

Luca Kiehel

Masse

Kernfusio

Forschung

Bedingungen für d

Fusion in der So

Wasserstoffboml

Fusionsreaktor

Trägheitsfusion

Erbrütung von Tritium

Sicherheit de Reaktoren

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Kiebel

Hans-Böckler-Berufskolleg

20. Februar 2018

Gliederung

Kernfusion und Fusionsreaktoren Luca Kiebel

Äquivalenz von Masse und Energie

- 2 Kernfusion
 - Geschichte der Forschung
 - Bedingungen für die Fusion
 - Fusion in der Sonne
 - Wasserstoffbombe
 - 3 Fusionsreaktor
 - Magnetische Fusion (Tokamak / Stellarator)
 - Trägheitsfusion
 - Erbrütung von Tritium
 - Sicherheit der Reaktoren

Energie aus Masse

Kernfusion
Geschichte der

Fusion

Wasserstoffbombe

Fusionsreaktor

Trägheitsfusion Erbrütung von Tritium

Sicherheit Reaktoren

Äquivalenz von Masse und Energie

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Kiel

Energie aus Masse

Kernfusic

Geschichte der Forschung

Bedingungen für

Fusion in der So

Wasserstoffbomb

Fusionsreakto

Magnetische Fu

Trägheitsfusio

Erbrütung von

Sicherheit der Reaktoren • hohe Effizienz -> riesige Mengen Energie

- \bullet $E = mc^2$
- E -> Ruheenergie (ohne Bewegung)

Äquivalenz von Masse und Energie

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Kieb

Energie aus Masse

Kernfusic

Geschichte der Forschung

Bedingungen für

Fusion in der So

Wasserstoffbombe

Fusionsreaktor

Magnetische Fus

Trägheitsfusio

Erbrütung von

Sicherheit der

• hohe Effizienz -> riesige Mengen Energie

• $E = mc^2$

• E -> Ruheenergie (ohne Bewegung)

Äquivalenz von Masse und Energie

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Nie

Energie aus Masse

Kernfusio

Geschichte der Forschung Bedingungen für di

Fusion in der Son

Wasserstoffbombe

Fusionsreaktor

Trägheitsfusion Erbrütung von

Sicherheit der Reaktoren • hohe Effizienz -> riesige Mengen Energie

- $E = mc^2$
- E -> Ruheenergie (ohne Bewegung)

Äquivalenz von Masse und Energie $E = mc^2$ vs. $E_{kin} = mgh$

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Kiebel

Masse

Kernfusi

Geschichte der Forschung Bedingungen für di

Fusion in der Sonn

Wasserstoffbombe

Fusionsreaktor Magnetische Fusion

Trägheitsfusion Erbrütung von Tritium

Sicherheit d Reaktoren

Beispiel 1: Kugelschreiber im freien Fall

~14g Gewicht 0.22 J

Beispiel 2: Little Boy

< 1 kg genzündetes Reaktionsmaterial 5.4 ± 10^{16} L

a https://de.wikipedia.org/wiki/Little_Boy

Beispiel 3: Katze

~5kg Gewicht

 $\sim 4.2 * 10^{17}$ J

b https://youtu.be/t-O-Qdh7VvQ?t=1

Äquivalenz von Masse und Energie $E = mc^2$ vs. $E_{kin} = mgh$

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Kiebel

Energie aus

Beispiel 1: Kugelschreiber im freien Fall

~14g Gewicht 0.22 J

Beispiel 2: Little Boy

< 1 kg genzündetes Reaktionsmaterial^a $5.4 * 10^{16}$ J

a https://de.wikipedia.org/wiki/Little_Boy

Äquivalenz von Masse und Energie $E = mc^2$ vs. $E_{kin} = mgh$

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Energie aus

Beispiel 1: Kugelschreiber im freien Fall

~14g Gewicht 0.22 J

Beispiel 2: Little Boy

> 70 Kugelschreiber genzündetes Reaktionsmaterial^a 5.4 * 10¹⁶ I

a https://de.wikipedia.org/wiki/Little_Boy

Beispiel 3: Katze

~5kg Gewicht

https://youtu.be/t-O-Qdh7VvQ?t=10

Äquivalenz von Masse und Energie $E = mc^2$ vs. $E_{kin} = mgh$

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Energie aus

Beispiel 1: Kugelschreiber im freien Fall

~14g Gewicht 0.22 J

Beispiel 2: Little Boy

> 70 Kugelschreiber genzündetes Reaktionsmaterial a 5.4 \times 10^{16} J

a https://de.wikipedia.org/wiki/Little_Boy

Beispiel 3: Katze

~5kg Gewicht

 $\sim 4.2 * 10^{17} \text{ J}^b$

b https://youtu.be/t-O-Qdh7VvQ?t=10

Gliederung

Kernfusion und Fusionsreaktoren Luca Kiebel

Masse

Kernfusion

Forschung

Bedingungen für die Fusion

Fusion in der Soni Wasserstoffbombe

Fusionsreaktor

Magnetische Fusior Trägheitsfusion Erbrütung von Tritium Sicherheit der Äquivalenz von Masse und Energie

- 2 Kernfusion
 - Geschichte der Forschung
 - Bedingungen für die Fusion
 - Fusion in der Sonne
 - Wasserstoffbombe
 - Fusionsreaktor
 - Magnetische Fusion (Tokamak / Stellarator)
 - Trägheitsfusion
 - Erbrütung von Tritium
 - Sicherheit der Reaktoren

Geschichte der Forschung Kernfusion

Kernfusion und Fusionsreaktorei

- 1917: Erste Kernreaktion (Rutherford)¹
- ¶ 1920: Fusionsreaktion mögliche Energiequelle von Sternen²
- 1934: Erste Fusionsreaktion im Labor³
- ab 1945: Erforschung der Nutzung von Fusionsreatkionen in Atombomben
- 1952: Zündung der ersten Wasserstoffbombe⁴
- 1991: Erste kontrollierte Kernfusion zur Energiegewinnung⁵

http://web.lemovne.edu/~giunta/rutherford.html

Hans Bethe: Energy Production in Stars, Phys. Rev. 55, 1939, S. 434-456

M.L.E. Oliphant, Lord Rutherford: Transmutation effects Observed with Heavy Hydrogen, Rev. 144, 1934, S. 692

http://nuclearweaponarchive.org/Usa/Tests/Ivy.html

P-H Rebut: The JET preliminary tritium experiment, Rev. 34, 1992



Luca Kiebel

Kernfusio

Forschung

Bedingungen für die

Fusion in der Sonne

Fusionsreaktor

Trägheitsfusion Erbrūtung von Tritium

Sicherheit de Reaktoren • Hitze: 100 Millionen Kelvin

-> Wasserstoff ist Plasma

• Druck: Atomkerne ~1 Femtometer entfernt

• Sonne: Gravitation; Erde: Magnete



Luca Micb

Energie aus

Kernfusio

Forschung

Bedingungen für di

Fusion in der Sonn

Fusionsreakto

Trägheitsfusion Erbrütung von

Sicherheit der Reaktoren

- Licht und Wärme der Sonne entstehen in Fusionsreaktionen
- Genauer: Proton-Proton-Reaktion:



Kernfusion

Geschichte der

Forschung

Bedingungen für di

Fusion

Wasserstoffbombe

Fusionsreakto

Trägheitsfusion Erbrūtung von

Sicherheit der

- Licht und Wärme der Sonne entstehen in Fusionsreaktionen
- Genauer: Proton-Proton-Reaktion:

Fusion in der Sonne Kernfusion

Kernfusion und Fusionsreaktoren Luca Kiebel

Masse

Kernfusio

Geschichte der Forschung

Bedingungen für Fusion

Macantaffham

Fusionsreaktor

Magnetische Fusion

Erbrütung vor Tritium

Sicherheit de

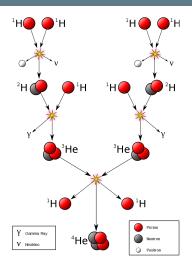


Abbildung: Fusion in der Sonne



Fusion in der Sonne Kernfusion

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Kiebe

Masse

Kernfusi

Forschung

Bedingungen für d

Fusion in der Sc

Wasserstoffbomb

Fusionsreakto

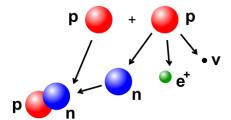
M

Trägheitsfusi

Tritium

Sicherheit o

$$\bullet$$
 ¹H + ¹H \to ²H + e⁺ + $\nu_{\rm e}$ + 0,42 MeV



Kernfusion und

Fusion in der Sonne Kernfusion

Kernfusion und Fusionsreaktoren

_ .

Masse

Kernfusio

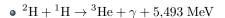
Forschung Bedingungen für o

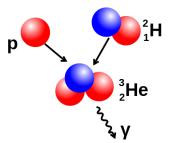
Fusion in der Son

Magnetische Fusio

Erbrütung vor

Sicherheit d





Fusion in der Sonne Kernfusion

Kernfusion und Fusionsreaktoren Luca Kiebel

Masse

Kernfusio

Geschichte der Forschung

Bedingungen für Fusion

Macantaffham

Fusionsreaktor

Magnetische Fusion

Erbrütung vor Tritium

Sicherheit de

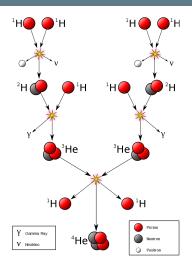


Abbildung: Fusion in der Sonne

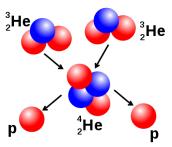
Kernfusion und

Fusion in der Sonne Kernfusion

Fusionsreaktoren

Proton-Proton-I-Kette: 83,30 %

• ${}^{3}\text{He} + {}^{3}\text{He} \rightarrow {}^{4}\text{He} + 2 {}^{1}\text{H} + 12,86 \text{ MeV}$



Fusion in der Sonne Kernfusion

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Masse

Geschichte der Forschung Bedingungen für d Fusion

Fusion in der Sonn

Fusionsreaktor

Magnetische Fusior

Trägheitsfusion

Erbrütung von

Tritium Sicherheit der Reaktoren Proton-Proton-I-Kette: 83,30 %

Proton-Proton-II-Kette: 16,68 %

• 2x ⁴He

Proton-Proton-III-Kette: 0,02 %

• 2x ⁴He

Fusion in der Sonne Kernfusion

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Masse

Geschichte der Forschung Bedingungen für die Fusion

Fusion in der Sonn

Fusionsreaktor
Magnetische Fusion
Trägheitsfusion
Erbrütung von
Tritium
Sicherheit der

Meiste Fusion findet im Kern statt

Größter Teil des Lebens eines Sternes: H → He

• Nachdem der H-Vorrat ausgeht: Schwerere Elemente, bis Fe

Schwerer als Fe: Supernova



Luca Kiebel

Masse

Kernfusio

Forschung

Fusion in der S

Wasserstoffhom

Fusionsreaktor

.

Trägheitsfusio

Erbrütung von

Sicherheit

Atombombe:

- Sprengstoff verdichtet Spaltmaterial
- -> Kettenreaktion wird ausgelöst

Wasserstoffbombe:

- Atombombe verdichtet Spaltmateria
- -> Fusionsreaktionen beginner



Kernfusion und Fusionsreaktoren Luca Kiebel

Atombombe:

- Sprengstoff verdichtet Spaltmaterial
- -> Kettenreaktion wird ausgelöst

Wasserstoffbombe:

- Atombombe verdichtet Spaltmaterial
- -> Fusionsreaktionen beginnen

Kernfusi

Bedingungen für o Fusion

Wasserstoffbomb

Magnetische Fusi Trägheitsfusion Erbrütung von Tritium

Sicherheit Reaktoren

Wasserstoffbombe Kernfusion

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Kiebe

Energie au Masse

Kernfus

Geschichte der Forschung

Bedingungen für o Fusion

Wasserstoffbom

Fusionsreakto

Magnetische Fusio

Erbrütung von

Sicherheit d

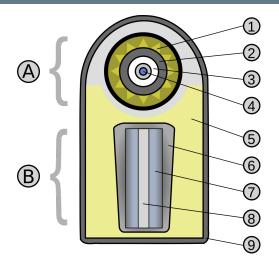


Abbildung: Wasserstoffbombe

Wasserstoffbombe Kernfusion

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Kiebe

Energie Masse

Kernfus

Geschicht

Bedingungen für

Fusion

Wasserstoffho

Eucloperoalsto

1 asionsicalition

Trägheitsfusio

Erbrütung von

Sicherheit

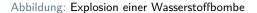












Gliederung

Kernfusion und Fusionsreaktoren Luca Kiebel

Äquivalenz von Masse und Energie

Kernfusion

Geschichte der

Geschichte der Forschung

Fusion
Fusion in der Sonr
Wasserstoffbombe

Bedingungen f
ür die Fusion

Fusionsreakto

Fusion in der SonneWasserstoffbombe

Trägheitsfusion Erbrütung von Tritium Sicherheit der Reaktoren

Section Fusion Fusio

- Magnetische Fusion (Tokamak / Stellarator)
- Trägheitsfusion
- Erbrütung von Tritium
- Sicherheit der Reaktoren

Magnetische Fusion Fusionsreaktor

Kernfusion und Fusionsreaktoren Luca Kiebel

Kernfusion

Geschichte der Forschung Bedingungen für d Fusion

Wasserstoffbombe

Magnetische Fusion

Trägheitsfusion
Erbrütung von
Tritium
Sicherheit der

- Meistverfolgter Entwicklungsweg f
 ür Gewinnung von Energie aus Kernfusion
- Fortgeschrittener und vielversprechender als Trägheitsfusion
- Plasma kann nicht in herkömmlichen Gefäßen gehalten werden
- -> Einschluss in B-Feld

Magnetische Fusion Fusionsreaktor

Kernfusion und Fusionsreaktoren Luca Kiebel

Masse Kernfusio

Geschichte der Forschung Bedingungen für d Fusion

Fusion in der Sonn Wasserstoffbombe

Magnetische Fusion

Trägheitsfusion Erbrütung von Tritium Sicherheit der Meistverfolgter Entwicklungsweg f
ür Gewinnung von Energie aus Kernfusion

- Fortgeschrittener und vielversprechender als Trägheitsfusion
- Plasma kann nicht in herkömmlichen Gefäßen gehalten werden
- -> Einschluss in B-Feld

Tokamak Fusionsreaktor

Kernfusion und Fusionsreaktoren Luca Kiebel

E----!- ----

Kernfusi

Kerntus

Forschung

Fusion

Fusion in der So

Wasserstoffbom

Fusionsreaktor

Magnetische Fusi

I ragheitstusio

Tritium

Sicherheit d

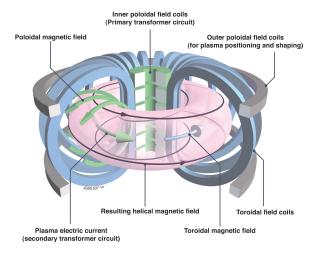


Abbildung: Tokamak-Prinzip

Tokamak - Funktion Fusionsreaktor

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Energie ai Masse

Geschichte der Forschung Bedingungen für d

Fusion in der Sonn Wasserstoffbombe

Magnetische Fusion

Erbrütung von Tritium Sicherheit der Plasma wird durch Hitze und Druck erzeugt

Plasma wird durch Magnete in Torusform gehalten

Im Plasma fusioniert Wasserstoff zu Proton-Proton-II-Kette

Stellarator Fusionsreaktor

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Kiebe

Masse

Kernfusi

Geschichte d

Forschung

Bedingungen für

.

Wasserstoffbom

Fusionsreaktor

Magnetische Fusi

Tragheitstu

Tritium

Sicherheit d

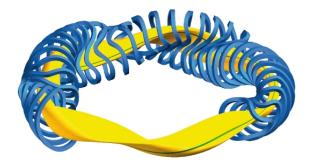


Abbildung: Stellarator-Prinzip



iviasse

Kernfusion Geschichte de

Forschung Bedingungen für d Fusion

Fusion in der Sonn Wasserstoffbombe

Fusionsreakto

Trägheitsfusion

Sicherheit der

Funktionsweise ähnelt der eines Tokamak, Form des Plasmas unterscheidet sich.

Trägheitsfusion Fusionsreaktor

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Energie aus

Kernfusi

Geschichte der Forschung Bedingungen für die

Fusion Fusion in der Soni

Wasserstoffbom

Fusionsreaktor

Trägheitsfusion

Sicherheit

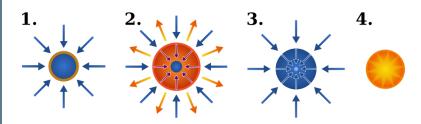


Abbildung: Zünden einer Trägheitsfusionsreaktion

긤

Erbrütung von Tritium aus Lithium-6 Fusionsreaktor

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Kiebe

Masse

Kernfusio

Geschichte der Forschung

Bedingungen für

Fusion in der Son

Wasserstoffbombe

Magnetische Fusior

Trägheitsfusion Erbrütung von

Tritium

• zu 90 %

 \bullet ⁶Li + n \rightarrow ⁴He + ³H + 4,8 MeV

Hohe Energieausbeute



Erbrütung von Tritium aus Lithium-7 Fusionsreaktor

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Kiebel

Masse

Kernfusion

Forschung

Bedingungen für die

Fusion in der Sonne

Fusionsreaktor

Magnetische Fusion

Erbrütung von Tritium

Sicherheit d

• zu 10 %

 \bullet ⁷Li + n \rightarrow ⁴He + ³H + n' - 2.5 MeV

- Neutron nicht verbraucht
- Hohe Energieschwelle



Kernfusion und Fusionsreaktoren Luca Kiebel

Energie ai Masse

Kernfusion

Geschichte der
Forschung

Bedingungen für

Fusion in der Sonr

Fusionsreaktor
Magnetische Fus
Trägheitsfusion
Erbrütung von

Sicherheit der Reaktoren

- Keine Kettenreaktionen -> kein Super-GAU
- Ohne Kühlung kommt Fusionsreaktion nicht zustande
- Halbwertszeit von Tritium nur 12,3 Jahre



Energie au Masse

Geschichte der Forschung Bedingungen für

Fusion Fusion in der Sonne Wasserstoffbombe

Fusionsreaktor Magnetische Fusion Trägheitsfusion Erbrütung von

Sicherheit de Reaktoren

- Tritium ist leicht -> kann durch Lecks entweichen
- Beta-Strahlung kann beim einatmen Zellen schaden
- Bauteile können durch Neutronenstrahlung aktiviert werden
- 10 % der Bauteile für 100 Jahre verstrahlt



Fusionsreaktor

Masse

Kernfusion

Geschichte der Forschung

Fusion in der Soi

Wasserstoffbomb

Fusionsreakto

Trägheitsfusion

Erbrütung von Tritium

Sicherheit d Reaktoren

Kernfusion und Fusionsreaktoren

Luca Kiebel

Hans-Böckler-Berufskolleg

20. Februar 2018