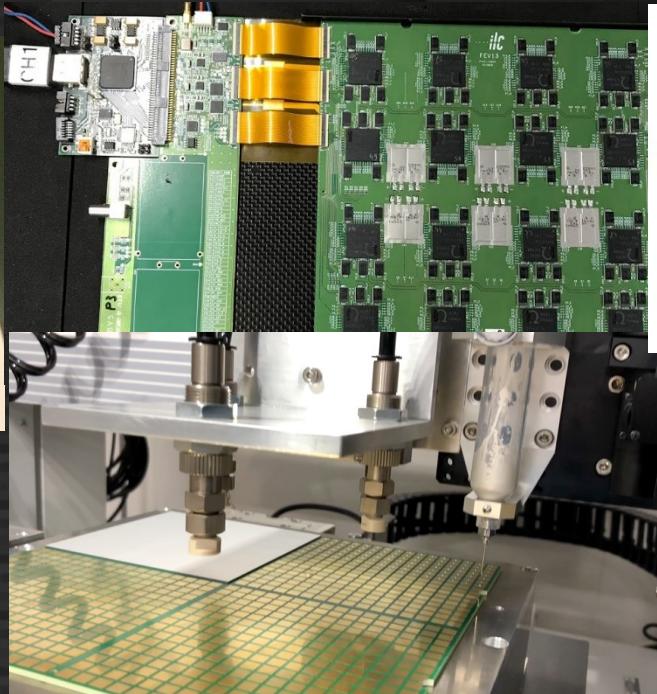
ハドロンのカロリメータによる寄与を減らし分解能は大幅に向  
ただし微細分割カロリメータが必要

# 電磁力口リメータ

タンクスチンとセンサーの  
多層力口リメータ (20-30層)  
読み出し回路(ASIC, フロントエンド)  
をセンサーと吸収層の間に  
挟み込んでいる  
合計 $10^7\sim 10^8$ チャンネル



シリコンセンサー  
(浜松ホトニクス製)  
日仏共同開発



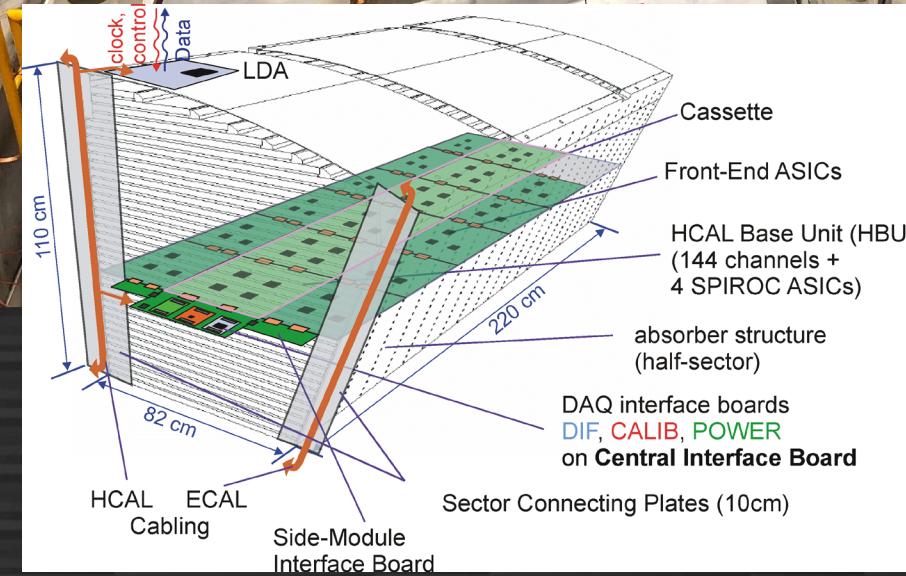
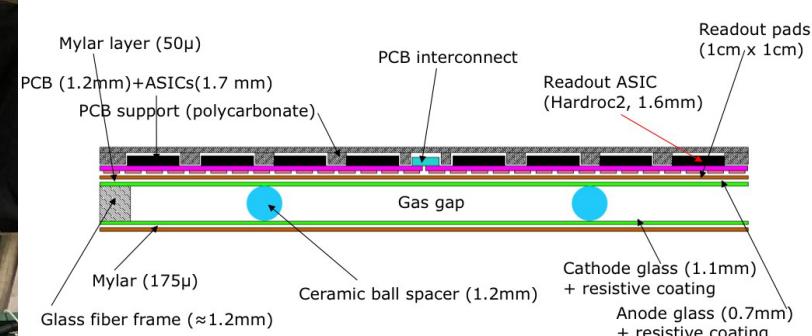
シンチレータ (日中独)

# ハドロンカロリメータ

シンチレータ



ガスRPC



# コライダーのデータ解析の流れ

モデル

シグナル

- 一致・不一致の検証
- パラメータの決定

バックグラウンド

イベント生成  
(シグナル/バックグラウンド)

モデル→粒子

測定器シミュレーション

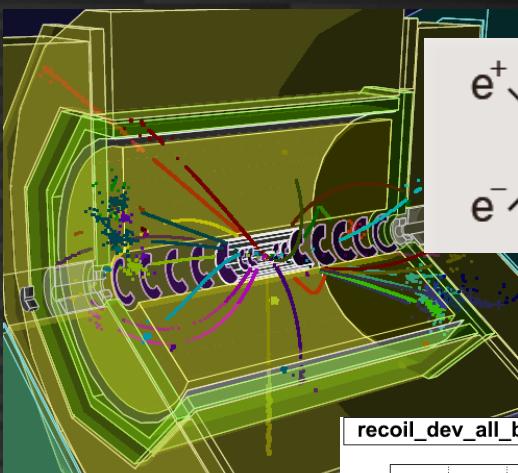
粒子→ヒット

再構成

ヒット→粒子

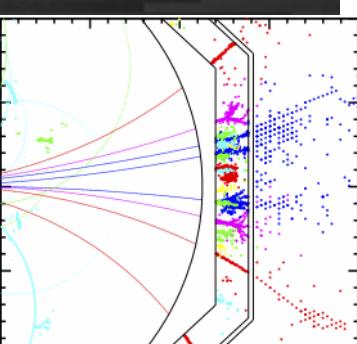
解析 (カット、フィット、  
物理パラメータ導出など)

粒子→モデル

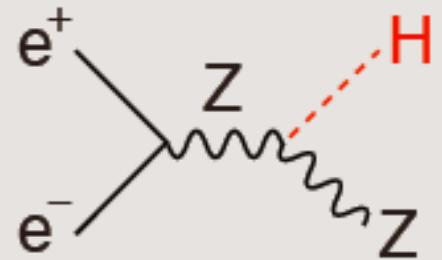


recoil\_dev\_all\_bg\_toy

|               | Entries                   | Mean | RMS |
|---------------|---------------------------|------|-----|
| amp_dev       | $93.05 \pm 3.30$          |      |     |
| mean_dev      | $125.1 \pm 0.0$           |      |     |
| sigma_dev     | $0.5418 \pm 0.0000$       |      |     |
| kyo-kai_dev   | $0.1021 \pm 0.0000$       |      |     |
| setsuzoku_dev | $0.6468 \pm 0.0000$       |      |     |
| p0_dev        | $-1752 \pm 0.0$           |      |     |
| p1_dev        | $37.74 \pm 0.00$          |      |     |
| p2_dev        | $-0.2624 \pm 0.0000$      |      |     |
| p3_dev        | $0.0005913 \pm 0.0000000$ |      |     |



# イベント生成

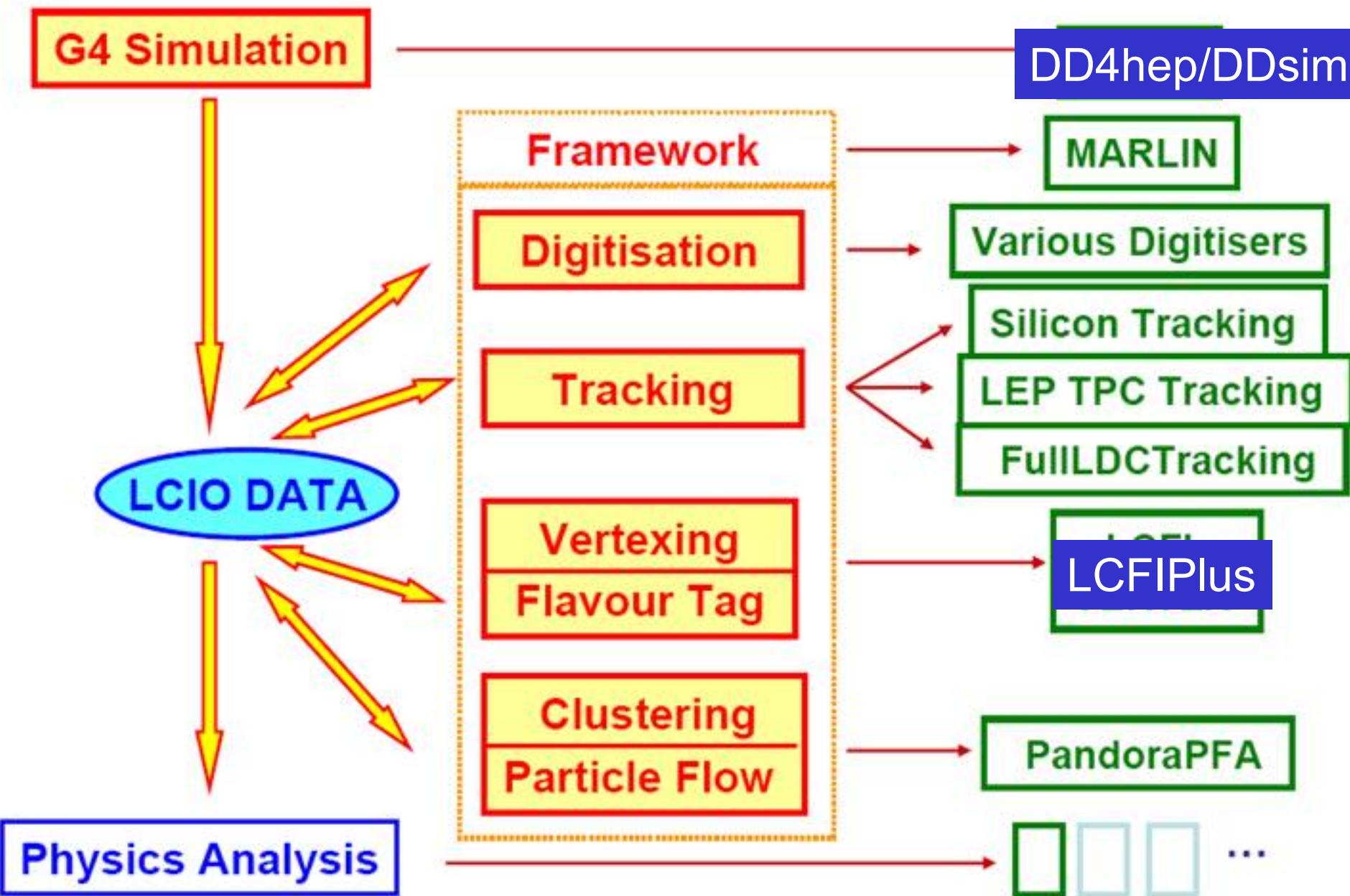


- モデルからMatrix elementを計算
  - 標準理論、いろんなBSM理論
  - シグナル / バックグラウンドそれぞれ
- Phase spaceを積分して微分断面積を計算
  - 4元運動量、偏極、各粒子
- 断面積の分布に従ってランダムにイベント生成
  - ビームスペクトル、ISR/FSRを考慮
- カラー粒子のハドロン化
  - 中寿命粒子( $b,c$ ハドロン)の崩壊
  - タウの崩壊は特別なコードを使う

# 測定器シミュレーション

- 生成した粒子を「測定器」内で発生させる
  - 衝突角(14 mrad), ビームスポット
  - 測定器中の物質との相互作用
  - 荷電粒子のionization, カロリメータでのシャワー等
  - 長寿命粒子の崩壊( $K_0$ など)
- 各「測定器」へのenergy deposit → 「ヒット」
- Geant4 (高エネルギー汎用) ← DD4hep
- 精緻な測定器モデル(dead region, ladder etc)
- 多量の計算機パワーが必要 ( $O(1\text{分})/\text{event}$ )

# 再構成フレームワーク

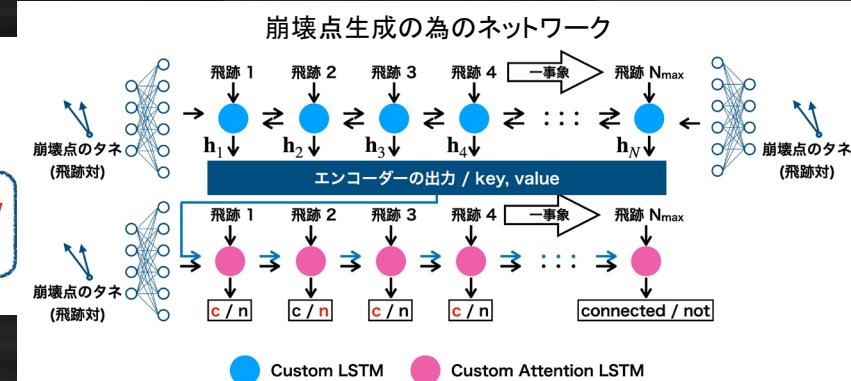
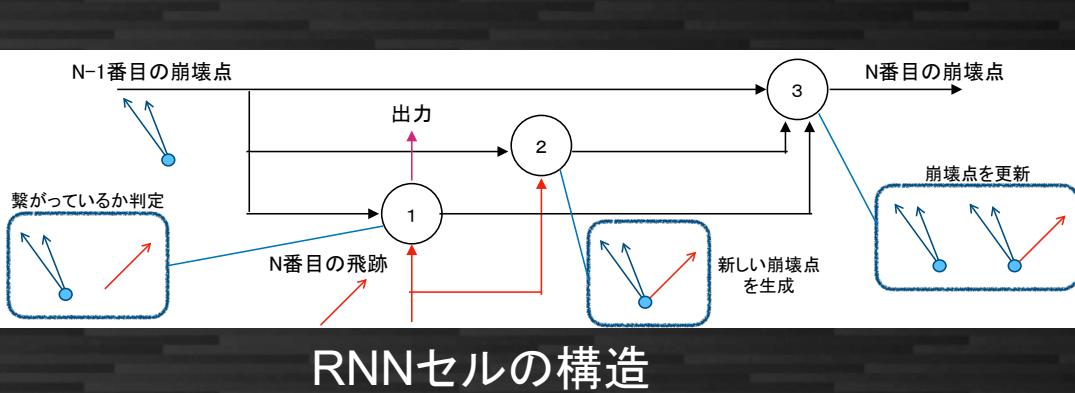


# 最近の展開: 機械学習の応用

arXiv: 2101.11906

- LCFIPplusの基本戦略(build-up法)を元にDNN化
  - 飛跡ペアを二次崩壊点、一次崩壊点、関係なし等に分類
    - 実際には二次/三次崩壊点、b-like/c-likeなどで7分類
  - 上記の分類スコアを元に「タネ」を決めてそれを初期状態としてLSTM-likeなRNNネットワークで各飛跡に対し「結合/非結合」を判定
    - 順序を重視しないカスタムセルを構築
    - Encoder-decoderモデルとAttentionを活用

高効率な崩壊点  
検出を達成  
(mis-ID低減が必要)



Tensorflow + Keras

推論はC++で動作可、ILCフレームワークに組み込み可能 - OHO'21, 7 Sep. 2021 page 116

# 計算機資源: GRIDと今後

- コライダーの解析  
(シミュレーション、データ処理、物理解析)  
には膨大な計算資源が必要
  - 世界の研究所の計算機に共通アクセスできる Gridというシステムが使われている
    - 100万 CPUコア、1000ペタバイトのストレージ
  - ローカルのCPU@KEK等と組み合わせて使う
    - Gridはジョブ投入の手間や待機時間があり、大量ジョブ向き
- 深層学習ではCPUよりGPUが必要になる。  
今後計算機構成は変化する可能性も。

# ILC測定器: まとめ

- 測定器は「物質と粒子の相互作用」により粒子を検出する
  - 荷電粒子: 電離、制動輻射
  - 光子: 電子陽電子対生成、コンプトン散乱 など
- 最先端の測定器技術
  - 半導体センサー(シリコン)
  - 高速微弱光検出
  - ガス飛跡検出器 など
- ILC測定器は国際協力で開発中
- ソフトウェアの性能や計算資源も重要

# おまけ: ILCの情勢

# ILCをめぐる状況

2020.7 ICFA (国際将来加速器委員会)により

ILC国際推進チーム(IDT)設立

→ 2021.6 IDTによるILC準備研究所提案

→ 4年間の準備期間を経て、建設(10年)へ  
2030年代後半から実験開始

ILC建設に向けた  
本格的な進展前夜

## コミュニティのサポート

- 2017.9 高エネルギー物理学将来計画検討委員会の提言  
「衝突エネルギーを250GeVとする国際リニアコライダー(ILC) の日本国内での建設をただちに開始すべきである。」(Hyper-Kの早期実現と並ぶ2大提言)
- 高エネルギー物理学研究者会議ILC推進パネル (2020.10～)  
国内の主要実験(Belle2, ATLAS)の主要研究者を含み、ILC実現のために  
コミュニティを代表して活動中。  
コミュニティ内、近隣分野  
との議論も活発化

## 各方面のサポート

- 地元自治体/産業界: 東北ILC事業推進センターなど
- 産業界(全国): 先端加速器科学技術推進協議会(AAA) など
- 米国DoE, 国務省の  
全面的な支持
- ILC推進議員連盟

# ILC国際推進チーム (IDT: 2020/8~)

## 国際将来加速器委員会

## ILC 国際推進チーム

### 執行部

|                |                               |
|----------------|-------------------------------|
| 執行部議長・作業部会1部会長 | 中田 達也(スイス連邦工科大学ローザンヌ校)        |
| 欧州地域代表         | スタイナー・スタッフネス(CERN)            |
| 米州地域代表         | アンディ・ランクフォード(カリフォルニア大学アーバイン校) |
| アジア太平洋州地域代表    | ジェフリー・ティラー(メルボルン大学)           |
| 作業部会2部会長       | 道園 真一郎(KEK)                   |
| 作業部会3部会長       | 村山 斎(カリフォルニア大学バークレー校/東京大学)    |
| KEKリエゾン        | 岡田 安弘(KEK)                    |

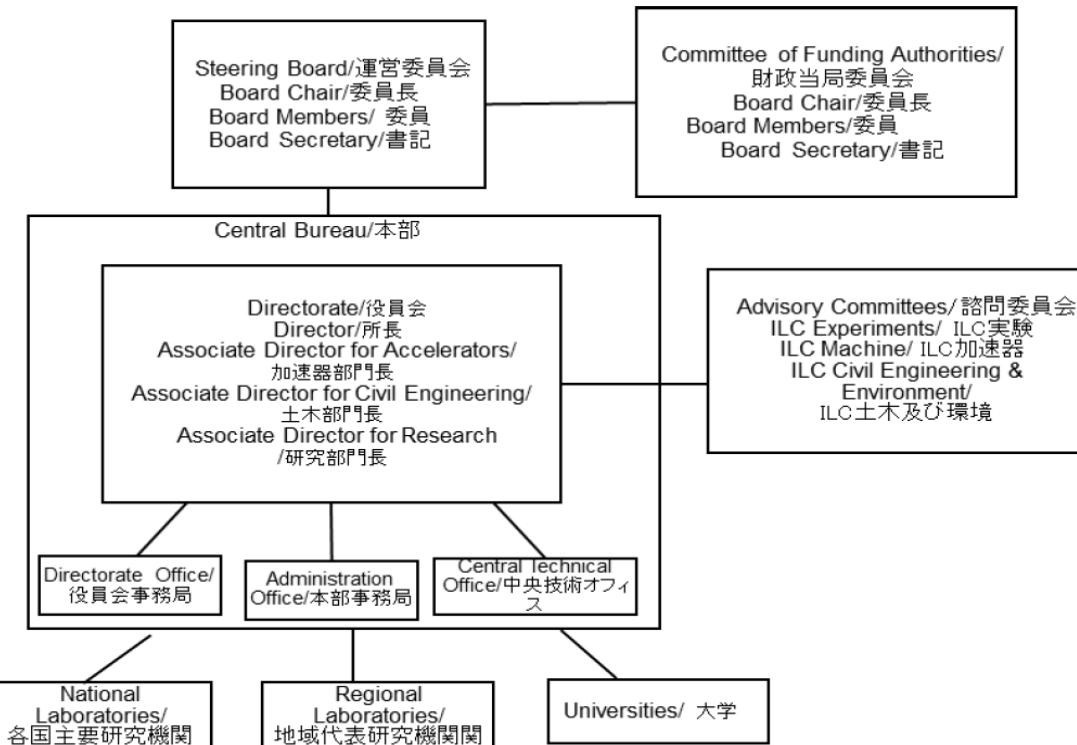
作業部会1  
準備研究所設立

作業部会2  
加速器

作業部会3  
物理・測定器

2021年6月、ILC準備研究所提案書を発表

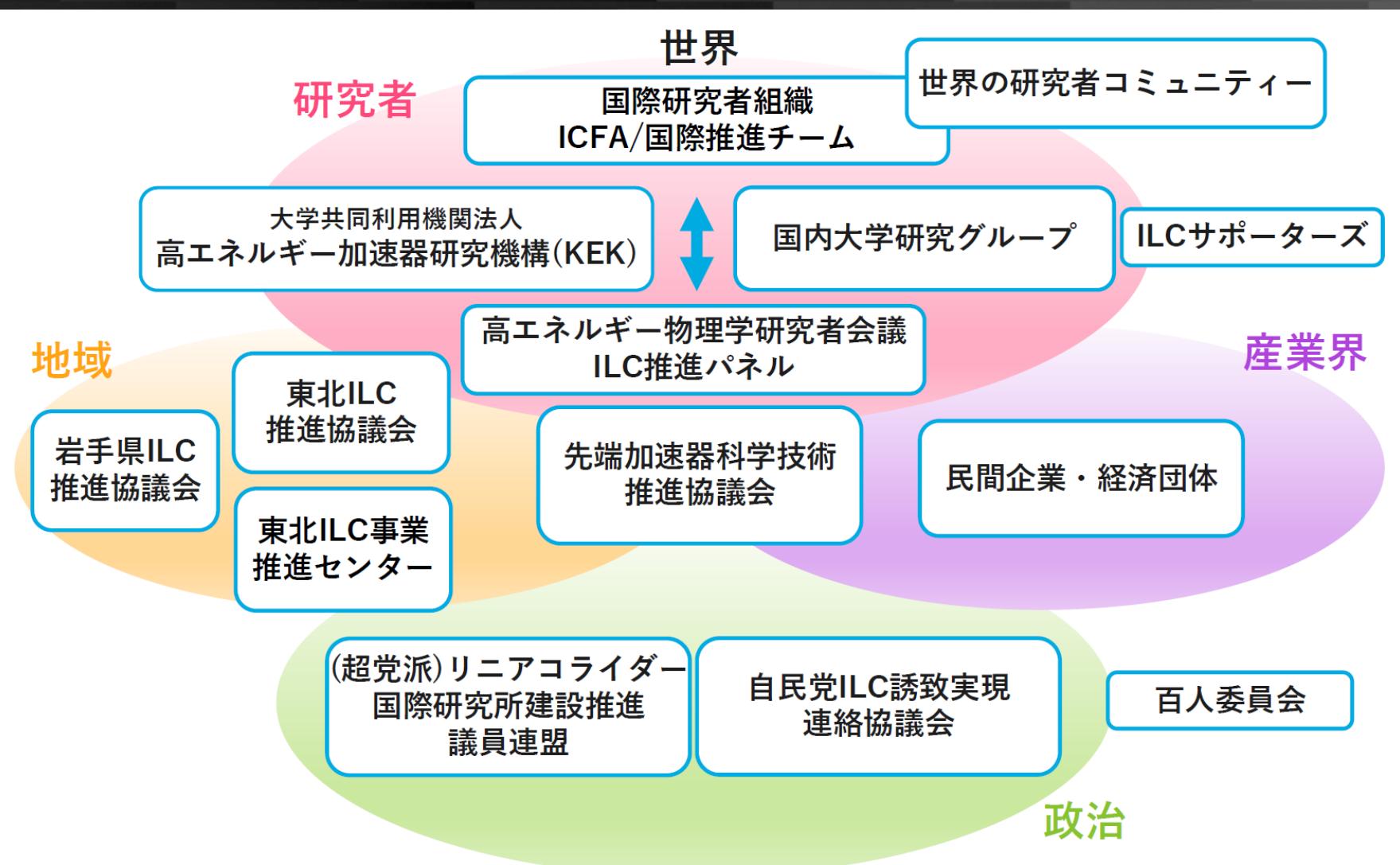
# ILC準備研究所



- 技術的な作業と設計作業は、参加研究所からMoUによる**物納貢献**
- プレラボ事業には世界の研究機関から数百人が参加。**全体を総括・調整するために小規模な本部を置く**。（「一般社団法人」を想定）
- 少数の主要研究機関(必要に応じて資金配分機関)がプレラボ設立に合意し**「共同宣言」**によって開始
- 主要研究機関でプレラボ設立後、合意のできた研究機関が参加し、**プレラボを拡大すること**を想定

- 運営委員会(参加研究機関の代表者の集まり): 最高意思決定機関
- 財務当局委員会: プレラボ活動の進捗状況を監督・助言を行う
- 役員会: プレラボの運営組織。所長と部門長で構成
- 本部: 役員会を支援。日本に設置
- 役員会事務局: 秘書業務等の機能でILC準備研究所の運営サポート
- 中央技術オフィス: 加速器に関するプロジェクト管理サポート
- 本部事務局: 事務作業の支援
- 諒問委員会: 役員会への助言を行う

# 国内のILC推進体制



世界の大学/研究機関・産業界・経済界・地域自治体/社会・政治・サポーターズが一体で推進

奥州市



JR 一ノ関駅



盛岡



東京メトロ



子供向けのILCの模型

# ILCグループ

国際会議LCWS2016  
@盛岡 (2016/12/5-9)  
参加者 約300人



世界中の研究者が参加  
(ILD測定器グループ)

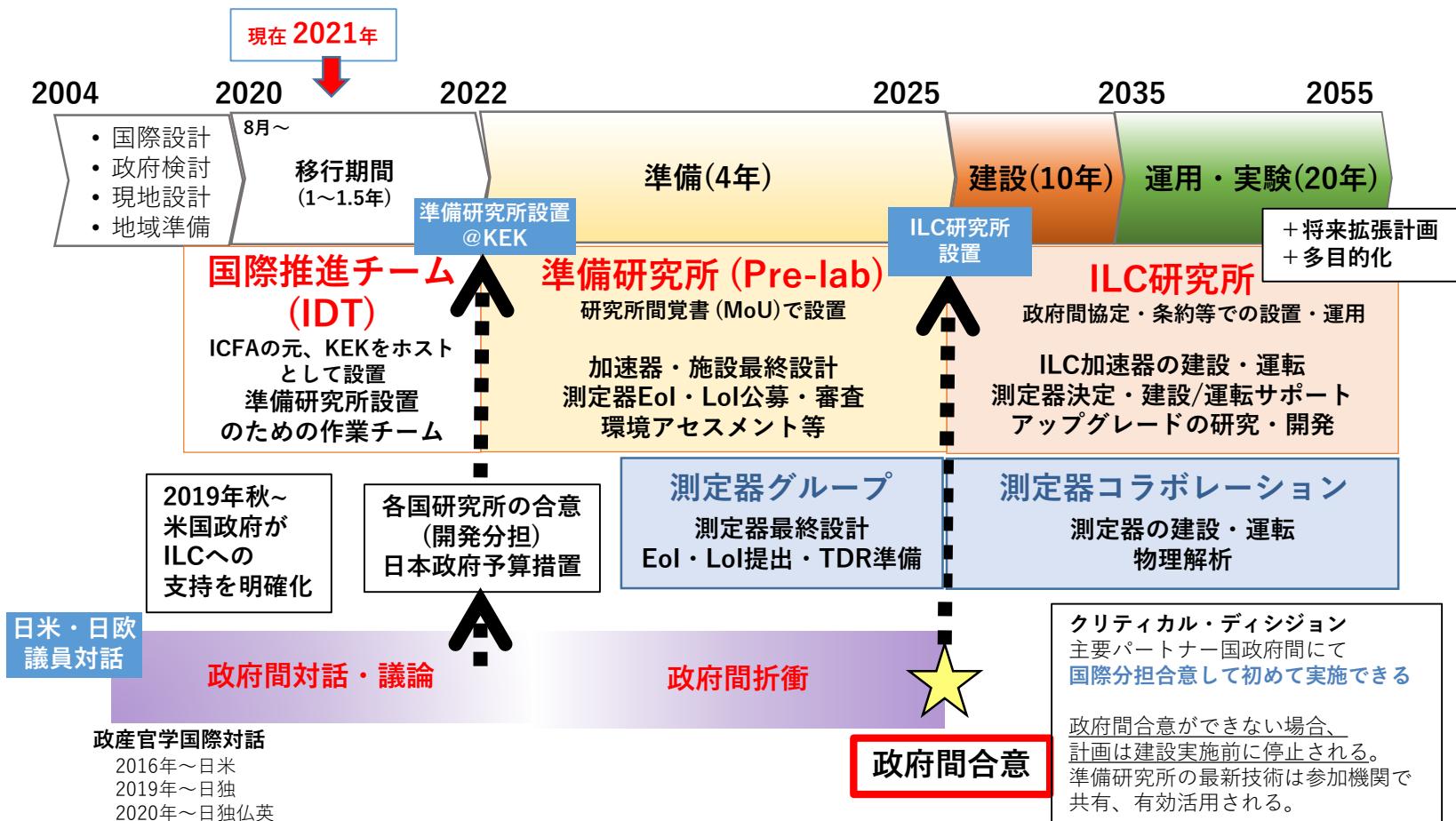


ILC日本グループ:  
KEK(高エネ研)・東大・京大・東北大・  
九大・信州大・佐賀大・阪大・  
岩手大・近畿大・広島大 ほか

Taikan Suehara, 高エネルギー



# 国際リニアコライダー計画 タイムライン





## ILC中央研究所のスケッチ

- ILCを中心とした、
- 電子・陽電子ビーム活用
- 加速器・測定器技術開発

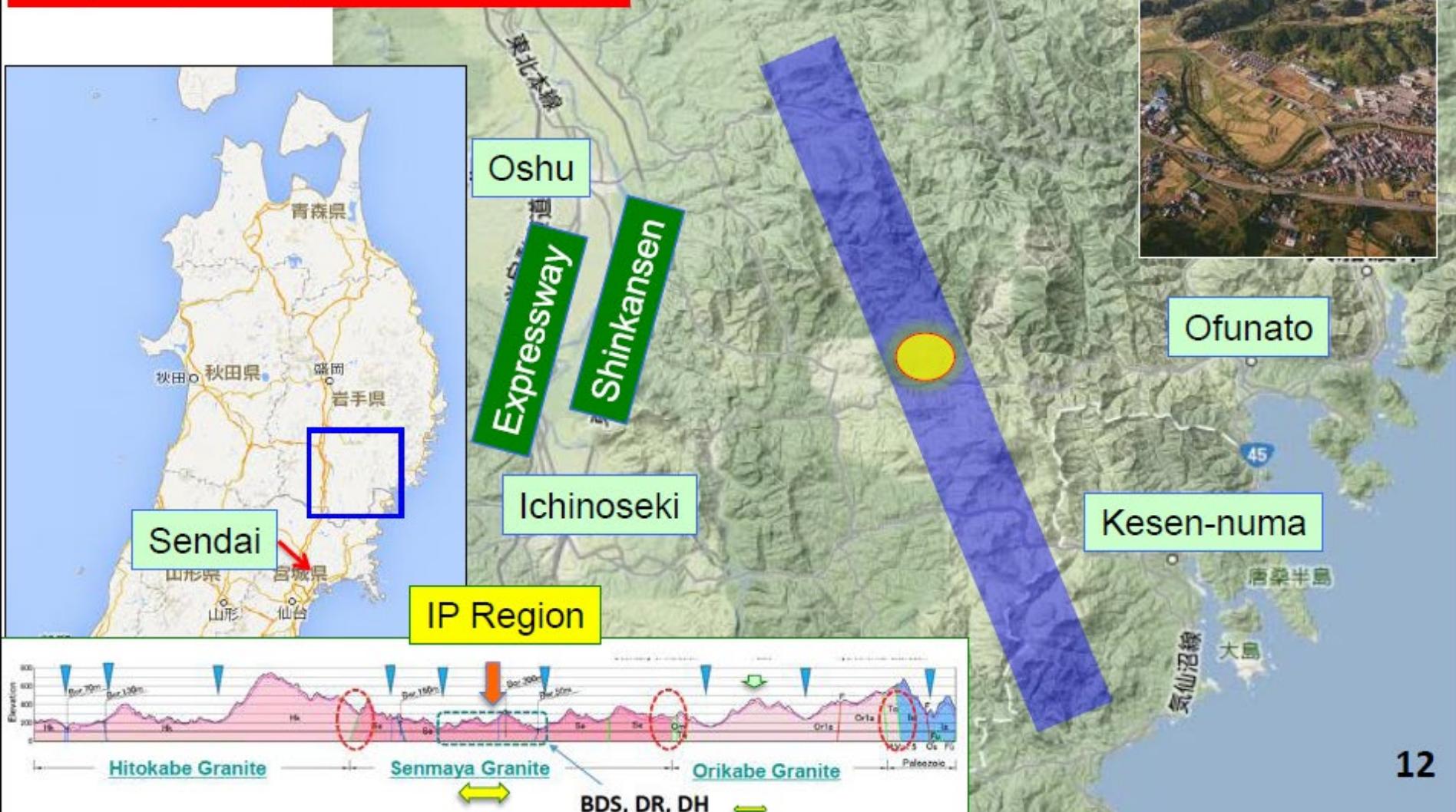
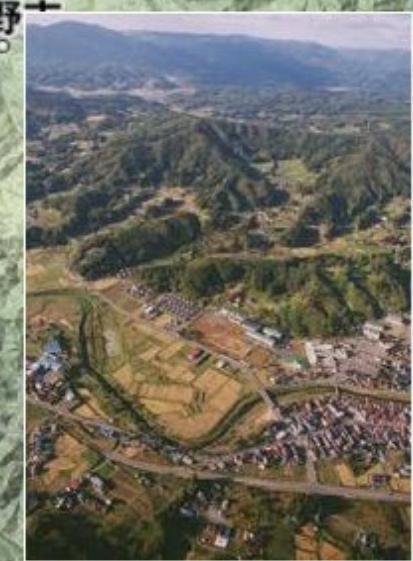
- 物理(理論・実験)研究
- 将来計画のための開発・他実験への応用を含む総合的な研究所の建設を想定



# ILC Site Candidate Location in Japan: Kitakami

JAHEP proposed to host the ILC as a truly international project (2012).

Earthquake-proof stable bedrock of granite.  
No faults cross the line.



# Higgsは新物理の窓

GeV world

SMが有効理論

Electroweak  
symmetry breaking

標準理論の最後の  
本質的要素

湯川力

Fermionの質量生成

TeV world

SM相互作用は  
 $E^{-2}$ で減少  
新物理が本質

Higgsへの疑問

- Naturalness
- Composite Higgs?
- Multiple Higgs?

BSM  
(SUSY?)

Dark  
Matter?

Baryon  
Asymmetry

Neutrino  
mass?

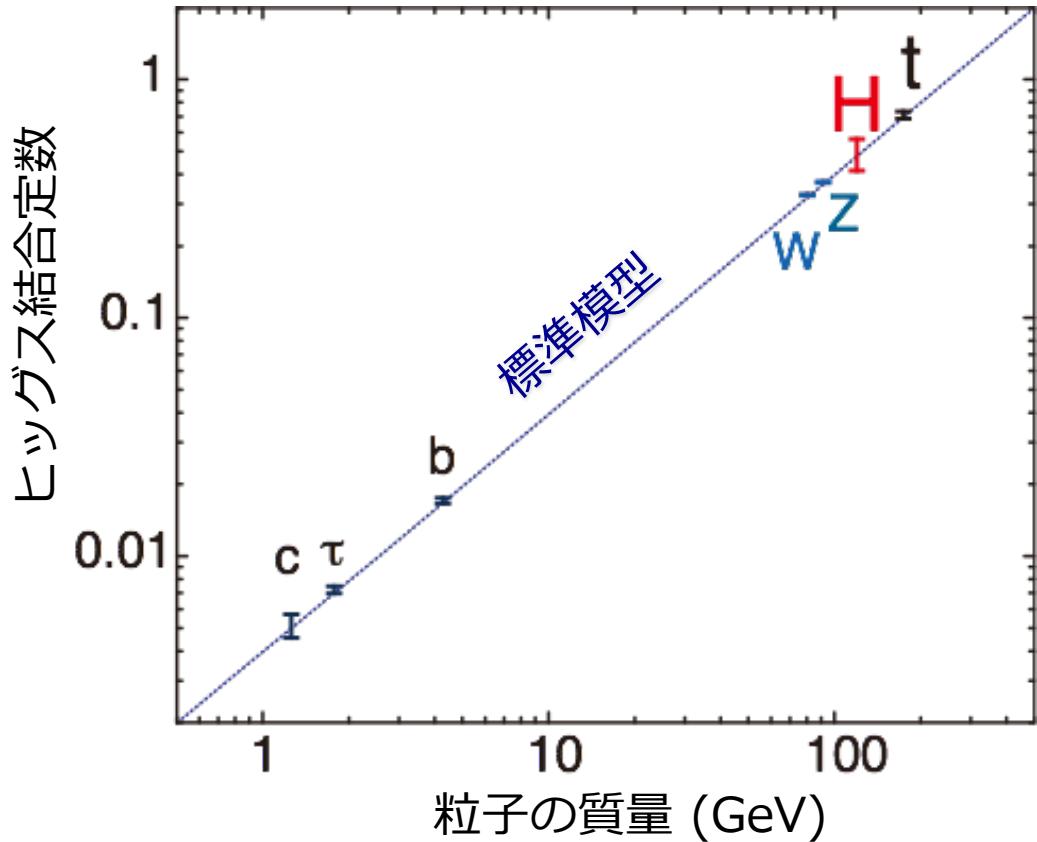
Inflation?



ヒッグス力  
ヒッグス真空凝縮  
の直接的な証拠

# ヒッグス結合定数の精密測定

標準理論：素粒子の質量はヒッグス結合定数に比例する



新物理があると  
ヒッグスと各粒子の結合  
定数が標準模型から  
ずれることが多い

(多くの新物理が複数の  
ヒッグスを予言し、真空へ  
の凝縮度合いが変わる  
ため)

新物理のエネルギーが高い  
ほどずれは小さくなる  
→精密測定が必要

# ヒッグス結合定数の精密測定

標準理論：素粒子の質量はヒッグス結合定数に比例する

ヒッグス結合定数

粒子の質量 (GeV)

超対称性理論

H t W Z  $\tau$

超対称性理論では  
ヒッグス粒子が  
複数個ある

そのせいで  
線も複数になる

|      | 第1世代                | 第2世代                      | 第3世代                    |
|------|---------------------|---------------------------|-------------------------|
| クォーク | u, d<br>チャーム<br>トップ | c, s<br>ストレンジ             | t, b<br>ボトム             |
| レプトン | e, ミューオン<br>電子      | $\nu_e$ , $\nu_\mu$<br>電子 | $\nu_t$ , $\nu_b$<br>電子 |

|    | 強い力<br>グルーオン | 電磁力<br>フォティーノ | 弱い力<br>Z                    |
|----|--------------|---------------|-----------------------------|
| 光子 | $\gamma$     | $\gamma$      | $W^+, W^-, Z$<br>Wホソン, Zホソン |

h<sup>0</sup>, H<sup>0</sup>, A<sup>0</sup>, H<sup>±</sup>

超対称性

ずれの大きさとパターンで新物理にせまる

Taikan Suehara, 高エネルギー加速器セミナー OHO'21, 7 Sep. 2021 page 132