## 能区新物理

## 曹庆宏

北京大学理论物理研究所

I．何为高能粒子物理？
2．高能物理实验技术
3．粒子物理标准模型
4．为什么需要新物理？
物体

规律

量纲
自由度

## 不同小尺度的物理规律

厘米：
流体（经典流体力学）
$10^{-5}$ 厘米：
分子（分子运动学）
$10^{-8}$ 厘米：
原子（量子力学）
$10^{-13}$ 厘米：
核子（核物理）
$10^{-13} \sim 10^{-18}$ 厘米：
夸克（量子色动力学）
$10^{-33}$ 厘米：
弦理论（陈斌老师）


# 自然单位制：微观世界语言 

高能物理中大部分情形下，基本粒子间的相互作用仅仅发生在极高能量和极短距离

$$
\begin{gathered}
\hbar=c=k_{B}=1 \\
{[\text { 长度 }]=[\text { 时间 }]=[\text { 质量 }]^{-1}=[\text { 温度 }]^{-1}=[\text { 能量 }]^{-1}}
\end{gathered}
$$

$\hbar$ 量子性质
$c$ 相对论性质
$k_{B}$ 热力学性质

需要仔细处理微观世界的理论结论推广到
宏观世界的观测量

或高能物理？

我是谁？
我从哪来？
我到那去？

## 我是谁？

哲<br>学<br>家



## 我从哪来？

我到那去？


## History of the Universe



## History of the Universe



# 高能物理的实验手段 

高能理论研究的数次革命都是基于

## 达验物理技或的華命性突破，

特别是加速器和探测器技术的成熟。

## 能量和空间尺度

## 加速器：强力的＂显微镜＂

高能加速的粒子束，帮助我们看清细微的结构



低能量粒子束


高能量粒子束

## 投石问路： <br> 高能散射实验

固定靶实验
$E_{\mathrm{cm}} \propto \sqrt{E_{\mathrm{in}}}$


对撞机实验

$$
E_{\mathrm{cm}} \propto E_{\mathrm{in}}
$$



## 卢瑟福散射实验

## 对撞实验鼻祖



## Rutherford＇s Gold Foil Experiment

Interpretation


# 卢瑟福散射实验 

## 对撞实验鼻祖



## 散射截面

## 粒子束和勤或另一粒子束之间相互作用的有效面积



## 加速器和对撞机

## 二战之后高能物理才成为一门公认的学科 （富人的游戏）



## 加速器和对撞机

二战之后高能物理才成为一门公认的学科 （富人的游戏）

能量上限由机器的环半径和磁场强度决定

- 上世纪50年代，半径～10－20米（房子中）
- 上世纪60年代，半径～100米（地下）
- 上世纪70年代，半径～1000米（地下）
- 上世纪80年代，半径～4000米（地下）


## 对撞机年表





## 大型强子对撞机

## 质心系能量14TeV



## CMS：长21米，高15米，宽15米，12．5千顿



## ATLAS：长46米，高25米，宽25米，7千顿

# 粒子物理的标准模型 

 （集400年物理之大成）
## 神奇数字



$$
\begin{aligned}
& 2 \times \overline{2}=3+1 \\
& 3 \times \overline{3}=8+1
\end{aligned}
$$


＂世界基本组成成分为何？’
和
＂它们如何相互作用？＂

> 基本粒子物理或
> 高能物理

研究自然界的
基本相互作用（力）

## 费米子和玻色子

费米子：
遵守Pauli不相容原理
自旋为半整数

玻色子：
不遵守Pauli不相容原理
自旋为整数


## 物质场粒子：轻子

- 不参与强相互作用
- 整数或零电荷
- 味：

| $e^{-}$ | ＂电子＂ | $(1897)$ | 在原子中 |
| :--- | :--- | :--- | :--- |
| $\mu^{-}$ | ＂Muon＂ | $(1937)$ | 在宇宙射线中首次观测到 |
|  | $\left(206 m_{e}\right)$ | $(1975)$ | 在SLAC观测到 |
| $\tau^{-}$ | ＂Tau＂ |  |  |
|  | $\left(17 m_{\mu}\right)$ |  | （Stanford Linear Accelerator Center） |

$v_{e}$＂Electron 中微子＂
（1956）
泡利以之解释Beta衰变中能动量不守恒（1930）
$v_{\mu}$＂Muon 中微子＂
（1962）
$v_{\tau}$＂Tau 中微子＂

## 物质场粒子：夸克

- 参与强相互作用
- 带分数电荷

$$
Q=\left\{\begin{array}{c}
2 / 3 \\
-1 / 3
\end{array}\right\} \times \text { Proton charge }
$$


－质子和中子的组成成分 （udd）（uud）

$$
\binom{u}{d} \quad \text { "up" } \begin{gathered}
\text { "down" }
\end{gathered}
$$

－味：

| u | ＂up＂ |
| :--- | :--- |
| d | ＂down＂ |
| s | ＂strange＂ |
| c | ＂charmed＂ |
| b | ＂bottom＂ |
| t | ＂top＂ |

（I977）＂Beauty＂
1995 ＂Truth＂
＠Fermilab（Tevatron）

## 标准模型的物质场

－费米子（自旋 $1 / 2$ ）

$\binom{V_{e}}{e^{-}}$
$e_{R}^{-}$

$$
\begin{array}{ccccc}
\binom{u}{d}_{L} & \binom{u}{d}_{L} & \binom{u}{d}_{L} & \binom{c}{s}_{L} & \binom{c}{s}_{L}
\end{array}\binom{c}{s}_{L} \quad\left(\begin{array}{l}
t \\
u_{R}
\end{array} u_{R} \quad u_{R} \begin{array}{l}
t \\
b
\end{array}\right)_{L}\binom{t}{b}_{L}
$$

－标量场（自旋为 0 ）
希格斯玻色子：唯一知道不同代的粒子间不同之处的粒子
（希格斯机制——对称性自发破缺）

## 自然界中四种力



## 相互作用传播子



## 相互作用传播子

相互作用（通过交换自旋为 1 的规范玻色子）
电磁相互作用（QED）
光子
（无质量）

强相互作用（QCD）胶子
（无质量）
（1979）

弱相互作用
$W^{ \pm}$和 $Z$ 规范玻色子
$\left(\begin{array}{l}\left.\text { 有质量 } \begin{array}{l}M_{W}=80.4 \mathrm{GeV} \\ M_{Z}=91.187 \mathrm{GeV}\end{array} \quad 1 \mathrm{GeV}=10^{9} \mathrm{eV}\right)\end{array}\right.$

# 粒子物理的标准模型 

## 已知基本粒子谱



# 规范统一之路 

Is there an underlying simplicity behind vast phenomena in Nature？


## 麦克斯韦：电磁学

$$
\begin{array}{ll}
\vec{\nabla} \times \vec{D}=\rho & \vec{\nabla} \times \vec{E}=-\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \\
\vec{\nabla} \times \vec{B}=0 & \vec{\nabla} \times \vec{H}=\vec{j}+\frac{\partial \vec{D}}{\partial t}
\end{array}
$$



## 爱因斯坦的统一之梦

－Einstein dreamed to come up with a unified description
－But he failed to unify electromagnetism and gravity（GR）


## 物理统一之路



## 工具：对称性

I）不可观测
无法观测的物理量
绝对位置 $\vec{p}$
绝对时间 $E$
绝对方位 $\vec{L}=\vec{r} \times \vec{p}$
绝对左右 $P$
绝对未来 $T$
绝对电荷 $C$

在微观世界中，等价的相互作用，力的载体为无质量的粒子

标准模型的规范对称性
（Strong Interaction）

## $\underbrace{S U(3)_{\text {Color }}}_{\text {QCD }}$ <br> $\otimes \underbrace{S U(2)_{\text {Left }} \otimes U(1)_{\text {Hyper charge }}}_{\text {WEAK } \oplus \mathrm{QED}}$

Unification of Weak and Electromagnetic

对称性自发破缺 （希格斯机制）

$U(1)_{\text {е．}}$.
量子电动力学
（电磁相互作用）

对称性自发破缺


对称性自发破缺

## （具有高对称性的系统的解具有较低对称性）



将4个城市联系起来所需的最小路径？


对称性自发破缺
（具有高对称性的系统的解具有较低对称性）


需要花费
4 个单位

对称性自发破缺
（具有高对称性的系统的解具有较低对称性）


需要花费
3 个单位

对称性自发破缺
（具有高对称性的系统的解具有较低对称性）


需要花费 $2 \sqrt{2}$ 个单位

对称性自发破缺
（具有高对称性的系统的解具有较低对称性）


需要花费
$1+\sqrt{3}$ 个单位

对称性自发破缺
（具有高对称性的系统的解具有较低对称性）


两种方案之和还具有原始对称性

# 粒子物理的标准模型 

## 已知基本粒子谱



标准模型的两大疑难

## 电弱对称性破缺起源 和 味对称性破缺起源 <br> （ $W$ 和 $Z$ 质量） <br> （费米子质量）


$\mathrm{GeV}=10^{9} \mathrm{eV}$

# 标准模型的希格斯机制 

电弱对称性破缺起源 和 味对称性破缺起源 （ W 和 $Z$ 质量）

在标准模型中，这两种对称性破缺是通过引入一个基本的标量场（希格斯玻色子）来实现

$$
\Phi=\frac{1}{\sqrt{2}}\binom{\phi_{1}+i \phi_{2}}{\phi_{3}+i \phi_{4}}
$$

$$
\begin{aligned}
& \text { 产生 } M_{\boldsymbol{W}} \text { 和 } \boldsymbol{M}_{\mathbf{Z}} \\
& \mathcal{L}_{\Phi}=\left(D_{\mu} \Phi\right)^{\dagger}\left(D^{\mu} \Phi\right)-\mu^{2} \Phi^{\dagger} \Phi+\lambda\left(\Phi^{\dagger} \Phi\right)^{2}
\end{aligned}
$$

$$
\begin{array}{ccc}
\begin{array}{cc}
v \\
\times \\
\times \\
\vdots \\
g^{2}
\end{array} & \\
W^{+} \\
W^{+} & \\
\hline
\end{array}
$$

产生 $m_{f}$

$$
y_{f} \bar{F}_{L} \Phi f_{R}+h . c .
$$



$$
\Rightarrow m_{f}=y_{f} \frac{v}{\sqrt{2}}
$$

## Higgs: the Goddamin Particle



## Quarks



$$
\begin{array}{|l|l|l|}
\hline e & \mu & \tau \\
\hline v_{e} & v_{\mu} & v_{\tau} \\
\hline
\end{array}
$$

Leptons

## 标准模型的希格斯机制



## 标准模型的希格斯机制



## 标准模型的希格斯机制



## 标准模型的希格斯机制



## 标准模型的希格斯机制



# 见证奇迹的历史时刻 

## July $4^{\text {th }}, 2012$



## 我们终于验证基本粒子的质量起源 （1964－2012）

## 希格斯信号



实验信号寻找末态两个光子的共振峰


## 耗时48年？！为什么？

一个希格斯粒子产生和衰变的事例


All charged tracks with pt $>2 \mathrm{GeV}$


Higgs decay in 4 muons 1 in $10{ }^{13}$ events

希格斯粒子和真空稳定性

$$
m_{H} \simeq 125 \mathrm{GeV}
$$

Degrassi et al．＇12


Higgs mass $M_{h}$ in GeV

# 超出标准模型之外的新物理 

## 新物理探索：盲人摸象




## 泡利和中微子

Beta－衰变

$$
n \rightarrow p e^{-} \bar{\nu}
$$


（1930）

## 泡利和中微子

## Wolfgang Pauli 1930

## Letter to the physical Institute of the Federal

 Institute of Technology，Zurich
## The Desperate Remedy

4 December 1930
Gloriastr．
Zürich
Physical Institute of the
Federal Institute of Technology（ETH）
Zürich
Dear radioactive ladies and gentlemen，

```
to save the "exchange theorem"* of statistics and the energy
theorem. Namely [there is] the possibility that there could
exist in the nuclei electrically neutral particles that I
wish to call neutrons,*" which have spin 1/2 and obey the
exclusion principle, and additionally differ from light quan-
```

中微子历史

1930 泡利猜测存在一个中性粒子——Neutron（中子）
1932 查德威克发现中子
1933 费米将泡利的＂neutron＂改为＂Neutrino＂
1956 Reines和Cowan发现了中微子
1957 Bruno Pontecorvo建议中微子＂震荡＂
1962 Steinberger，Lederman和Schwartz发现 $\nu_{e}$ 和 $\nu_{\mu}$
1968 发现太阳中微子＂丢失＂
1975 Perl和Reines发现Tau轻子
1998 日本Super－Kamiokande实验发现中微子震荡
2000 费米实验室的DONUT合作组发现Tau－中微子

# 中微子质量起源 

neutrinos

${ }_{d \bullet} s_{\bullet} b_{\bullet}$
$\qquad$
$\stackrel{3}{\square} \stackrel{(2)}{<}$


# 2．暗物质 （粒子宇宙学） 

粒子
物理

Astro
particle


## 暗物质（Dark Matter）



## 暗物质

## 已知信息：

不发光物质（无电磁相互作用）
寿命非常长或绝对稳定
非重子
大质量

## 未知信息：

质量和自旋
相互作用形式
种类和数目

更糟的是，我们甚至不知道 ＂什么是我们不知道的＂

## 暗物质

## 已知信息：

不发光物质（无电磁相互作用）
寿命非常长或绝对稳定 Dark Energy
非重子
大质量

## 未知信息：

质量和自旋


相互作用形式
种类和数目

更糟的是，我们甚至不知道 ＂什么是我们不知道的＂
暗物质候选者之一

作用力微弱的大质量粒子
（Weakly interacting massive Particle）

## 暗物质残留丰度

I）宇宙早期暗物质和可见物质处于热力学平衡态

## 暗物质残留丰度

2）宇宙膨胀（温度降低，暗物质变为非相对论性）


## 暗物质残留丰度

3）暗物质热力学退艃

$\gamma$

## DM




## 暗物质残留丰度

I．暗物质和可见物质处于热力学平衡态

$$
\chi \chi \leftrightarrow f f
$$

2．宇宙膨胀冷却

$$
N=N_{E Q} \sim e^{-\frac{m}{T}}
$$

3．暗物质从热库中退耦
$N \sim$ Constant


## 暗物质直接探测


局
－



## 暗物质间接测量

暗物质在宇宙中湮灭产生正反电子，正反质子，光子，中微子



## 早期宇宙中物质和反物质

｜0，000，000，00｜
10，000，000，000

物质
反物质

# 目前宇宙中物质和反物质 

难以置信的精确相消<br>（0．000000000I）

反物质

Two things are infinite．The Universe and human stupidity．
．．．and I＇m not sure about the Universe．

4.大统理论


## 超对称模型

The known world of Standard Model particles

The hypothetical world of SUSY particles

squarks
sleptons
SUSY force carriers

## 5．各面多小日寸等 维 度

## 时空：最熟悉也最陌生

# 大型强子对撞机信号 

## 大额外维模型（Large Extra Dimensions）

已知的基本粒子都生活在平常的（ $3+1$ ）维时空中，仅有引力可以在额外维空间中传播

对撞机信号

$$
p \bar{p} \rightarrow g G_{N}\left(G_{N} \rightarrow \#_{T}\right) \longrightarrow \text { jet }+\#_{T}
$$



为什么希格斯粒子质量为 125 GeV ？
费米子和玻色子质量起源是否相同？
大CP破坏产生机制？
为何仅有 3 代夸克和轻子？
是否有 4 代物质场粒子？
能否把自然界所有的力统一为 1 种？
是否存在新的相互作用？
夸克和轻子是否有内部结构？
暗物质的内禀属性及其相互作用？
什么是暗能量？
是否有额外的空间维度？
$\qquad$


## History of the Universe




## 生逢其时，何其幸也！

# 欢迎大家来我所 <br> 起探索奋 三 

如果说我比别人看得更远些，那是因为我站在了巨人的肩上。 ——牛顿（1672）

我没有别人看得更远，
那是因为巨人站在我的肩上。

