

Riemann Geometrie

Basis für die allgemeine Relativitätstheorie

Huber Stefan
Rathgeb Christian
Walkner Stefan

Universität Salzburg
Angewandte Informatik

10. Jänner 2005

Inhalt

- 1 Riemanns Leben
- 2 Riemann'sche Geometrie
 - Euklidische Geometrie
 - Nichteuklidische Geometrie
 - Krümmung und Raumzeit
- 3 Relativitätstheorie
 - Spezielle Relativitätstheorie
 - Allgemeine Relativitätstheorie
 - Geometrische Deutung

Riemanns Leben



- Geburt und Kindheit
 - Geburt am 17. September 1826 in Breselenz (Niedersachsen)

Riemanns Leben



- Geburt und Kindheit
 - Geburt am 17. September 1826 in Breselenz (Niedersachsen)
- Schulzeit
 - 1842 Untersekunda (10. Klasse) Johanneum Lüneburg (Niedersachsen)

Riemanns Leben



• Studium

- 1846 Studium in Göttingen
- 1847 Studium in Berlin
- 1849 Doktorarbeit in Göttingen (Veröffentlichung 1851)
- 1854 Habilitation (enthält auch das Riemannsche Integral)

Riemanns Leben



- Studium
 - 1846 Studium in Göttingen
 - 1847 Studium in Berlin
 - 1849 Doktorarbeit in Göttingen (Veröffentlichung 1851)
 - 1854 Habilitation (enthält auch das Riemannsche Integral)
- Lebensende
 - Erkrankung und Genesungsaufenthalte in Italien
 - 20. Juli 1866 am Lago Maggiore

Klassische Geometrie

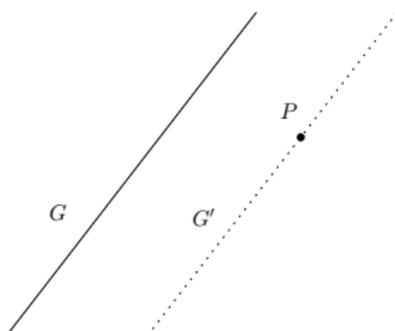
- Euklidische Axiome von Euklid (300 v. Chr.)
 - Man kann eine gerade Strecke von einem Punkt zu einem anderen Punkt ziehen
 - Eine Gerade ist die kürzeste Verbindung zwischen zwei Punkten
 - wesentliche Annahme der Euklidischen Geometrie:
Parallelaxiom
Für alle Geraden G und einen nicht auf dieser Gerade liegenden Punkt P gibt es genau eine Gerade G' die P beinhaltet und G nicht schneidet

Klassische Geometrie

- Euklidische Axiome von Euklid (300 v.Chr.)
 - Man kann eine gerade Strecke von einem Punkt zu einem anderen Punkt ziehen
 - Eine Gerade ist die kürzeste Verbindung zwischen zwei Punkten
 - wesentliche Annahme der Euklidischen Geometrie:

Parallelaxiom

Für alle Geraden G und einen nicht auf dieser Gerade liegenden Punkt P gibt es genau eine Gerade G' die P beinhaltet und G nicht schneidet

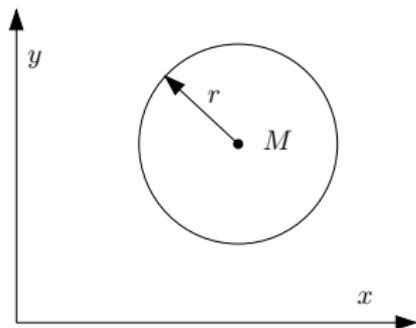


Analytische Geometrie

- Verbindung zwischen Geometrie und Algebra
- algebraische Darstellung geometrischer Figuren
- Beispiel:

Kreisgleichung im R^2 :

$$(x_p - x_m)^2 + (y_p - y_m)^2 = r^2$$



Nichteuklidische Geometrie

Neue Systeme durch die Arbeit mit Euklids Parallellaxiom

Nichteuklidische Geometrie

Neue Systeme durch die Arbeit mit Euklids Parallellaxiom

Beispiel: *Oberfläche einer Kugel*

- Klassische Geometrie lässt sich betreiben
- Gerade wird zu Längenkreis
- Alle Axiome gelten außer das Parallellaxiom!

Der Winkelsummensatz

Die Winkelsumme eines Dreiecks ist gleich der Summe zweier rechter Winkel

Folgerung

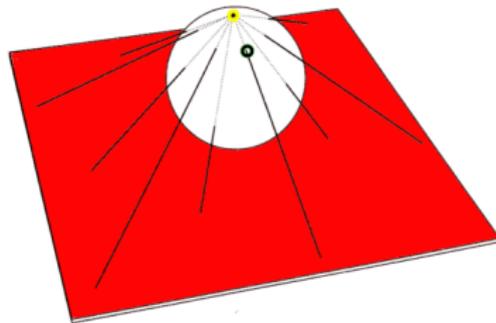
Gauß und Riemann konnten beweisen: Axiome sind widerspruchsfrei, falls

- Winkelsumme $> 180^\circ$
- Krümmungsmaß $k > 0$

Riemann'sche Zahlenkugel

- Kugel wird auf Ebene "gelegt"
- \Rightarrow Parallellaxiom gilt hier nicht

$$\frac{1}{k} = \text{Radius der Kugel}$$

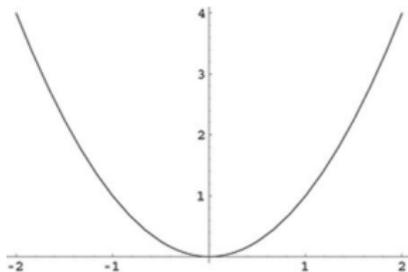


Zusammenfassung

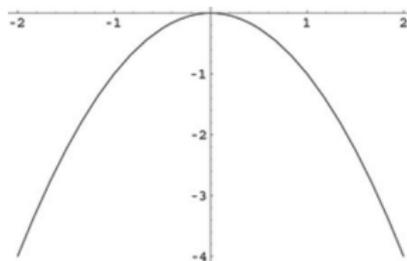
	Euklid	Riemann
Krümmungsmaß k	0	> 0
Parallele "Geraden"	1	0
Dreieckswinkelsumme	180°	$> 180^\circ$
Parallele "Ebenen"	1	0

Krümmung

Krümmung von Funktionen



(a) Links gekrümmt



(b) Rechts gekrümmt

Riemann'scher Krümmungstensor

- Berechnung durch Differentialgeometrie
- Beschreibt Krümmung der Raumzeit

Raumzeit

- Raum und Zeit zu einem einheitlichen 4-dimensionalen Gebilde verschmolzen
- Ein Punkt wird zu einem 4-dimensionalen Vektor.

$$\text{Ereignis } p = \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \\ ct \end{pmatrix}$$

$$r = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2 - (ct)^2}$$

Spezielle Relativitätstheorie

- 1905 von A. Einstein veröffentlicht

Spezielle Relativitätstheorie

- 1905 von A. Einstein veröffentlicht
- Inertialsystem:
Ein kräftefreies in der Raumzeit lokalisiertes System

Spezielle Relativitätstheorie

- 1905 von A. Einstein veröffentlicht
- Inertialsystem:
Ein kräftefreies in der Raumzeit lokalisiertes System
- Relativitätsprinzip:
In allen Inertialsystemen werden die Naturgesetze durch die selben Gleichungen beschrieben

Spezielle Relativitätstheorie

- 1905 von A. Einstein veröffentlicht
- Inertialsystem:
Ein kräftefreies in der Raumzeit lokalisiertes System
- Relativitätsprinzip:
In allen Inertialsystemen werden die Naturgesetze durch die selben Gleichungen beschrieben
- Konstanz der Lichtgeschwindigkeit:
Die Lichtgeschwindigkeit ist in allen Inertialsystemen gleich
 $c \approx 299.792 \frac{\text{km}}{\text{s}}$

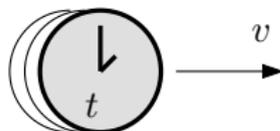
Folgerungen

- Zeit, Raum und Masse eines anderen Inertialsystems hängen von dessen Relativgeschwindigkeit ab:

$$t = t' \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$l = l' \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

$$m = m' \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$



- Energie ist äquivalent zu Masse:

$$E = mc^2$$

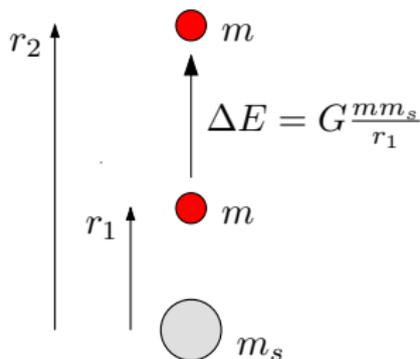
Allgemeine Relativitätstheorie

- 1915 von A. Einstein veröffentlicht
- Gravitationsfelder beeinflussen Uhren und Maßstäbe

Allgemeine Relativitätstheorie

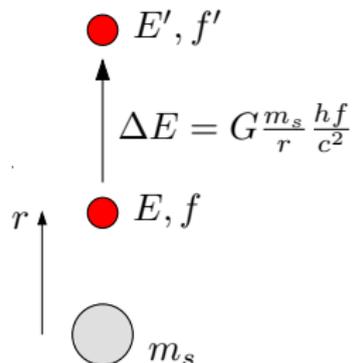
- 1915 von A. Einstein veröffentlicht
- Gravitationsfelder beeinflussen Uhren und Maßstäbe
- Gedankenexperiment:
 - Ein Photon p entfernt sich von einer Masse m_s
 - Das Photon p befindet sich im Gravitationsfeld der Masse m_s
 - Es verliert an Energie und somit an Frequenz

Entfernen von einer Masse



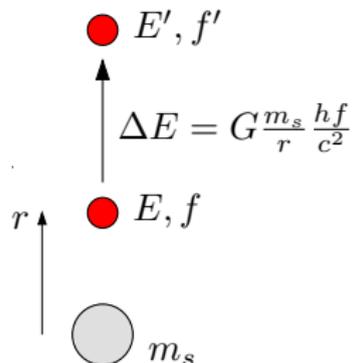
- Die Masse m entfernt sich von einer Masse m_s vom Abstand r_1 zum Abstand r_2
- Die Energie die aufgewendet wird: $\Delta E = G \frac{m m_s}{r_1} - G \frac{m m_s}{r_2}$
- Für $r_2 \gg r_1 \Rightarrow \Delta E = G \frac{m m_s}{r_1}$

Gedankenexperiment



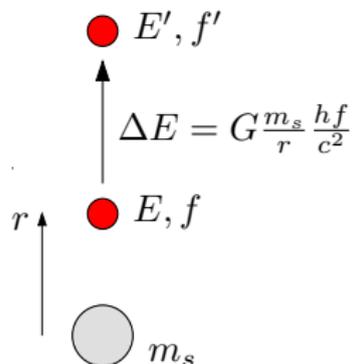
- $E = mc^2 = hf \Rightarrow m = \frac{E}{c^2} = \frac{hf}{c^2}$

Gedankenexperiment



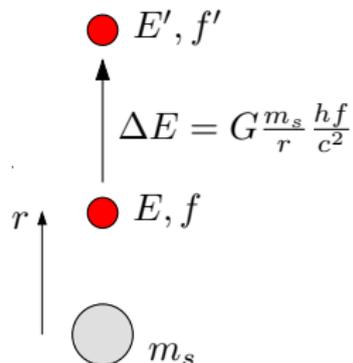
- $E = mc^2 = hf \Rightarrow m = \frac{E}{c^2} = \frac{hf}{c^2}$
- $\Delta E = G \frac{mm_s}{r} = G \frac{m_s}{r} \frac{hf}{c^2}$

Gedankenexperiment



- $E = mc^2 = hf \Rightarrow m = \frac{E}{c^2} = \frac{hf}{c^2}$
- $\Delta E = G \frac{mm_s}{r} = G \frac{m_s}{r} \frac{hf}{c^2}$
- $E' = hf' = hf - \Delta E = hf - G \frac{m_s}{r} \frac{hf}{c^2} = hf \left(1 - G \frac{m_s}{rc^2}\right)$

Gedankenexperiment



- $E = mc^2 = hf \Rightarrow m = \frac{E}{c^2} = \frac{hf}{c^2}$
- $\Delta E = G \frac{mm_s}{r} = G \frac{m_s}{r} \frac{hf}{c^2}$
- $E' = hf' = hf - \Delta E = hf - G \frac{m_s}{r} \frac{hf}{c^2} = hf \left(1 - G \frac{m_s}{rc^2}\right)$
- $f' = f \left(1 - G \frac{m_s}{rc^2}\right)$

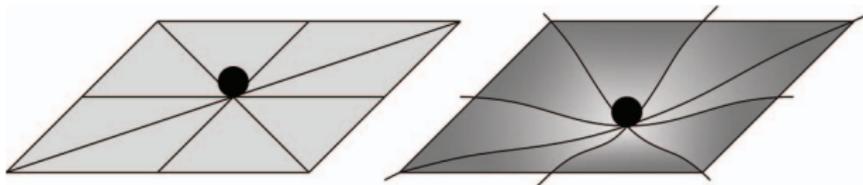
Deutung des Experiments

- $f' = f \left(1 - G \frac{m_s}{rc^2}\right)$
- Die Frequenz f' sinkt mit der Entfernung von m_s .
- Die allgemeine Relativitätstheorie besagt weiters:

$$t = t' \frac{1}{1 - G \frac{m_s}{rc^2}} \quad l = l' \frac{1}{1 - G \frac{m_s}{rc^2}}$$

Geometrische Deutung

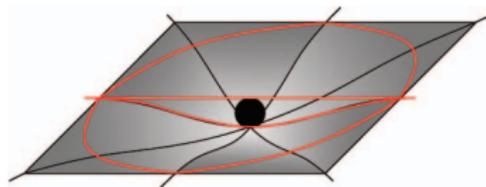
- $l = l' \frac{1}{1 - G \frac{m_s}{rc^2}}$
- Mit sinkendem r steigt $l \Rightarrow$ Der Raum dehnt sich in der Nähe von m_s



- Keine euklidische Geometrie
- Riemann gewinnt an Bedeutung in der Physik

Folgen

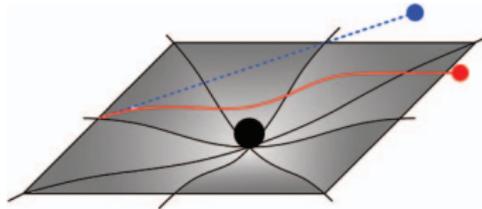
- Eine Geometer mißt Umfang u und Durchmesser d eines Kreises
- In der euklidischen Geometrie gilt: $u = \pi d$.
- Im gekrümmten Raum nicht



- $\pi_{Euklid} = 3,141592.653\dots$ $\pi_{Sonne} = 3,141592.248\dots$

Folgen

- Das Gravitationsfeld lenkt Lichtbahnen ab
- Planeten erscheinen an Positionen, wo sie nicht sind



- Lichtstrahlen in Sonnennähe werden um $1,75''$ abgelenkt

Danksagung

Wir danken für die Aufmerksamkeit.