### ALBERT EINSTEIN

### Grundzüge der Relativitätstheorie



#### Albert Einstein



### Grundzüge der Relativitätstheorie

Translated by:
Good Translator

Published by: Springer

# Vorwort zur 1. Auflage der "Vier Vorlesungen über Relativitätstheorie" In der vorliegenden Ausarbeitung von vier Vorträ-

und mathematische Methoden der Relativitätstheorie zusammenfassen. Dabei habe ich mich bemüht, alles weniger Wesentliche wegzulassen, das Grundsätzliche aber doch so zu behandeln, daß das Ganze als Einführung für alle diejenigen dienen kann, welche die Elemente der höheren Mathematik beherr-

schen, aber nicht allzuviel Zeit und Mühe auf den

gen, die ich an der Universität Princeton im Mai 1921 gehalten habe, wollte ich die Hauptgedanken

Gegenstand verwenden wollen. Auf Vollständigkeit kann diese kurze Darlegung selbstverständlich keinen Anspruch machen, zumal ich die feineren, mehr mathematisch interessanten Entwicklungen, welche sich auf Variationsrechnung gründen, nicht behandelt habe. Mein Hauptziel war es, das Grundsätzliche in dem ganzen Gedankengang der Theorie klar hervortreten zu lassen.

Januar 1922

A. EINSTEIN

### Raum und Zeit in der vorrelativistischen Physik 2

21

24

Inhaltsverzeichnis

zung)

Spezielle Relativitätstheorie

Allgemeine Relativitätstheorie 23
Allgemeine Relativitätstheorie (Fortset-

Namen- und Sachverzeichnis 25

Raum und Zeit in der vorrelativis-

tischen Physik

Die Relativitätstheorie ist aufs engste verbunden mit

Die Relativitätstheorie ist aufs engste verbunden mit der Theorie von Raum und Zeit. Deshalb soll mit einer kurzen Untersuchung des Ursprungs unserer Ideen von Raum und Zeit begonnen werden, obwohl ich

weiß, daß ich mich dabei auf strittiges Gebiet begebe. Alle Wissenschaft, sei es Naturwissenschaft oder

Wie hängen die geläufigen Ideen über Raum und Zeit mit dem Charakter unserer Erlebnisse zusammen? Die Erlebnisse eines Menschen erscheinen uns als in eine Erlebnisreihe eingeordnet, in welcher die einzelnen unserer Erinnerung zugänglichen Einzelerlebnisse nach dem nicht weiter zu analysierenden Kriterium des "Früher" und "Später" geordnet erscheinen. Es besteht also für das Individuum eine Ich-Zeit oder subjektive Zeit. Diese ist an sich nichts Meßbares. Ich kann zwar den Erlebnissen Zahlen zuordnen, derart, daß dem späteren Erlebnis eine größere Zahl zugeord-

Psychologie, sucht in gewisser Weise unsere Erlebnisse zu ordnen und in ein logisches System zu bringen.

nung bleibt zunächst in hohem Maße willkürlich. Ich kann jedoch die Art dieser Zuordnung weiter fixieren durch eine Uhr, indem ich den durch sie vermittelten Erlebnisablauf mit dem Ablauf der übrigen Erlebnisse vergleiche. Unter einer Uhr versteht man ein Ding, welches abzählbare Erlebnisse liefert und noch ande-

net wird als dem früheren, aber die Art dieser Zuord-

re Eigenschaften besitzt, von denen im folgenden die Rede sein wird. Verschiedene Menschen können mit Hilfe der miteinander vergleichen. Dabei zeigt sich, daß gewisse sinnliche Erlebnisse verschiedener Menschen einander entsprechen, während bei anderen ein solches Entsprechen nicht festgestellt werden kann. Jenen sinnlichen Erlebnissen verschiedener Individuen, welche einander entsprechen und demnach in gewissem Sinne überpersönlich sind, wird eine Realität gedanklich zugeordnet. Von ihr, daher mittelbar von der Gesamtheit jener Erlebnisse, handeln die Naturwissenschaften, speziell auch deren elementarste, die Physik. Relativ konstanten Erlebniskomplexen solcher Art entspricht der Begriff des physikalischen Körpers,

Sprache ihre Erlebnisse bis zu einem gewissen Grade

speziell auch des festen Körpers. Die Uhr ist auch ein Körper bzw. ein körperliches System in diesem Sinne. Zum Wesen der Uhr gehört außerdem, daß die an ihr gezählten gleichartigen Teilvorgänge der Erlebnisfolge als einander gleich angesehen werden dürfen.

ge als einander gleich angesehen werden dürfen.

Begriffe und Begriffssysteme erhalten die Berechtigung nur dadurch, daß sie zum Überschauen von

tigung nur dadurch, daß sie zum Überschauen von Erlebniskomplexen dienen; eine andere Legitimation gibt es für sie nicht. Es ist deshalb nach meiner Überzeugung einer der verderblichsten Taten der

der Naturwissenschaft aus dem der Kontrolle zugänglichen Gebiete des Empirisch-Zweckmäßigen in die unangreifbare Höhe des Denknotwendigen (Apriorischen) versetzt haben. Denn wenn es auch ausgemacht ist, daß die Begriffe nicht aus den Erlebnissen durch Logik (oder sonstwie) abgeleitet werden können, sondern in gewissem Sinn freie Schöpfungen des menschlichen Geistes sind, so sind sie doch ebensowenig unabhängig von der Art der Erlebnisse, wie etwa die Kleider von der Gestalt der menschlichen Leiber. Dies gilt im besonderen auch von unseren Begriffen über Zeit und Raum, welche die Physiker – von Tatsachen gezwungen – aus dem Olymp des Apriori herunterholen mußten, um sie reparieren und wieder in Wir kommen nun zu den räumlichen Begriffen

Philosophen, daß sie gewisse begriffliche Grundlagen

einen brauchbaren Zustand setzen zu können.

Wir kommen nun zu den räumlichen Begriffen und Urteilen. Auch hier ist es unerläßlich, die Beziehung der Erlebnisse zu den Begriffen streng ins Auge zu fassen. Auf diesem Gebiete scheint mir Poincaré

zu fassen. Auf diesem Gebiete scheint mir POINCARÉ die Wahrheit besonders klar erfaßt zu haben in der Darstellung, welche er in seinem Buche: "La science et l'hypothèse" gegeben hat. Unter allen Veränderun-

gen, welche wir an festen Körpern wahrnehmen, sind diejenigen durch Einfachheit ausgezeichnet, welche durch willkürliche Bewegungen unseres Körpers rückgängig gemacht werden können; Poincaré nennt sie "Änderungen der Lage". Durch bloße Lagenänderungen kann man zwei Körper "aneinander anlegen". Das Fundament der Geometrie (Kongruenzsätze) bezieht sich auf die Gesetze, welche jene Lagerungsmöglichkeiten beherrschen. Für den Raumbegriff scheint uns folgendes wesentlich. Man kann durch Anlegen von Körpern B, C... an einen Körper A neu Körper bilden, wir wollen sagen, den Körper  $\lambda$  fortsetzen. Man kann einen Körper A so fortsetzen, daß er mit jedem anderen Körper X zur Berührung kommt. Wir können den Inbegriff aller Fortsetzungen des Körpers A als den "Raum des Körpers A" bezeichnen. Dann gilt, daß alle Körper sich "im Raum des (beliebig gewählten) Körpers A" befinden. Man kann in diesem Sinne nicht von dem "Raum" schlechthin, sondern nur von dem "zu einem Körper A gehörigen Raum" reden. Allerdings spielt im Alltagsleben der Körper Erdkruste eine so dominierende Rolle in der Beurtei-

lung der Lagenverhältnisse der Körper, daß er zu dem

sen verhängnisvollen Irrtum auszuschließen, nur von "Bezugskörper" oder "Bezugsraum" reden. Erst die allgemeine Relativitätstheorie hat eine Verfeinerung dieses Begriffes nötig gemacht, wie wir später sehen werden.

Ich will nicht näher auf diejenigen Eigenschaften des Bezugsraumes eingehen, welche dazu geführt haben, als Element des Raumes den Punkt einzuführen

ernstlich nicht zu verteidigenden Begriff des Raumes (schlechthin) geführt hat. Wir wollen aber, um die-

wenig will ich zu analysieren versuchen, durch welche Eigenschaften des Bezugsraumes der Begriff der stetigen Punktreihe oder Linie gerechtfertigt sei. Sind aber diese Begriffe nebst ihrer Beziehung zum festen Körper der Erlebniswelt gegeben, so ist leicht zu sagen, was unter der Dreidimensionalität des Raumes zu verstehen ist, nämlich die Aussage: Jedem Punkt lassen sich drei Zahlen  $x_1, x_2$  und  $x_3$  (Koordinaten)

zuordnen, derart, daß diese Zuordnung umkehrbar eindeutig ist, und daß sich  $x_1$ ,  $x_2$  und  $x_3$  stetig ändern, wenn der zugehörige Punkt eine stetig Punkt-

reihe (Linie) beschreibt.

und den Raum als Kontinuum aufzufassen. Ebenso-

kann z. B. wie folgt ausgedrückt werden. Zwei an einem festen Körper markierte Punkte bilden eine Strecke. Eine solche kann in mannigfacher Weise gegenüber dem Bezugsraume ruhend gelagert werden. Wenn nun die Punkte dieses Raumes so durch Koor-

dinaten  $x_1, x_2, x_3$  bezeichnet werden können, daß die Koordinatendifferenzen  $\Delta x_1, \Delta x_2, \Delta x_3$  der Streckenpunkte bei jeder Lagerung der Strecke die nämliche

Quadratsumme

Strecke.

Die vorrelativistische Physik setzt voraus, daß die Lagerungsgesetze idealer fester Körper der euklidischen Geometrie gemäß seien. Was dies bedeutet,

 $s^2 = \Delta x_1^2 + \Delta x_2^2 + \Delta x_3^2 \tag{1}$  liefern, so nennt man den Bezugsraum Euklidisch und die Koordinaten kartesische<sup>1)</sup>. Es genügt hierfür sogar, diese Annahme in der Grenze für unend-

lich kleine Strecken zu machen. In dieser Annahme liegen einige weniger spezielle enthalten, auf die wir ihrer grundlegenden Bedeutung wegen aufmerksam 

1) Diese Relation muß gelten für beliebige Wahl des Anfangspunktes und der Richtung (Verhältnis  $\Delta x_1 : \Delta x_2 : \Delta x_3$ ) der

Diese beiden Voraussetzungen, welche für die Geometrie und überhaupt für die messende Physik von grundlegender Bedeutung sind, entstammen natürlich der Erfahrung; sie beanspruchen in der allgemeinen Relativitätstheorie allerdings nur für (gegenüber

per und Bezugsräume Gültigkeit. Die Größe s nennen wir die Länge der Strecke.

astronomischen Dimensionen) unendlich kleine Kör-

machen wollen. Erstens nämlich wird vorausgesetzt, daß man einen idealen festen Körper beliebig bewegen könne. Zweitens wird vorausgesetzt, daß das Lagerungsverhalten idealer fester Körper in dem Sinne unabhängig vom Material des Körpers und von seinen Ortsänderungen ist, daß zwei Strecken, welche einmal zur Deckung gebracht werden können, stets und überall zur Deckung gebracht werden können.

Damit diese eindeutig bestimmt sei, muß die Länge einer bestimmten Strecke willkürlich festgesetzt, z. B. gleich 1 gesetzt werden (Einheitsmaßstab). Dann sind

gleich 1 gesetzt werden (Einheitsmaßstab). Dann sind die Längen aller übrigen Strecken bestimmt. Setzt man die  $x_{\nu}$  linear abhängig von einem Parameter  $\lambda$ 

$$x_{\nu} = a_{\nu} + \lambda b_{\nu},$$

ziell folgert man leicht, daß man durch n-maliges Abtragen einer Strecke s auf einer Geraden eine Strecke von der Länge  $n \cdot s$  erhält. Eine Länge bedeutet also das Ergebnis einer längs einer Geraden ausgeführten Messung mit Hilfe des Einheitsmaßstabes; sie hat ebenso wie die gerade Linie.eine vom Koordinatensystem unabhängige Bedeutung, wie aus dem Folgenden hervorgeht.

Wir kommen nun zu einem Gedankengang, der in analoger Weise in der speziellen und allgemeinen

so erhält man eine Linie, welche alle Eigenschaften der Geraden der euklidischen Geometrie besitzt. Spe-

Relativitätstheorie eine Rolle spielt. Wir fragen: Gibt es außer den verwendeten kartesischen Koordinaten noch andere gleichberechtigte? Die Strecke hat eine von der Koordinatenwahl unabhängige physikalische Bedeutung, ebenso also auch die Kugelfläche, wel-

che man erhält als Ort der Endpunkte aller gleichen Strecken, welche man von einem beliebigen Anfangspunkt des Bezugsraumes aus abträgt. Sind sowohl  $x_{\nu}$  als auch  $x'_{\nu}$  ( $\nu$  von 1 bis 3) kartesische Koordinaten unseres Bezugsraumes, so wird die Kugelfläche in bezug auf jene beiden Koordinatensysteme durch die

 $\sum \Delta x_{\nu}^{2} = \text{konst.}$  $\sum \Delta x_{\nu}^{\prime 2} = \text{konst.}$ 

Gleichungen ausgedrückt:

Wie müssen sich die  $x'_{\nu}$  aus den  $x_{\nu}$  ausdrücken, damit die Gleichungen (2) und (2a) äquivalent seien? Denkt

(2)(2a)

kann man für genügend kleine  $\Delta x_{\nu}$  nach dem Tay-Lorschen Satze setzen:

$$\Delta x_{\nu}' = \sum_{\alpha} \frac{\partial x_{\nu}'}{\partial x_{\alpha}} \, \Delta x_{\alpha} + \frac{1}{2} \sum_{\alpha\beta} \frac{\partial^{2} x_{\nu}'}{\partial x_{\alpha} \, \partial x_{\beta}} \, \Delta x_{\alpha} \, \Delta x_{\beta} \dots$$

man sich die  $x'_{\nu}$  in Funktion der  $x_{\nu}$  ausgedrückt, so

Setzt man dies in (2a) ein und vergleicht mit (1), so

sieht man, daß die  $x'_{\nu}$  lineare Gleichungen der  $x_{\nu}$  sein müssen. Setzt man demgemäß

$$x_{\nu}' = a_{\nu} + \sum b_{\nu\alpha} x_{\alpha} \tag{3}$$

$$x_{\nu} = a_{\nu} + \sum_{\alpha} b_{\nu\alpha} x_{\alpha}$$
 (3)

oder

 $\Delta x_{\nu}' = \sum_{\alpha} b_{\nu\alpha} \, \Delta x_{\alpha}$ (3a)  $(\lambda \text{ von den unabhängig}).$  Hieraus folgt zunächst, daß  $\lambda$  eine Konstante sein muß. Setzt man zunächst  $\lambda=1,$  so liefern (2b) und (3a) die Bedingungen

 $\sum \Delta x_{\nu}^{\prime 2} = \lambda^2 \sum \Delta x_{\nu}^2$ 

(2b)

(4)

so drückt sich die Äquivalenz der Gleichungen (2)

und (2a) in der Form aus

wobei  $\Delta_{\alpha\beta} = 1$  oder  $\Delta_{\alpha\beta} = 0$  ist, je nachdem  $\alpha = \beta$  oder  $\alpha \neq \beta$ . Die Bedingungen (4) heißen Orthogonalitätsbedingungen, die Transformationen (3), (4) lineare orthogonale Transformationen. Verlangt man,

 $\sum b_{\nu\alpha}b_{\nu\beta} = \Delta_{\alpha\beta} \,,$ 

daß  $s^2 = \sum \Delta x_{\nu}^2$  für jedes Koordinatensystem gleich dem Quadrat der Länge sei und daß stets mit dem gleichen Einheitsmaßstabe gemessen werde, so muß  $\lambda = 1$  sein. Dann sind die linearen orthogonalen Transformationen die einzigen, welche den Übergang

von einem kartesischen Koordinatensystem eines Bezugsraumes zu einem anderen vermitteln. Man erkennt, daß bei Anwendung solcher Transformationen

die Umkehrung der Gleichungen (3a), indem wir beiderseits mit  $b_{\nu\beta}$  multiplizieren und über  $\nu$  summieren. Man erhält  $\sum b_{\nu\beta} \, \Delta x'_{\nu} = \sum_{\nu\alpha} b_{\nu\alpha} b_{\nu\beta} \, \Delta x_{\alpha}$ 

die Gleichungen einer Geraden wieder in die Gleichungen einer Geraden übergehen. Wir bilden noch

$$= \sum_{\alpha}^{\nu\alpha} \Delta_{\alpha\beta} \, \Delta x_{\alpha} = \Delta x_{\beta} \,.$$
 Dieselben Koeffizienten  $b$  vermitteln also auch die inverse Substitution der  $\Delta x_{\nu}$ . Geometrisch ist  $b_{\nu\alpha}$  der

(5)

Kosinus des Winkels zwischen der  $x'_{\nu}$ -Achse und der  $x_{\alpha}$ -Achse. Zusammenfassend können wir sagen: In der eukli-

dischen Geometrie gibt es (in einem gegebenen Bezugsraume) bevorzugte Koordinatensysteme, die kartesischen, welche auseinander durch lineare orthogo-In solchen Koordinaten drückt sich der mit dem Maß-

nale Transformation der Koordinaten hervorgehen. stab meßbare Abstand s zweier Punkte des Bezugsraumes in besonders einfacher Weise aus. Auf die-

sen Begriff des Abstandes läßt sich die ganze Geometrie gründen. In der gegebenen Darstellung bezieht Verhalten dieser Dinge, welche zutreffend oder auch unzutreffend sein können. Gewöhnlich pflegt man die Geometrie so zu lehren, daß eine Beziehung der Begriffe zu den Erleb-

sich die Geometrie auf wirkliche Dinge (feste Körper), und ihre Sätze sind Behauptungen über das

nissen nicht hergestellt wird. Es hat auch Vorteile, dasjenige, was an ihr rein logisch und von der prinzipiell unvollkommenen Empirie unabhängig ist, zu isolieren. Der reine Mathematiker kann sich damit begnügen. Er ist zufrieden, wenn seine Sätze richtig, d. h. ohne logische Fehler aus den Axiomen abge-

leitet sind. Die Frage, ob die euklidische Geometrie wahr ist oder nicht, hat für ihn keinen Sinn. Für unseren Zweck aber ist es nötig, den Grundbegriffen der Geometrie Naturobjekte zuzuordnen; ohne eine solche Zuordnung ist die Geometrie für den Physiker gegenstandslos. Für den Physiker hat es daher wohl

einen Sinn, nach der Wahrheit bzw. dem Zutreffen der geometrischen Sätze zu sprechen. Daß die so interpretierte euklidische Geometrie nicht nur Selbst-

verständliches, d. h. durch Definitionen logisch Be-

Zwischen n Punkten des Raumes gibt es  $\frac{1}{2}n(n-1)$ Abstände  $s_{\mu\nu}$ ; zwischen diesen und den 3n Koordinaten bestehen die Relationen

dingtes ausspricht, erkennt man durch folgende einfache Überlegung, welche von Helmholtz herrührt:

$$s_{\mu\nu}^2 = \left(x_{1(\mu)} - x_{1(\nu)}\right)^2 + \left(x_{2(\mu)} - x_{2(\nu)}\right)^2 + \cdots \quad (6)$$
 Aus diesen  $\frac{n(n-1)}{2}$  Gleichungen lassen sich die  $3n$  Koordinaten eliminieren, aus welcher Eliminati-

on mindestens  $\frac{n(n-1)}{2} - 3n$  Gleichungen zwischen den  $s_{\mu\nu}$  folgen müssen<sup>1)</sup>. Da die  $s_{\mu\nu}$  meßbare Größen

sind, die ihrer Definition nach voneinander unabhängig sind, brauchen diese Beziehungen zwischen den  $s_{\mu\nu}$  a priori nicht zu bestehen.

Aus dem Vorhergehenden zeigt sich, daß die Transformationsgleichungen (3), (4) für die euklidische Geometrie eine fundamentale Bedeutung besit-

zen, indem sie den Übergang von einem kartesischen

Koordinatensystem zu einem anderen beherrschen.  $^{1)}$ In Wahrheit sind es  $\frac{n(n-1)}{2}-3n+6$  Gleichungen.

bare Abstand s zweier Punkte durch die Gleichung  $s^2 = \sum \Delta x_{\nu}^2$ ausdrückt. Sind  $K_{x_{ij}}$  und  $K'_{x'_{ij}}$  zwei kartesische Koor-

Das kartesische Koordinatensystem zeichnet sich dadurch aus, daß sich in bezug auf jedes solche der meß-

$$\sum \Delta x_{\nu}^2 = \sum \Delta x_{\nu}^{\prime 2} .$$

dinatensysteme, so gilt

vermöge der zwischen x' und x bestehenden linearen orthogonalen Transformationsgleichungen, und die rechte Seite unterscheidet sich von der linken nur dadurch, daß die  $x_{\nu}$  durch die  $x'_{\nu}$  ersetzt sind. Man drückt diesen Sachverhalt durch die Aussage

Die rechte Seite ist der linken identisch gleich

aus:  $\sum \Delta x_{\nu}^2$  ist eine Invariante bezüglich linearer orthogonaler Transformationen. Offenbar haben in der

euklidischen Geometrie nur solche (und alle solche) Größen eine objektive (von der besonderen Wahl des kartesischen Systems unabhängige) Bedeutung, welche sich durch eine Invariante (bezüglich linearer or-

thogonaler Koordinaten) ausdrücken lassen. Hierauf beruht es, daß die Invariantentheorie, welche sich mit

Als zweites Beispiel einer geometrischen Invariante nenne ich die Größe eines Volumens. Dasselbe drückt sich in der Form aus:

den Strukturgesetzen der Invariante beschäftigt, für

die analytische Geometrie von Bedeutung ist.

$$V = \iiint dx_1\,dx_2\,dx_3\,.$$
 In der Tat ist nach dem JACOBI  
schen Transformati-

onssatze

$$\iiint dx_1' dx_2' dx_3' = \iiint \frac{\partial(x_1', x_2', x_3')}{\partial(x_1, x_2, x_3)} dx_1 dx_2 dx_3,$$
wobei der Integrand im letzten Integral die Funktio

wobei der Integrand im letzten Integral die Funktionaldeterminante der  $x'_{\nu}$  nach den  $x_{\nu}$  bedeutet, welche

nach (3) gleich der Determinante  $|b_{\mu\nu}|$  der Substitutionskoeffizienten  $b_{\nu\alpha}$  ist. Bildet man die Determi-

nante der  $\delta_{\mu\alpha}$  der Gleichung (4), so erhält man unter Anwendung des Multiplikationstheorems der Deter-

Anwending des Multiplikationstheorems der Determinanten 
$$1 = \left| \delta_{\alpha\beta} \right| = \left| \sum_{\nu} b_{\nu\alpha} b_{\nu\beta} \right| = \left| b_{\mu\nu} \right|^2;$$

 $1 = \left| \delta_{\alpha\beta} \right| = \left| \sum_{\nu} b_{\nu\alpha} b_{\nu\beta} \right| = \left| b_{\mu\nu} \right|^2;$ (7) $|b_{\mu\nu}| = \pm 1$ .

solche gehen aus stetiger Änderung des Koordinatensystems hervor), so ist also V eine Invariante.

Die Invariante ist aber nicht die einzige Form, welche gestattet, von der speziellen Wahl der kartesi-

Beschränkt man sich auf diejenigen Transformationen, welche die Determinante +1 haben<sup>1)</sup> (und nur

schen Koordinaten unabhängige Aussagen zum Ausdruck zu bringen. Andere Ausdrucksmittel sind die Vektoren und Tensoren. Es handle sich z. B. um die Aussage, daß Punkte mit den (laufenden) Koordinaten  $x_{\nu}$  auf einer Geraden liegen. Dann gilt

$$x_{\nu}-A_{\nu}=\lambda B_{\nu}\quad \nu \text{ von 1 bis 3}\,.$$
 Ohne Beschränkung der Allgemeinheit kann hierbei

$$\Sigma B_{\nu}^2 = l$$

net. Der Unterschied zwischen beiden ist jedem Physiker und Ingenieur geläufig. Interessant ist, daß man Rechtssysteme bzw. Linkssysteme an sich nicht geometrisch definieren kann,

wohl aber die Gegensätzlichkeit beider Typen.

gesetzt werden.

1) Es gibt also zweierlei kartesische Koordinatensysteme,

welche man als "Rechtssysteme" und "Linkssysteme" bezeichnet. Der Unterschied zwischen beiden ist jedem Physiker und

$$\begin{aligned} &\frac{\partial\mathfrak{h}_3}{\partial x_2} - \frac{\partial\mathfrak{h}_2}{\partial x_3} = \frac{1}{c}\frac{\partial\mathfrak{e}_1}{\partial t} + \frac{1}{c}\mathfrak{i}_1 \\ &\frac{\partial\mathfrak{h}_1}{\partial x_3} - \frac{\partial\mathfrak{h}_3}{\partial x_1} = \frac{1}{c}\frac{\partial\mathfrak{e}_2}{\partial t} + \frac{1}{c}\mathfrak{i}_2 \\ &\cdots \\ &\frac{\partial\mathfrak{e}_1}{\partial x_1} + \frac{\partial\mathfrak{e}_2}{\partial x_2} + \frac{\partial\mathfrak{e}_3}{\partial x_3} = \varrho \end{aligned} \right\} \\ &\frac{\partial\mathfrak{e}_3}{\partial x_2} - \frac{\partial\mathfrak{e}_2}{\partial x_3} = -\frac{1}{c}\frac{\partial\mathfrak{h}_1}{\partial t} \\ &\frac{\partial\mathfrak{e}_1}{\partial x_3} - \frac{\partial\mathfrak{e}_3}{\partial x_1} = -\frac{1}{c}\frac{\partial\mathfrak{h}_2}{\partial t} \end{aligned} \}$$

(8)

(9)

i ist ein Vektor, da die Stromdichte definiert ist als Elektrizitätsdichte, multipliziert mit dem Geschwindigkeitsvektor der Elektrizität. Also ist es nach

 $\frac{\partial \mathfrak{h}_1}{\partial x_1} + \frac{\partial \mathfrak{h}_2}{\partial x_2} + \frac{\partial \mathfrak{h}_3}{\partial x} = 0$ 

den ersten drei Gleichungen naheliegend, auch ¢ als einen Vektor zu betrachten. Dann können wir  $\mathfrak h$  nicht

metrischen Tensor vom Range 2 interpretiert. Wir schreiben in diesem Sinne statt  $\mathfrak{h}_1, \mathfrak{h}_2, \mathfrak{h}_3$  der Reihe nach  $\mathfrak{h}_{23}$ ,  $\mathfrak{h}_{31}$ ,  $\mathfrak{h}_{12}$ . Mit Rücksicht auf die Antisymmetrie von  $\mathfrak{h}_{\mu\nu}$  können die ersten drei Gleichungen von

(8) und (9) in die Form gebracht werden

als Vektor auffassen<sup>1)</sup>. Die Gleichungen lassen sich aber leicht interpretieren, indem man h als antisym-

$$= \frac{1}{c}$$

$$= +\frac{1}{c}.$$
(19a)
$$= (20a)$$

h erscheint demnach im Gegensatz zu e als Größe vom Symmetriecharakter eines Drehmomentes oder einer

Rotationsgeschwindigkeit. Die Divergenzgleichungen 1) Diese Betrachtungen sollen den Leser mit der Tensorbetrachtung bekannt machen ohne die besonderen Schwierigkei-

ten der vierdimensionalen Betrachtungsweise, damit dann die

entsprechenden Betrachtungen der speziellen Relativitätstheo-

rie (Minkowskis Interpretation des Feldes) weniger Schwierig-

keiten machen.

$$\begin{split} \frac{\partial \mathfrak{e}_{\nu}}{\partial x_{\nu}} &= \varrho \\ \frac{\partial \mathfrak{h}_{\mu\nu}}{\partial x_{\varrho}} &+ \frac{\partial \mathfrak{h}_{\nu\varrho}}{\partial x_{\mu}} + \frac{\partial \mathfrak{h}_{\varrho\mu}}{\partial x_{\nu}} &= 0 \,. \end{split}$$

(19b)

(20b)

aber nehmen die Formen an

Rücksicht auf die Antisymmetrie von  $\mathfrak{h}_{\mu\nu}$  leicht zu beweisen). Sie enthält also trotz ihrer drei Indizes nur eine

Die letzte Gleichung ist eine antisymmetrische Tensorgleichung vom dritten Range (die Antisymmetrie der linken Seite bezüglich jedes Indexpaares ist mit

Spezielle Relativitätstheorie

teme wie auf Rechtssysteme paßt.

Die bisherigen Überlegungen sind, abgesehen von der Voraussetzung der Gültigkeit der Euklidischen Geometrie, für die Lagerungsmöglichkeiten fester Körper auf die Voraussetzung gegründet, daß alle Richtungen des Raumes (bzw. Lagerungen kartesischer Koordinatensysteme) physikalisch gleichwertig seien. Es gibt keine absolute Richtung im Bezugsraume, welche durch objektive Merkmale ausgezeichnet wäre, sondern nur Relationen zwischen Richtungen. Man kann diese Aussage als "Relativitätsprinzip in bezug auf die Richtung" bezeichnen, und es wurde gezeigt, daß mittels des Tensorkalküls diesem Prinzip entsprechend gebaute Gleichungen (Naturgesetze) gefunden werden können. Nun stellen wir uns die Frage, ob es auch eine Relativität hinsichtlich des Bewegungszustandes des Bezugsraumes gibt, d. h. ob es relativ zueinander bewegte Bezugsräume gibt, welche physikalisch gleichwertig sind. Vom Standpunkt der Mechanik scheinen gleichberechtigte Bezugsräume zu existieren. Denn wir merken beim Experimentieren auf der Erde nichts davon, daß diese sich mit etwa 30 km/sec Geschwindigkeit um die Sonne bewegt. Andererseits scheint aber diese physikalische Gleichwertigkeit nicht für beliebig bewegte Bezugs-

räume zu gelten; denn die mechanischen Vorgänge scheinen in bezug auf einen schaukelnden Eisenbahnhen, wie in bezug auf einen gleichmäßig fahrenden EiSenbahnwagen; die Drehung der Erde macht sich

wagen nicht nach denselben Gesetzen vor sich zu ge-

### Allgemeine Relativitätstheorie

kalische Beschreibung gleichberechtigt, den Bezugsräumen von anderen Bewegungszuständen für die

Alle bisherigen Überlegungen beruhen auf der Voraussetzung, daß die Inertialsysteme für die physi-

Formulierung der Naturgesetze aber überlegen seien. Für diese Bevorzugung bestimmter Bewegungszustände vor allen anderen kann gemäß unseren bisherigen Betrachtungen in den wahrnehmbaren Kör-

pern bzw. in dem Begriff der Bewegung eine Ursache nicht gedacht werden; sie muß vielmehr auf eine selbständige, d. h. durch nichts anderes bedingte Eigenschaft des raumzeitlichen Kontinuums zurückgeführt werden. Insbesondere scheint das Trägheits-

gesetz dazu zu zwingen, dem Raum-Zeit-Kontinuum physikalisch-objektive Eigenschaften zuzuschreiben.

War es vom Standpunkt Newtons konsequent die beiden Begriffe auszusprechen: "tempus absolutum, nuum absolutum spatii et temporis est" sprechen. Dabei bedeutet "absolutum" nicht nur "physikalischreal", sondern auch "in ihren physikalischen Eigenschaften selbständig, physikalisch bedingend, aber

selbst nicht bedingt".

spatium absolutum", so muß man auf dem Standpunkt der speziellen Relativitätstheorie von "conti-

## Allgemeine Relativitätstheorie (Fortsetzung)

Wir sind nun im Besitze der mathematischen Hilfsmittel zur Formulierung der Gesetze der allgemeinen

Relativitätstheorie. Es soll für diese Darstellung nicht

systematische Geschlossenheit erstrebt werden, sondern die einzelnen Resultate und Möglichkeiten sollen schrittweise aus dem Bekannten und auseinander entwickelt werden. Eine derartige Darstellung ist die dem provisorischen Stand unserer Kenntnisse am besten angemessene.