Neues aus dem Elementarteilchen-Zoo

Joachim Kopp

Johannes Gutenberg-Universität Mainz / PRISMA Exzellenzcluster

12. Mai 2014 Gymnasium Penzberg





Outline



2013: Die Geburtsstunde der Hochenergie-Neutrinoastronomie

- Neutrinophysik Eine Einführung
- IceCube: Auf der Suche nach kosmischen Teilchenbeschleunigern
- Praxisteil 1: IceCube-Datenanalyse

- Die Entdeckung des Higgs-Bosons
 - Der Higgs-Mechanismus
 - Die Suche nach dem Higgs-Teilchen
 - Praxisteil 2: Analyse von CMS-Ereignissen

Übersicht



2013: Die Geburtsstunde der Hochenergie-Neutrinoastronomie

- Neutrinophysik Eine Einführung
- IceCube: Auf der Suche nach kosmischen Teilchenbeschleunigern
- Praxisteil 1: IceCube-Datenanalyse

Die Entdeckung des Higgs-Bosons

- Der Higgs-Mechanismus
- Die Suche nach dem Higgs-Teilchen
- Praxisteil 2: Analyse von CMS-Ereignissen

Übersicht



2013: Die Geburtsstunde der Hochenergie-Neutrinoastronomie

- Neutrinophysik Eine Einführung
- IceCube: Auf der Suche nach kosmischen Teilchenbeschleunigern
- Praxisteil 1: IceCube-Datenanalyse

Die Entdeckung des Higgs-Bosons

- Der Higgs-Mechanismus
- Die Suche nach dem Higgs-Teilchen
- Praxisteil 2: Analyse von CMS-Ereignissen

Neutrinos: Die Anfänge (~ 1914–1930)

Energiebilanz radioaktiver Zerfälle:



$$E_{lpha}=m_{
m mother}c^2-m_{
m daughter}c^2$$

Energie des α-Teilchens entspricht exakt der Massendifferenz zwischen Mutter- und Tochterkern



$$E_eta < m_{
m mother} c^2 - m_{
m daughter} c^2$$

Energie des β -Teilchens (Elektrons) ist kleiner als die Massendifferenz zwischen Mutter- und Tochterkern

Verletzung der Energie-/Impuls-Erhaltung?

Grafiken: quarkology.com, hyperphysics.phy-astr.gsu.edu

Joachim Kopp, Uni Mainz

Neutrinos: Die Anfänge (~ 1914–1930)

Energiebilanz radioaktiver Zerfälle:



$$E_{lpha} = m_{
m mother}c^2 - m_{
m daughter}c^2$$

Energie des α-Teilchens entspricht exakt der Massendifferenz zwischen Mutter- und Tochterkern



$$E_eta < m_{
m mother}c^2 - m_{
m daughter}c^2$$

Energie des β -Teilchens (Elektrons) ist kleiner als die Massendifferenz zwischen Mutter- und Tochterkern

Verletzung der Energie-/Impuls-Erhaltung?

Grafiken: quarkology.com, hyperphysics.phy-astr.gsu.edu

Das Neutrino-Postulat (Wolfgang Pauli, 1930)

O Dear Radioactive Ladies and Gentlement Metinal Waterpie of the ours I have hit upon a desperate remedy to save...the law of Abanha 1/1/15.12.5 Officiar Brief an die Grunpe der Radiosktiven bei der conservation of energy. Genversing-Taging in Tabingen. Elashert FL Purstkalighter Institut der Midg. Technischen Hochschule ...there could exist electrically neutral particles, which I will call Dirich, h. Des. 1930 Clorississes neutrons. in the nuclei... Make Rollinshittee Dates and Know Mie der Weberbringer dieser Zeilen, den ich buldwillet nauhliren bitte, Ihnen des näheren sussinanderestaan wird, Was angesichte der "felschen" Statistik der K. und 14-6 Kerne, swie des kontinuisrischen befa-Spekinges mit dies vermeifellen henre werfellen um den "Wenteelaste" (1) der Statistik und des Hungins me prises. Minlich die Niglichkeit, en iffentes alektrisch sector. The continuous beta spectrum would then make sense with the assumption that in beta decay, in addition to the electron, a one can opin 1/2 hatem und das Assachlissrungerinzip befolgen und a vom idebtquanten anzeerdes mech dadurch unterscheiden, dass sis neutron is emitted such that the sum of the energies of neutron an mit Lindtgeschwindigteit laufen. Die Name der Feutrum mis von derweiben Grossmordnung wie die Lindtronsommen sein u merfalle micht grösser sis 0,01 Protossmasses- Des kuntimiterin and electron is constant. Seriall att des Alastron Securits ment ein Rectron selbtiert ind, departs dans its home day inervies was Machron and Mastr Ham handalt as sich weiter derum, weiche Krifte auf die Reutremen wirken. Das wehrenbrinitehrete Nodell für das Swetrem scheids mir mus weilemmenhanischen Gründen (offerse weise der Tebertringer Geser Seilen) dieses au sein, dass das rehande Periren ein But so far I do not dare to publish anything about this idea. and trustfully turn first to you, dear radioactive ones, with the guestion mentatischer Dipol von einem gewissen Noment af ist. Die Reperimente Werklannen wohl, dass die ionisierunde Wirkung eines solchen Heutrone of how likely it is to find experimental evidence for such a might grosser sain kann, als die eines gegendürehis und darf dem at wohl might grosser sain als s . (10"13 m). neutron troug with world after sher mints, stong ther dises 10 tares that wands which eres vertrenewwell an inch. It due salchen Neutrons stands, wern disess sin ebenesi misseres Durchdringungerermigen besiteen w I admit that my remedy may seem almost improbable because one probably would have seen those neutrons, if they exist, for a nd der Arnat der Situation beim kontinuterite th einen Acceptent actnes verwirten Ter Syn, beleustiet, der sir Mirelich in Br long time. But nothing ventured, nothing gained... soll man as besten gar sicht deskus, souls suern." Darum soll man jeden Weg mur Smitch in Thingen eracheinen, de son infulge einer in 6. mm 7 Des, in Skrich sistifisienden Balles hier und - Mit vision brigeen an Bach, sowie an Korve Bash, Aus wrieingeter Disser 🗢 Thus, dear radioactive ones, scrutinize and judge. mm. W. Penli

Das Neutrino-Postulat (Wolfgang Pauli, 1930)

Das Neutrino (ν) trägt die fehlende Energie im β -Zerfall:



$$E_eta + E_
u = m_{
m mother}c^2 - m_{
m daughter}c^2$$

Problem: Wie weist man "unsichtbare" Teilchen nach?

Lösung: Die Wechselwirkung der Neutrinos mit normaler Materie is zwar sehr schwach (von 10¹¹ Neutrinos, die die Erde durchdringen, wird im Mittel eines absorbiert), aber sie muss existieren — sonst könnten Neutrinos nicht in Kernzerfällen produziert werden.

Man benötigt:

• Viele Neutrinos. Sehr viele Neutrinos. (z.B. 10¹³cm⁻²sec⁻¹), ...



Savannah River Reaktor, USA

Man benötigt:

- Viele Neutrinos. Sehr viele Neutrinos. (z.B. 10¹³cm⁻²sec⁻¹), ...
- Einen Teilchendetektor, der nicht zu klein sein sollte, ...



Savannah River Reaktor, USA



Der erste Neutrinodetector

Man benötigt:

- Viele Neutrinos. Sehr viele Neutrinos. (z.B. 10¹³cm⁻²sec⁻¹), ...
- Einen Teilchendetektor, der nicht zu klein sein sollte, ...
- ... und zwei Physiker, die keine Angst vor Herausforderungen haben



Savannah River Reaktor, USA





A Der erste Neutrinodetector Clyde Cowan, Fred Reines

20 July 1956, Volume 124, Number 3212

SCIENCE

Detection of the Free Neutrino: a Confirmation

C. L. Cowan, Jr., F. Reines, F. B. Harrison, H. W. Kruse, A. D. McGuire

A tentative identification of the free neutrino was made in an experiment performed at Hanford (1) in 1953. In that work the reaction

 $v_- + p^+ \rightarrow \beta^+ + n^0$ (1)

was employed wherein the intense neutrino flux from fission-fragment decay in a large reactor was incident on a detector containing many target protons in present work was done (3). This work confirms the results obtained at Hanford and so verifies the neutrino hypothesis suggested by Pauli (4) and incorporated in a quantitative theory of beta decay by Fermi (5).

In this experiment, a detailed check of each term of Eq. 1 was made using a detector consisting of a multiple-layer (club-sandwich) arrangement of scintilloging and grant tents. This both triads. The detector was completely enclosed by a parafin and lead shield and was located in an underground room of the reactor building which provides excellent shielding from both the reactor neutrons and gamma rays and from cosmic rays.

The signals from a bank of preamplifiers connected to the scintillation tanks were transmitted via coaxial lines to an electronic analyzing system in a trailer van parked outside the reactor building. Two independent sets of equipment were used to analyze and record the operation of the two triad detectors. Linear amplifiers fed the signals to pulse-height selection gates and coincidence circuits. When the required pulse amplitudes and coincidences (prompt and delayed) were satisfied, the sweeps of two triple-beam oscilloscopes were triggered, and the pulses from the complete event were recorded photographically. The three beams of both oscilloscopes recorded signals from their respective scintillation tanks independently. The oscilloscopes were thus operated in parallel but with different mine in order to server the

Drei Arten ("Flavours") von Neutrinos

Heute wissen wir: Es gibt drei Arten ("Flavours") von Neutrinos



Außerdem: Während des Fluges wandeln sich die drei Neutrino-Flavours ineinander um (Neutrino-Oszillationen)

Neutrinophysik heute

Kernreaktoren

Teilchenbeschleuniger





Die Sonne

Supernovae

Das Erdinnere

Kosmische Strahlung → Unser Thema heute

Astrophysikalische Teilchenbeschleuniger \rightarrow Unser Thema heute

Der Urknall

Übersicht



2013: Die Geburtsstunde der Hochenergie-Neutrinoastronomie

- Neutrinophysik Eine Einführung
- IceCube: Auf der Suche nach kosmischen Teilchenbeschleunigern
- Praxisteil 1: IceCube-Datenanalyse

Die Entdeckung des Higgs-Bosons

- Der Higgs-Mechanismus
- Die Suche nach dem Higgs-Teilchen
- Praxisteil 2: Analyse von CMS-Ereignissen

Kosmische Strahlung



Energien bis zu 10¹¹ GeV

- $(\simeq 20 \text{ J} \dots \text{kin. Energie})$ eines Tennisballes)
- Höchste im Labor erreichte Energien: 10⁴ GeV
- Welche Objekte können Teilchen so stark beschleunigen?
 - Bei niedrigen Energien: Supernovae
 - Darüber: Extragalaktische Objekte:
 - Gamma Ray Bursts?
 - Aktive galaktische Kerne?

Kandidaten für extragalaktische Teilchenbeschleuniger

Supernovae



Mechanismus:

- Kollaps eines ausgebrannten Sterns
- Beschleunigung von Teilchen beim wiederholten Diffundieren durch die abgesprengte Sternhülle ("Fermi-Beschleunigung")

Gamma Ray Bursts



Vermuteter Mechanismus:

 Supernova-Explosion eines sehr massereichen Sterns

 → Fermi-Beschleunigung in hochenergetischen "Jets"

Aktive Galaktische Kerne



Vermuteter Mechanismus:

- Materieeinfall in supermassives
 - $(> 10^6 M_{\odot})$ schwarzes Loch

 \rightarrow Fermi-Beschleunigung in hochenergetischen "Jets"

Joachim Kopp, Uni Mainz

Wie findet man kosmische Teilchenbeschleuniger?

Problem: Geladene Teilchen werden in Magnetfeldern abgelenkt → Information über die Position der Quelle geht verloren

Lösung:

• Photonen (Gamma-Strahlung):

Beobachtung mit erdbasierten und satellitenbasierten Detektoren sehr erfolgreich

Aber: Hochenergetische Photonen können auch in Objekten produziert werden, die keine Protonen beschleunigen

(Pulsare — schnell rotierende, stark magnetisierte Neutronensterne)

Neutrinos!

IceCube — Ein Detektor für kosmische Neutrinos



Grafik: IceCube; siehe http://icecube.wisc.edu für mehr Informationen

Detektionsprinzip: Čerenkov-Strahlung

Neutrino-Wechselwirkungen



Geladene Teilchen (Elektron, Myon, Tau Lepton, Proton-/Neutron-Fragmente) regen die Atome im Eis an \rightarrow Lichtemission Teilchen bewegen sich i.d.R. schneller als die Lichtgeschwindigkeit in Eis

→ Čerenkov-Lichtkegel

(analog zum Überschallknall bei Flugzeugen)







Joachim Kopp, Uni Mainz

Detektion der Čerenkov-Strahlung in IceCube

Detektion der Čerenkov-Photonen in 5 160 Digital Optical Modules (DOMs)



Detektion der Čerenkov-Strahlung in IceCube

Detektion der Čerenkov-Photonen in 5160 Digital Optical Modules (DOMs)



Typische IceCube-Ereignisse





Kaskaden-Ereignis Elektron, Proton/-Neutron-Fragmente, ...



Mehr Informationen:hVideos:hHands-on:h

http://icecube.wisc.edu/masterclass/neutrinos
https://www.youtube.com/watch?v=3PZgfPHULHw
http://icecube.wisc.edu/viewer/quiz

Suche nach Neutrinos von kosmischen Teilchenbeschleunigern



Untergrundprozesse in IceCube

Wechselwirkungen hochenergetische geladener kosmischer Teilchen in der oberen Atmosphäre führen zu Schauern geladener Teilchen und "atmosphärischer Neutrinos"



Untergrundprozesse in IceCube

Myonen

- Detektor sehr tief im Eis
 → Großteil der Myonen absorbiert
- Suche nach aufwärts gerichteten Spuren (nur Neutrinos können den Detektor von unten erreichen)
- Detektion des Teilchenschauers an der Oberfläche



Atmosphärische Neutrinos

• Steil abfallendes Spektrum \rightarrow Irrelevant oberhalb von \sim 100 TeV



Joachim Kopp, Uni Mainz

Übersicht



2013: Die Geburtsstunde der Hochenergie-Neutrinoastronomie

- Neutrinophysik Eine Einführung
- IceCube: Auf der Suche nach kosmischen Teilchenbeschleunigern
- Praxisteil 1: IceCube-Datenanalyse

Die Entdeckung des Higgs-Bosons

- Der Higgs-Mechanismus
- Die Suche nach dem Higgs-Teilchen
- Praxisteil 2: Analyse von CMS-Ereignissen

IceCube-Resultate: Energiespektrum



lceCube-Publikation: http://arxiv.org/abs/1311.5238

IceCube-Resultate: Richtungsverteilung



IceCube-Publikation: http://arxiv.org/abs/1311.5238

Übersicht



2013: Die Geburtsstunde der Hochenergie-Neutrinoastronomie

- Neutrinophysik Eine Einführung
- IceCube: Auf der Suche nach kosmischen Teilchenbeschleunigern
- Praxisteil 1: IceCube-Datenanalyse

Die Entdeckung des Higgs-Bosons

- Der Higgs-Mechanismus
- Die Suche nach dem Higgs-Teilchen
- Praxisteil 2: Analyse von CMS-Ereignissen

Übersicht



2013: Die Geburtsstunde der Hochenergie-Neutrinoastronomie

- Neutrinophysik Eine Einführung
- IceCube: Auf der Suche nach kosmischen Teilchenbeschleunigern
- Praxisteil 1: IceCube-Datenanalyse

Die Entdeckung des Higgs-Bosons

- Der Higgs-Mechanismus
- Die Suche nach dem Higgs-Teilchen
- Praxisteil 2: Analyse von CMS-Ereignissen

Lagrange-Formalismus

In der klassischen Mechanik

Lagrange-Funktion: $L(x, \dot{x}) = T(x, \dot{x}) - V(x, \dot{x})$ (*T*=kin. Energie, *V*=Potential) Wirkung: $S \equiv \int L dt$

Minimierung der Wirkung: $\delta S = 0$

$$\int \frac{\delta L}{\delta x} \delta x \, dt + \int \frac{\delta L}{\delta \dot{x}} \delta \dot{x} \, dt = 0$$
$$\int \frac{\delta L}{\delta x} \delta x \, dt - \int \frac{d}{dt} \frac{\delta L}{\delta \dot{x}} \delta x \, dt = 0$$

Dies muss für beliebige Variation δx gelten

 $\rightarrow\,$ Euler-Lagrange Gleichungen:

$$\Rightarrow \frac{\delta L}{\delta x} - \frac{d}{dt} \frac{\delta L}{\delta \dot{x}} = 0$$

Klassische Feldtheorie

Punktmasse		Feldtheorie
Koordinate $x(t)$	\rightarrow	Feld $\phi(\mathbf{x})$
Lagrangefunktion $L(x, \dot{x})$	\rightarrow	Lagrangedichte $\mathcal{L}(\phi, \partial_{\mu}\phi)$
Wirkung <i>S</i> = ∫ <i>L dt</i>	\rightarrow	Wirkung $S = \int \mathcal{L} d^4 x$
$\frac{\delta L}{\delta x} - \frac{d}{dt} \frac{\delta L}{\delta \dot{x}} = 0$	\rightarrow	$rac{\delta \mathcal{L}}{\delta \phi} - \partial_\mu rac{\delta \mathcal{L}}{\delta (\partial_\mu \phi)} = 0$

 $\begin{array}{l} (x^{\mu}) = (ct, x, y, z) \\ \text{Notation:} \quad x_{\mu} = g_{\mu\nu}x^{\nu}, \quad x^{\mu} = g^{\mu\nu}x_{\nu} \quad (g_{\mu\nu}) = (g^{\mu\nu}) = \text{diag}(1, -1, -1, -1) \\ \text{Summation über gleiche Indizes ist impliziert} \end{array}$

Beispiel: Klassische Elektrodynamik: $\phi \leftrightarrow A^{\nu}$ (Viererpotential)

$$\begin{split} \mathcal{L}(\mathcal{A}_{\nu},\partial_{\mu}\mathcal{A}_{\nu}) &= -\frac{1}{4}\mathcal{F}^{\mu\nu}\mathcal{F}_{\mu\nu} = -\frac{1}{4}(\partial^{\mu}\mathcal{A}^{\nu} - \partial^{\nu}\mathcal{A}^{\mu})(\partial_{\mu}\mathcal{A}_{\nu} - \partial_{\nu}\mathcal{A}_{\mu}) \\ &= \frac{1}{2}(\partial^{\mu}\mathcal{A}^{\nu})(\partial_{\nu}\mathcal{A}_{\mu}) - \frac{1}{2}(\partial^{\mu}\mathcal{A}^{\nu})(\partial_{\mu}\mathcal{A}_{\nu}) \end{split}$$

Feldstärketensor:

$$F_{\mu\nu} = \partial_{\mu}A_{\nu} - \partial_{\nu}A_{\mu} = \begin{pmatrix} 0 & E_{x}/c & E_{y}/c & E_{z}/c \\ -E_{x}/c & 0 & -B_{z} & B_{y} \\ -E_{y}/c & B_{z} & 0 & -B_{x} \\ -E_{z}/c & -B_{y} & B_{x} & 0 \end{pmatrix}$$

Klassische Feldtheorie

Punktmasse		Feldtheorie
Koordinate $x(t)$	\rightarrow	Feld $\phi(x)$
Lagrangefunktion $L(x, \dot{x})$	\rightarrow	Lagrangedichte $\mathcal{L}(\phi, \partial_{\mu}\phi)$
Wirkung <i>S</i> = ∫ <i>L dt</i>	\rightarrow	Wirkung $S = \int \mathcal{L} d^4 x$
$\frac{\delta L}{\delta x} - \frac{d}{dt} \frac{\delta L}{\delta \dot{x}} = 0$	\rightarrow	$rac{\delta \mathcal{L}}{\delta \phi} - \partial_\mu rac{\delta \mathcal{L}}{\delta (\partial_\mu \phi)} = 0$

 $\begin{array}{ll} (x^{\mu}) = (ct, x, y, z) & (\partial_{\mu}) \equiv (\partial/\partial x^{\mu}) = (\partial/\partial t, \ \partial/\partial x, \ \partial/\partial y, \ \partial/\partial z) \\ \text{Notation:} & x_{\mu} = g_{\mu\nu} x^{\nu}, \ x^{\mu} = g^{\mu\nu} x_{\nu} & (g_{\mu\nu}) = (g^{\mu\nu}) = \text{diag}(1, -1, -1, -1) \\ \text{Summation über gleiche Indizes ist impliziert} \end{array}$

Beispiel: Klassische Elektrodynamik: $\phi \leftrightarrow A^{\nu}$ (Viererpotential)

$$\mathcal{L}(A_{\nu},\partial_{\mu}A_{\nu}) = -\frac{1}{4}F^{\mu\nu}F_{\mu\nu} = -\frac{1}{4}(\partial^{\mu}A^{\nu} - \partial^{\nu}A^{\mu})(\partial_{\mu}A_{\nu} - \partial_{\nu}A_{\mu})$$
$$= \frac{1}{2}(\partial^{\mu}A^{\nu})(\partial_{\nu}A_{\mu}) - \frac{1}{2}(\partial^{\mu}A^{\nu})(\partial_{\mu}A_{\nu})$$

Vier Euler-Lagrange-Gleichungen (für jede Komponente von A^{μ} eine):

$$\partial_{\mu}(\partial^{\mu}A^{
u}) - \partial_{\mu}(\partial^{
u}A^{\mu}) = \mathbf{0} \ \Leftrightarrow \partial_{\mu}F^{\mu
u} = \mathbf{0}$$

⇒ Kovariante Darstellung der Maxwell-Gleichungen im Vakuum

Interpretation im Teilchenbild: Quantenfeldtheorie

Feldamplitude ist quantisiert, d.h. nur bestimmte, diskrete Zustände sind möglich.

Beispiel Elektrodynamik: $\int |A^{\nu}|^2 d^4x$ gibt die Anzahl der Photonen an, $|A^{\nu}(x)|^2$ ist die Aufenthaltswahrscheinlichkeit am Raumzeit-Punkt *x*.

Das Higgs-Feld

Lagrangedichte des Higgs-Feldes $\phi(x)$:

$$\mathcal{L}(\phi, \partial_{\mu}\phi) = \underbrace{(\partial^{\mu}\phi)^{*}(\partial_{\mu}\phi)}_{\text{Kinetischer Term}} - \underbrace{\mu^{2}\phi^{*}\phi}_{\text{Potential}}$$

(Hier werden ϕ und ϕ^* als unabhängige Felder betrachtet.) Euler-Lagrange-Gleichungen für ϕ^* ergeben

 $\partial^{\mu}\partial_{\mu}\phi + \mu^{2}\phi = \mathbf{0}$

$\rightarrow \text{Klein-Gordon-Gleichung}$

(Bewegungsgleichung eines relativistischen Spin-0 Teilchens mit Masse μ)

Das Higgs-Feld

Lagrangedichte des Higgs-Feldes $\phi(x)$:

$$\mathcal{L}(\phi, \partial_{\mu}\phi) = \underbrace{\dot{\phi}^{*}\dot{\phi} - (\nabla\phi^{*})(\nabla\phi)}_{\text{Kinetischer Term}} - \underbrace{\mu^{2}\phi^{*}\phi}_{\text{Potential}}$$

(Hier werden ϕ und ϕ^* als unabhängige Felder betrachtet.) Euler-Lagrange-Gleichungen für ϕ^* ergeben

 $\ddot{\phi} - \Delta \phi + \mu^2 \phi = \mathbf{0}$

→ Klein-Gordon-Gleichung

(Bewegungsgleichung eines relativistischen Spin-0 Teilchens mit Masse μ)

Interpretation: Bewegungsgleichung gekoppelter harmonischer Oszillatoren (an jedem Punkt des Raumes ein Oszillator, Oszillationsamplitude ϕ)

Kopplungsterm: $(\nabla \phi^*)(\nabla \phi)$ Oszillatorfrequenz: μ



Das Higgs-Feld

Lagrangedichte des Higgs-Feldes $\phi(x)$:

$$\mathcal{L}(\phi, \partial_{\mu}\phi) = \underbrace{\dot{\phi}^{*}\dot{\phi} - (\nabla\phi^{*})(\nabla\phi)}_{\text{Kinetischer Term}} - \underbrace{\left[\mu^{2}\phi^{*}\phi + \lambda(\phi^{*}\phi)^{2}\right]}_{\text{Potential}}$$

(Hier werden ϕ und ϕ^* als unabhängige Felder betrachtet.)

Euler-Lagrange-Gleichungen für ϕ^* ergeben

$$\ddot{\phi} - \Delta \phi + \mu^2 \phi - \lambda (\phi^* \phi) \phi = \mathbf{0}$$

Wir nehmen nun an, dass μ^2 negativ ist.

Resultat:

Der Vakuumzustand (Zustand niedrigster Energie) liegt bei $\phi \neq 0$!



Erzeugung von Teilchenmassen durch den Higgs-Mechanismus

Wir betrachten nun eine Theorie mit zwei Feldern ϕ_1 und ϕ_2 .

 $\mathcal{L}(\phi_{1},\partial_{\mu}\phi_{1},\phi_{2},\partial_{\mu}\phi_{2}) = \underbrace{(\partial^{\mu}\phi_{1})^{*}(\partial_{\mu}\phi_{1}) + (\partial^{\mu}\phi_{2})^{*}(\partial_{\mu}\phi_{2})}_{\text{Kinetische Terme}} - \underbrace{[\mu^{2}\phi_{1}^{*}\phi_{1} + \lambda(\phi_{1}^{*}\phi_{1})^{2} + \mathbf{y}(\phi_{1}^{*}\phi_{1})(\phi_{2}^{*}\phi_{2})]}_{\mathbf{y}(\phi_{1}^{*}\phi_{1})(\phi_{2}^{*}\phi_{2})}$



Für $\mu^2 > 0$: Teilchen ϕ_2 masselos Für $\mu^2 < 0$: Teilchen ϕ_2 erhält Masse $y\langle \phi_1 \rangle$ ($\langle \phi_1 \rangle$ = Amplitude des Feldes ϕ_1 im Vakuum: "Vakuumerwartungswert (vev)")

Auf diese Weise erhalten alle Elementarteilchen (außer dem Higgs-Teilchen selbst) ihre Masse.



Higgs-Feld und Higgs-Teilchen

Wichtige Unterscheidung:

- Das Higgs-Feld hat einen Vakuumerwartungswert ≠ 0 und ist verantwortlich für die Massen aller anderen Elementarteilchen
- Das Higgs-Teilchen ist eine Anregung des Higgs-Feldes und erlaubt den Nachweis der Existenz des Higgs-Feldes

Übersicht



2013: Die Geburtsstunde der Hochenergie-Neutrinoastronomie

- Neutrinophysik Eine Einführung
- IceCube: Auf der Suche nach kosmischen Teilchenbeschleunigern
- Praxisteil 1: IceCube-Datenanalyse

Die Entdeckung des Higgs-Bosons

- Der Higgs-Mechanismus
- Die Suche nach dem Higgs-Teilchen
- Praxisteil 2: Analyse von CMS-Ereignissen

Die Suche nach dem Higgs-Teilchen

Aus den Massen und anderen Eigenschaften der bekannten Elementarteilchen können wir grob die Masse des Higgs-Teilchens vorhersagen:

$m_H \sim \mathcal{O}(100 \; {\rm GeV})$

⇒ Produktion nur in hochenergetischen Teilchenkollisionen möglich.

Die Suche nach dem Higgs-Teilchen

Aus den Massen und anderen Eigenschaften der bekannten Elementarteilchen können wir grob die Masse des Higgs-Teilchens vorhersagen:

$m_H \sim \mathcal{O}(100 \; {\rm GeV})$

⇒ Produktion nur in hochenergetischen Teilchenkollisionen möglich.



Grafik: CERN

Higgs-Produktion

 $\label{eq:Proton-Proton-Kollision} \rightarrow \mbox{Fusion von Gluonen oder Quarks}$





Grafiken: CDF-Kollaboration; Fermilab

Higgs-Produktion

$\label{eq:Proton-Formula} Proton-Kollision \to Fusion \ von \ Gluonen \ oder \ Quarks$



Grafiken: CDF-Kollaboration; LHC Higgs Cross Section Working Group

Parton Distributions: Die Bestandteile des Protons



Parton Distribution Functions (PDFs) geben an, welcher Anteil x des Proton-Impulses von seinen unterschiedlichen Bestandteilen getragen wird.

Vor dem eigentlichen Streuprozess (z.B. Higgs-Produktion) laufen energieabhängige Reaktionen wie $g \leftrightarrow q\bar{q}, q \leftrightarrow qg, \bar{q} \leftrightarrow \bar{q}g$ ab. Dies macht die PDFs energieabhängig. Beachte: PDFs sind statistische Verteilungen. Für individuelle Ereignisse kann *x* nicht vorhergesagt werden.

Joachim Kopp, Uni Mainz

Higgs-Zerfälle



Grafiken: LHC Higgs Cross Section Working Group; Fermilab

Der ATLAS-Detektor



Invariante Masse

Frage: Wie unterscheidet man Higgs-Ereignisse vom Untergrund?

Ein Teil der Lösung: Invariante Masse

Betrachte z.B. $pp \rightarrow H \rightarrow \gamma\gamma$. Wir messen die Viererimpulse der beiden Photonen:

$$p_{\gamma 1} \equiv (E_{\gamma 1}, \vec{p}_{\gamma 1}), \qquad p_{\gamma 2} \equiv (E_{\gamma 2}, \vec{p}_{\gamma 2})$$

Energie-Impuls-Erhaltung besagt dann für den Viererimpuls p_H des Higgs-Teilchens:

$$p_H \equiv (E_H, \vec{p}_H) = p_{\gamma 1} + p_{\gamma 2}$$

Wir wissen außerdem:

$$p_H^2 \equiv E_H^2 - \vec{p}_H^2 = m_H^2$$

Daraus folgt (für echte Higgs-Ereignisse)

$$m_H^2 \stackrel{!}{=} m_{\gamma\gamma}^2 \equiv (p_{\gamma1} + p_{\gamma2})^2 = 2p_{\gamma1}p_{\gamma2} = 2E_{\gamma1}E_{\gamma2}(1 - \cos\theta),$$

wobei θ der Winkel zwischen $\vec{p}_{\gamma 1}$ und $\vec{p}_{\gamma 1}$ ist.

Für Untergrundereignisse kann $m_{\gamma\gamma}$ beliebige Wert annehmen.

Die Entdeckung des Higgs-Bosons im $\gamma\gamma$ -Kanal



Übersicht



2013: Die Geburtsstunde der Hochenergie-Neutrinoastronomie

- Neutrinophysik Eine Einführung
- IceCube: Auf der Suche nach kosmischen Teilchenbeschleunigern
- Praxisteil 1: IceCube-Datenanalyse

Die Entdeckung des Higgs-Bosons

- Der Higgs-Mechanismus
- Die Suche nach dem Higgs-Teilchen
- Praxisteil 2: Analyse von CMS-Ereignissen