

449

- Seite 29 Feld der rotierenden Kugel
 u 31 Feld " " Nahkugel
 " 39 Riemenelement der transversal. Lösung in Polarkoordinaten
 " 41 " " - - - mit $\sqrt{p} = 1$

Brief an Einstein 13. 7. 1907.

wie Ihnen Prof. Frank vielleicht erzählt haben wird, beschäftigt sich
die junge Wiene Schule eingehend mit der Gravitationstheorie. Mein Freund
Fleischer hat mir kürzlich in die Phys. Zeitschr. eine kleine Notiz darüber entheim-
taten, und arbeitet gegenwärtig an einer neuen Publikation und ich habe
ebenfalls in den kurzen Monatsblättern, die mir meine militärische
Tätigkeit überliefert, einige gerechnet. Ich erwarte Ihnen statthaft einen kleinen
Bericht zu senden, in der Hoffnung eines vielleicht einem weiteren Zugriff ^{vom Herren direkt} zu
erhalten — wir sind ja hier in Wien seit Karlsbads Tod verwirkt und
müssen uns selbst weiterhelfen.

Ich beschäftigte mich vor allem mit dem Problem der Relativität
der Rotationsbewegung, ~~diese Problem ist~~ — ein Problem, welches natürlich ~~ist~~ durch
Ihre Theorie als gelöst zu betrachten ist. Dass ^{f. B.} ~~sowohl im System:~~ ^{I)} rotierende
erde, ruhender Fixsternhimmel, als auch im System ^(II) rotierende
Fixsternhimmel dieselben Bewegungsgezeze für auf der Erdoberfläche be-
findliche Beobachter gelten, dafür gesorgt ist ja die allgemeine
Invarianz der Feld- und Bewegungsgleichungen. Damit wäre die Sache
eigentlich erledigt. Es gibt aber viele Physiker (besonders die experimentellen),
denn diese Resultat zu abstrakt mathematisch ist und die physika-
~~am einen zentralen Beispiel~~
~~anwenden~~ ^{im Raum} beweisen wüssten, dass ~~beispielhaft~~ die Rotations-
bewegung ferne Himmelskörper nach Ihrer Theorie auf einem inneren
Massapunkt eine Kraft nach Art der Zentrifugal Kraft hervorruhingen
imstande ist. Nun das zu zeigen, ging ich so vor: Ich denke mir eine ~~ein~~
~~dünnen~~ ^{*} ~~Hohlkugel~~ Hohlkugel von Radius a (den Fixsternhimmel) mit
der Geschwindigkeit ω um die z -Achse rotierend und berechne nach der
Methode der näherungsweisen Integration der Feldgleichungen (Bull. B. 1916
S. 688) das Feld im Aufpunkt $x = b$, $y = z = 0$. $b \ll a$. Ich schalte ~~die~~ ^{die} ~~aus~~
~~in~~ auf periodischer Annahme in $\frac{1}{a}$

$$g_{44} = -1 + \frac{k}{4\pi} \frac{M}{a} \left\{ 1 + \frac{\omega^2 a^2}{8\pi} \left[1 + \frac{1}{8\pi} \frac{a^2}{\omega^2} \right] \right\}$$

M ist die Masse des Kreisringes. Das flied, auf das es ankommt (alles übrige ist ja konstant) ist: $\frac{\mu}{4\pi} \frac{M}{a^{10}} \cdot \omega^2 b^2$ Durch Differenziation ergibt sich für die Beschleunigung $\frac{d^2x}{dt^2} = \text{const. } \omega^2 b$. Das entspricht ~~der~~ ganz der Zentrifugalkraft, was mit also am einfachen Beispiel die Äquivalenz ~~der~~ Systems ~~zweier~~ ^{von früher} elastischer Schwingungen I und II nachgewiesen wurde. Mich interessierte nun weiterhin die Kraft auf einen Punkt außerhalb des Kreisrings. Für den Punkt mit den Polarkoordinaten r und ϑ , ($\varphi=0$) wird:

$$f^{uu} = -1 + \frac{\kappa}{\pi a} \frac{M}{a} \left\{ 1 + \omega^2 a^2 \left[1 - \frac{1}{5} \frac{b^2}{a^2} (1 - 3 \epsilon_2 \sin^2 \theta) \right] \right\} = -1 + \frac{\kappa}{4\pi} \frac{M}{a} \left\{ 1 + \omega^2 a^2 \left[1 + \frac{1}{10} \frac{b^2}{a^2} (1 - 3 \epsilon_2 \sin^2 \theta) \right] \right\}$$

Der Blick, wonauf es aufmerkt, wird:

$$\vec{B}^u - \frac{\kappa}{4\pi} \frac{M}{a} \frac{\omega^2 b^2}{5} \left(1 - \frac{3}{2} \sin^2 \theta \right) = \frac{\kappa}{4\pi} \frac{M}{a} \frac{\omega^2}{5} \left(\frac{b^2}{a} - \frac{c^2}{a} \right) = \frac{\kappa}{4\pi} \frac{M}{a} \frac{\omega^2 b^2}{10} \left(1 - 3 \sin^2 \theta \right)$$

In meinem vorstehenden tritt nun für ^{einen} auswärts die Äquatorebene liegenden Punkte mit einer ^{wirkt} axialem Kraft auf, welche ihm in die Äquatorebene hinzuzieht. Wenn man dies entstehen diese Kraftglieds an den Integraten der Feldgleichung verfolgt, so erkennt man folgendes: Zwei Flächenlemente der Kugelkugel, welche in der Nähe des Äquators liegen, haben wegen ihrer höheren Drehwindigkeit auch größere gravitativste Masse. Das Feld einer endlosen Kugelkugel mit konstanter Flächendichte ist also äquivalent dem einer ruhenden mit einer Dichteverteilung, die ^{überschreiten} gezeichnet die Figur entspricht: Dass hier auf einen Punkt P eine radiale und eine axiale Kraft wirken wird, ist natürlich nicht unzumutlich. Nachstehend offenbar wird man nun aus Relativitätsgründen das folgende Protokollare Gesetz fordern müssen: Damit ein Massenpunkt innerhalb einer ruhenden, mit konstanter Dichte belegten Kugelkugel eine konstante Bewegung längs einer weiten aufhält, deren Ebene nicht durch den Mittelpunkt der Kugel geht, ist erforderlich: a) eine Kraft gegen den Mittelpunkt seiner Bahn zu, b) eine Kraft senkrecht zur Ebene der Bewegung. Voraussetzung ist die Absenz von massigen Körpern im Universum.

Es liegt nun nahe zu fragen: Wie kommt es dann mit den Rotationsbewegungen unter der die radiale Kraft und wie die zentrale Masse rotieren?

Der Fehler liegt jedenfalls an der unrichtigen Approximation des Körpers durch eine Kugelkugel. Ein befriedigendes Resultat erhält man durch Berechnung des Feldes in immer einer erweiterten Kugelkugel. Das führt aber, auf Integrale, dann Integralen wie sie mir durch eine flüchtige Betrachtung zunächst lagen, auf Integrale, deren Integranden elliptische Integrale sind. Ich habe daher die Berechnung einstweilen unterlassen, denn ich denke, es kommt mir nicht der Mühe, da ein Resultat herauszuholen und dann es handelt sich ja nur darum an einem einfachen Schubbeispiel zu zeigen, dass tatsächlich eine allgemeine Relativität besteht, welche ja das Fundament der ganzen Sache ist.

Praktisch interessanter wäre es zu untersuchen, welchen Einfluss die Eigenrotation der Sonne auf die Planetenbahnen (bzw. die Rotation der Planeten auf den Satellitenbahnen) hat. Ich habe zu diesem Zwecke das Feld einer erweiterten Kugelkugel für ausreichlich entfernte Aufpunkte berechnet. Es ergibt sich:

$$g_{rr} = -1 + \frac{k}{4\pi} \frac{M}{b} \left\{ 1 + \frac{3a^2 w^2}{5} \left[1 + \frac{a^2}{16b^2} (1 - 3 \cos^2 \delta) \right] \right\}$$

M und a sind Masse und Radius der Kugel ~~der Kugel~~,

der Aufpunkt hat die Koordinaten: $r = b$, $\varphi = 0$, $\delta = \delta$. $b \gg a$

höhere Potenzen als $\frac{a^3}{b^2}$ und w^2 wurden vernachlässigt.

Der Einfluss der Rotation besteht für sehr entfernt gelegene Punkte aus einer Vergrößerung der reellen Masse; bei Aufpunkten, für welche $\frac{a^3}{b^2}$ nicht mehr vernachlässigt werden kann, tritt ein Glied hinzu, welches dem Felde seine Zentraleinsymmetrie nimmt ruht. Halte Sie es für möglich, dass man einen Einfluss auf ~~diese~~ Jupiter inneren Zappitumus beachten könnte. Der Jupiter hat von allen Planeten das grösste ω und das grösste a — ich füchte, dass aber trotzdem die Wirkung gegenüber den Störungen der Sonne untereinander und gegenüber der Einzelbewegung zu klein ist.

Am Schlusse eine kleine Remarque zu Ihrer herausgegebenen Arbeit.

Das „kleine“ Element der sphärischen Welt (I. (12) S. 150) lässt sich ganz ähnlich in Polarkoordinaten ausdrücken, welche für diesen Raum allgemeine Koordinaten sind. Es besteht darin:

$$ds^2 = \left(1 - \frac{v^2}{R^2 - v^2}\right) dt^2 - v^2 d\theta^2 + v^2 \sin^2 \theta d\varphi^2 + dv^2$$

13.2.17

Brief an Einstein Fests.

111 B 35-3157 52

Man kann es dann natürlich ganz leicht auf Einstein-Koordinaten transformieren, wovon ich die Kürze halber welche mache, für die $\sqrt{g} = 1$ ist.
Man erhält

$$-ds^2 = \frac{dx_1^2}{\kappa^4} + \frac{x^2 dx^2}{1-\kappa^2} + \kappa^2(1-\kappa^2) dq^2 - dt^2$$

$$\text{mit } ds = d\vartheta, x_1 = R \int \frac{dx}{\sqrt{\kappa^2 - x^2}} = -\frac{R^3}{2} \left\{ \frac{\pi}{R} \sqrt{1 - \frac{x^2}{R^2}} - \arcsin \frac{x}{R} \right\}$$

Loll ich meine Resultate betrifft die Rotationsbewegung publizieren,
wie sind oder waren Sie mir, nach den ~~ihm sehr ihm~~ ausdrücken etwas
~~deutlich~~ weiter zu rechnen? Ich habe jetzt während der Sommerferien mehr
~~fest und wirkliche~~ meine ganze theoretische Tätigkeit der Praktikumsthüre
widmen, welche ich für das einzige wirklich Punkte in dieser sogenannten
"grauen Zeit" halte.

Brief an Einstein vom 8. 12. 07.

Nach mehreren langerer Pause, die mit intensiver praktischer Arbeit ausgefüllt war, kann ich jetzt endlich wieder zur wissenschaftlichen Tätigkeit zurück und bin nun darum meine kleine ~~zu~~ Relativitätstheorie vom Sonnen zusammenzuholen und in zwei Artikeln in die Phys. Zeitschr. zu veröffentlichen. Hier sind dabei mancherlei Gedanken aufzuführen, die ich ~~noch~~ in der Publikation zunächst unterscheiden möchte will, über die ich mich aber ganz mit Ihnen direkt einvernehmen möchte.

Zunächst das allgemeine Relativitätstheorie soll es eine räum.-zeitliche Massenverteilung geben, deren Gravitationsfeld einem „Zentrifugalfeld“ äquivalent ist. Nun wird man aus den Erfahrungen über die Fizetraum sagen können, dass diese räum.-zeitliche Verteilung eine solche ist, dass die Materie ~~sich~~ in puncto und genuso wie ein starker Körper nur eine Schubwirkung. Sagen wir mit der Winkelgeschwindigkeit ω um die Z-Achse. Soll das Gravitationsfeld dieser Materie einem „Zentrifugalfeld“ äquivalent sein, so müssen in einem in die Z-X Ebene gelegenen Aufpunkt folgende Feldkomponenten existieren ($t_4 = \omega$) :

$$T_{44}^{11} = C \cos^2 x + 2 T_{24}^{11} = C' \omega$$

wobei C und C' konstante sind. (Das Feldhöchstmaß für eine rotierende Kugel liefert ja auch tatsächlich solche ~~Feldkomponenten~~ T 's) Nun wird man natürlich verlangen, dass auf einen Punkt, welcher ~~sich~~ ebenfalls mit der Winkelgeschwindigkeit ω die Z-Achse umläuft keine Kraftwirkung auftritt, da von ihm aus gesehen alles in Ruhe ist. Nun heißtt die X-Komponente die Bewegungsgleichung

$$\frac{d^2 x}{dt^2} = \left\{ T_{44}^{11} + 2(T_{14}^{11} i + T_{24}^{11} j + T_{34}^{11} z) \right\} \left(\frac{dx_4}{ds} \right)^2 + \{x, y, z\}$$

Für den mitgedrehten Rahmen muss (der sich gerade in der X-Z Ebene befindet) ist $i = z = 0 \quad j = \omega x$. Also

$$\frac{d^2 x}{dt^2} = (C \omega^2 x + C' \omega^2 x) \left(\frac{dx_4}{ds} \right)^2 + \{..x, y, z\}$$

Soll diese Annahme auch im Sonnenfall kleine Fehlermöglichkeiten

verhinderen, so muss $C = -C'$ sein. Mit anderen Worten: die Faktoren von w^2 in der Zentrifugalkraft und von w^2 in der Gravitationskraft müssen dem Abstand r nach einander gleich sein. Wenn aber die T 's nur größtenteils identisch Zentrifugalfeld der gewöhnlichen Mechanik repräsentieren sollte, so müsste wegen der Formeln $m w^2 r$ und $m w^2$:

$$2C = -C' \text{ sein}$$

Wir lernen sich diese Eigenschaften zu holen.

Noch an einer anderen Stelle tritt ein zweiter Stören auf.

In einem statischen Gravitationsfeld, in dem alle ρ 's von x^i unabhängig sind, gelten die in 1. Näh. die Gleichungen

$$-T_{44}^{11} = +T_{14}^{14} = \frac{\rho g_{44}}{2 \partial x^i} \quad \text{u.s.w.} \quad T_{44}^{14} = 0$$

Die Bewegungsgleichungen sind eine Anwendung in diesem Felde sind

$$\frac{d^2x}{dt^2} = \left\{ T_{44}^{11} + 2(T_{44}^{11} \dot{x} + T_{24}^{11} \dot{y} + T_{34}^{11} \dot{z}) \left(\frac{\partial x_4}{\partial x_i} \right)^2 + \dots \right\} \ddot{x}_i$$

$$\frac{d^2x_i}{dt^2} = T_{44}^{11} + 2(T_{14}^{14} \dot{x} + T_{24}^{14} \dot{y} + T_{34}^{14} \dot{z}) \left(\frac{\partial x_4}{\partial x_i} \right)^2 + \dots$$

Nun ist für kontrahirende Bewegungen $\frac{d^2x_4}{dt^2} = \frac{d}{dt} \left(\frac{v^2}{2} \right)$, während die rotierenden gleichen die rechten Seite die doppelte Kraftung darstellen. Es stimmt also die Erzeugbarkeit nicht. Ich konnte nicht darauf, dass ich das aufklären kann, schreibe es nicht daran, dass ich das aufklären kann. Schrödinger meinte, der Fehler liegt darin, dass durch die Anwendung des Hamiltonschen des Feldes sein statischer Charakter verloren geht, dass also T_{44}^{11} in der verwendeten Näherung nicht mehr gleich Null gesetzt werden kann. Ich erwiderte darauf, dass in der Elektrodynamik ja auch die Bewegung eines Elektrons das Feld erzeugt, dass aber dort trotzdem $\frac{d^2x_4}{dt^2} = 1/(Cm)$ gilt.

Vielleicht bin mir jetzt noch mit meinem Gedankenkreis aus der Theorie heraustragen um die Sache zu klären, aber eben, es ist ein Wissensproblem, das mir die Praktiken in befriedigender Weise zu lösen verwehrt.

Mit bestem Interesse

der sympathische Haustürme