Prüfung der Zeitdilatation mit Hilfe des Mößbauer-Effektes

H. HÖNL und F. BENNEWITZ

Institut für theoretische Physik der Universität Freiburg i. Br.

(Z. Naturforschg. 21 a, 867—869 [1966]; eingegangen am 7. März 1966)

Professor Dr. W. GENTNER zum 60. Geburtstag gewidmet

A LORENZ-invariant treatment of the second order DOPPLER effect in rotational motions is given. The calculation is then performed in a generally covariant manner. Experimental consequences concerning the mechanical stability of clocks are discussed, and attention is drawn to a possible refinement of the rotational experiments.

Während in früheren Experimenten der relativistische DOPPLER-Effekt nur an Teilchen mit hohen Geschwindigkeiten (z. B. Kanalstrahlen*) nachgeprüft werden konnte, gestattet die hohe Meßgenauigkeit des MÖSSBAUER-Effektes das Registrieren selbst des quadratischen DOPPLER-Effektes bei thermischen Geschwindigkeiten von etwa 100 m/sec. Damit konnten in einer Reihe von Experimenten¹⁻⁵ die Grundlagen der speziellen Relativitätstheorie neu überprüft werden. Als den DOPPLER-Effekt hervorrufende Geschwindigkeit wurde sowohl die thermische Bewegung⁵ als auch (in den übrigen Experimenten) die Bewegung von Absorber und Emmitter auf einem Rotor verwandt.

Die Temperaturbewegung der Kerne im Gitter bewirkt nicht nur eine Verbreiterung der MÖSSBAUER-Linie, sondern auch eine Verschiebung ihres Maximums (und als Effekt höherer Ordnung eine Veränderung der Linienform). Die Temperaturabhängigkeit der Lage des Maximums ist somit ebenfalls ein Maß für den DOPPLER-Effekt. In Überlegungen von WEGENER⁶ wird angenommen, daß der Kern wie ein klassischer Oszillator sendet. Da die Sendezeit (Lebensdauer des angeregten Zustandes) wesentlich größer ist als die Perioden der Gitterschwingungen,

wird die Kernbewegung über die Gitterschwingungen gemittelt und die Zeitdilatation wird nur von $\bar{v}^2$ (mittleres Geschwindigkeitsquadrat) abhängig, d. h. nur von der Temperatur, unabhängig von der speziellen Struktur des Gitters. Man erhält als relative Temperaturverschiebung pro Grad Kelvin⁷

$$\frac{\Delta\nu(T)}{\nu_0} = \frac{E(T)}{2NM c^2} \quad (1)$$

(M Atomgewicht, E Energie pro Mol, N LOSCHMIDT'sche Zahl, c Lichtgeschwindigkeit).

Die für die Temperaturverschiebung gemessenen Werte⁵ stimmen mit der Berechnung innerhalb des Meßfehlers überein. Der Vergleich ist jedoch nicht sehr überzeugend wegen der noch hohen Meßungenauigkeit und der Unsicherheit infolge der verwendeten Vereinfachungen.

1. Speziell-relativistische Theorie

Eine Bestätigung der Zeitdilatation mit größerer Genauigkeit ist jedoch möglich bei dem Frequenzvergleich zwischen Emmitter und Absorber gleicher Temperatur auf der rotierenden Scheibe. Bei kovarianter Rechnung lassen wir beliebige (feste)

* H. OTTING, Phys. Z. 40, 681 [1939].

¹ H. J. HAY, J. P. SCHIFFER, T. E. CRANSHAW u. P. A. EGELSTAFF, Phys. Rev. Letters 4, 165 [1960].

² D. C. CHAMPENEY, G. R. ISAAK u. A. M. KHAN, Nature London 198, 1186 [1963]; Phys. Letters 7, 241 [1963]; Proc. Phys. Soc. London 85, 583 [1965].

³ W. KÜNDIG, Phys. Rev. 129, 2371 [1962].

⁴ K. C. TURNER u. H. A. HILL, Phys. Rev. 134, B 252 [1964].

⁵ R. V. POUND u. G. A. REBKA, Phys. Rev. Letters 4, 274 [1960].

⁶ H. WEGENER, Der Mößbauereffekt, Bibliographisches Institut Mannheim 1965, p. 103.

⁷ Eine exaktere halbklassische Rechnung müßte berücksichtigen, daß das Quant momentan emittiert und absorbiert wird; man muß also die Gleichung für die gegenseitige

DOPPLER-Verschiebung zweier Kerne nacheinander über die Geschwindigkeitsverteilung im Emmitter- und Absorbergitter bei den jeweiligen Temperaturen mitteln, die noch vom Phononenspektrum des Kristalls abhängt. — Unter Verwendung der harmonischen Oszillator-Eigenfunktionen ergibt eine quantenmechanische Behandlung⁸ ebenfalls obiges Ergebnis (1), wobei aber nicht die Zeitdilatation, sondern $E = mc^2$ verwandt wird. Beide Beziehungen sind jedoch äquivalent, wenn man, wie üblich, die (davon noch unabhängige) Isotropie des 3-dimensionalen Raumes und Konstanz von c in allen Inertialsystemen voraussetzt (A. ROBERTSON, Rev. Mod. Phys. 21, 378 [1949]).

⁸ B. D. JOSEPHSON, Phys. Rev. Letters 4, 341 [1960].

Lagen von Emittter E und Absorber A zu, die mit gleicher Winkelgeschwindigkeit ω um die gemeinsame Rotationsachse 0 rotieren; r, Θ, φ seien Zylinderkoordinaten ($\Theta = 0$ kennzeichnet die Ebene durch A senkrecht zur Rotationsachse). Die Winkel, Geschwindigkeiten und Radiusvektoren beziehen sich auf das Laborsystem. Da wir im folgenden ausschließlich die Vierer-Vektoren u^μ, k^μ und die Skalare ν benutzen, ist die weiterhin durchzuführende Rechnung LORENTZ-invariant.

Die Radiusvektoren $\mathbf{r}_E$ des Emitters zur Emissionszeit und $\mathbf{r}_A$ des Absorbers zur Absorptionszeit mögen den Winkel φ einschließen. Die Rotationsachse sei die x^3 -Achse, als x^2 -Achse wählen wir $\mathbf{r}_A$ im Augenblick der Absorption. Als Bezugssystem wählen wir also das Inertialsystem, gegen welches die Scheibe rotiert. Für die Vierergeschwindigkeit des Emitters zur Zeit der Emission $u_E^\mu = \frac{dx_E^\mu}{c d\tau_E}$ (τ MINKOWSKI-Eigenzeit, die MINKOWSKI-Metrik habe die Signatur -2) erhalten wir dann

$$u_E^\mu = \frac{1}{\sqrt{1-\beta_E^2}} (-\beta_E \cos \varphi, \beta_E \sin \varphi, 0, 1) \quad (2a)$$

und für die Vierergeschwindigkeit des Absorbers zur Absorptionszeit

$$u_A^\mu = \frac{1}{\sqrt{1-\beta_A^2}} (-\beta_A, 0, 0, 1). \quad (2b)$$

Der Wellenvektor des Photons sei

$$k^\mu = \nu (-\sin \alpha \cos \Theta, \cos \alpha \cos \Theta, \sin \Theta, 1). \quad (3)$$

Dabei sind Θ und α die sphärischen Winkel des 3-dimensionalen Wellenvektors, ν ist die Frequenz der Welle im Laborsystem. Für die Emittter- und Absorberfrequenzen (Eigenfrequenzen des Emitters ν_E und Frequenz der Welle ν_A im Absorbersystem) gilt $\nu_E = k_\mu u_E^\mu$ und $\nu_A = k_\mu u_A^\mu$. Hiermit erhält man aus (2 a, b) und (3)

$$\nu_A = \nu_E \frac{1 - \beta_A \sin \alpha \cos \Theta}{1 - \beta_E \sin(\alpha + \varphi) \cos \Theta} \frac{\sqrt{1 - \beta_E^2}}{\sqrt{1 - \beta_A^2}}$$

Fig. 1. Parallelprojektion längs der Rotationsachse 0.

der winkelabhängige Faktor fällt hierbei wegen $\beta_A \sin \alpha = \beta_E \sin(\alpha + \varphi)$ (siehe Abb. 1) heraus und wir erhalten das einfache Resultat:

$$\nu_A = \nu_E (\sqrt{1 - \beta_E^2}) / (\sqrt{1 - \beta_A^2}). \quad (4)$$

(Durch Isomerieverschiebung konnte auch das in früheren Versuchen offen gebliebene Vorzeichen von $\Delta\nu$ experimentell bestimmt werden², vgl. ³.)

2. Allgemein kovariante Fassung der Theorie

Die voranstehende Rechnung ist ersichtlich LORENTZ-invariant. Wir wollen sie andererseits auch allgemein kovariant durchführen, indem wir zu dem sich mitdrehenden Koordinatensystem übergehen und dabei die Invarianz des metrischen Feldes gegen eine spezielle Bewegungsgruppe benutzen. Im mitrotierenden Bezugssystem (r, ψ, z, ct) gilt eine RIEMANNsche Geometrie. Gemäß der Transformation vom Laborsystem

$$x^1 = r \cos(\omega t + \psi), x^2 = r \sin(\omega t + \psi), x^3 = z, x^4 = ct$$

wird der metrische Tensor $g_{\mu\nu}$:

$$g_{11} = -1, g_{33} = -1, g_{22} = -r^2, g_{44} = 1 - \frac{\omega^2}{c^2} r^2, \\ g_{24} = g_{42} = -\frac{\omega}{c} r^2, \quad (5)$$

alle anderen Komponenten verschwinden. Es seien nun s_A, s_E die RIEMANNschen Bogenlängen auf den Weltlinien des Absorbers und Emitters, t_A, t_E die entsprechenden Koordinatenzeiten. Der Emittter sendet in der Eigenzeit ds_E genau n Wellenzüge der Eigen-Frequenz ν_E aus, die der Absorber während der Eigenzeit ds_A als Frequenz ν_A empfängt. Da n als ganze Zahl eine Invariante ist, gilt

$$\nu_E ds_E = \nu_A ds_A = n.$$

Das Feld auf der rotierenden Scheibe ist ein stationäres Feld, es läßt also eine Bewegungsgruppe längs der t -Achse zu. Deshalb schneiden zwei längs einer t -Achse verschobene Lichtkegel auf allen t -Achsen gleiche Stücke aus: $dt_A = dt_E$. Die Weltlinien von Absorber und Emittter sind t -Achsen, so daß mit

$$ds^2 = g_{\mu\nu} d\xi^\mu d\xi^\nu, \quad (\xi^\mu) = (r, \psi, z, ct)$$

folgt:

$$dr = d\psi = dz = 0, \quad ds_E = \sqrt{(g_{44})_E} dt_E, \\ ds_A = \sqrt{(g_{44})_A} dt_A,$$

damit wird

$$\nu_A = \nu_E \frac{ds_E}{ds_A} = \nu_E \sqrt{(g_{44})_E} / \sqrt{(g_{44})_A}. \quad (6)$$

Mit dem Ausdruck für g_{44} erhalten wir wieder das obige Ergebnis (4)

$$\nu_A = \nu_E (\sqrt{1 - \beta_E^2}) / (\sqrt{1 - \beta_A^2}) .$$

Da der zugrunde liegende Raum global „MIN-KOWSKISCH“ ist (alle Krümmungskomponenten verschwinden), brauchten wir zur Lösung des Problems nicht die EINSTEINSchen Feldgleichungen zu verwenden oder auch nur die Geodätengleichung zu lösen. Die allgemein-relativistische Behandlung ist hier ersichtlich eine kovariante Form der speziell-relativistischen Rechnung. Deshalb erlaubt das Ergebnis auch keine Schlüsse hinsichtlich der Gültigkeit der allgemeinen Relativitätstheorie bzw. des Äquivalenzprinzips (vgl. dagegen^{9, 10}). Dies ist schon daraus ersichtlich, daß man den Effekt allein aufgrund der speziellen Relativitätstheorie erklären kann, in welche das Äquivalenzprinzip gar nicht eingeht. Die Tatsache, daß die Ruhssysteme von Emittter und Absorber beschleunigt sind (in den bisher durchgeführten Experimenten nur dasjenige des Absorbers), soll hierbei keine Rolle spielen (vgl. jedoch den Schlußabsatz 3); die Frequenzverschiebung ist dann nur von den Geschwindigkeiten von Emittter und Absorber abhängig.

3. Folgerungen für das Experiment

Man wird sich jedoch fragen müssen, ob überhaupt Beschleunigungen den Gang von Uhren beeinflussen können. Dabei ist zweierlei zu überlegen:

1. Welche Gangänderung ergibt die allgemeine Relativitätstheorie?
2. Bleibt die Uhr bei Beschleunigungen mechanisch heil?

Wie für den Spezialfall von Rotationsbewegungen gezeigt wurde, ergibt die allgemeine Relativitätstheorie in ebenen Raum-Zeit-Gebieten Unabhängigkeit des Ganges „idealer Uhren“ von Beschleunigungen.

gen. Falls die Beschleunigung jedoch durch andere als Gravitationswechselwirkung hervorgerufen wird, wird hierbei im allgemeinen vorausgesetzt, daß diese den Gang der Uhr nicht beeinflussen sollen. Da wir nun andererseits die Gültigkeit der speziellen Relativitätstheorie voraussetzen, so kann durch obige Versuche die Gültigkeit dieses Postulats geprüft werden¹¹. Das Ergebnis der Rotorexperimente ist dann, daß bei (konstant gerichteten) infolge der COULOMB-Kräfte auftretenden Beschleunigungen von 10^5 g, die den thermischen Beschleunigungen überlagert sind, der Fe^{57} -Kern als Uhr eine Ganggenauigkeit von mindestens $5 \cdot 10^{-15}$ besitzt (die relative Energieänderung $\Delta E/E$ des ersten angeregten Niveaus ist kleiner als der relative Meßfehler des Maximums der E -Verteilung von etwa $5 \cdot 10^{-15}$).

Den Effekt der thermischen Beschleunigungen von etwa 10^{16} g kann man dagegen nicht über den Meßfehler der Temperaturverschiebung abschätzen, da die Beschleunigungen isotrop sind; ohne eine eingehende Theorie der Uhr (Deformation des Kerns) läßt sich dieser nur durch die DOPPLER-Verbreitung der Linie begrenzen. Damit erhält man, daß COULOMB-Beschleunigungen von 10^{16} g im Fe^{57} -Kern eine relative Gangdifferenz (relative E -Niveau-Verschiebung $\Delta E/E$) von weniger als 10^{-12} verursachen.

Bei der speziell-relativistischen Behandlung der Rotorexperimente mußten wir Winkel einführen, die die gegenseitige Lage von Emittter und Absorber bestimmen. Die sich ergebende Frequenzverschiebung war jedoch nur noch von den radialen Abständen von der Rotationsachse abhängig, so daß man Emittter und Absorber zu konzentrischen Zylindern ausdehnen kann. Damit fielen nicht nur elektronische Tore fort, sondern die wesentlich größeren Zählraten verringerten vor allem auch den statistischen Fehler. Wir möchten auf diese Möglichkeit der Verbesserung der experimentellen Anordnung ausdrücklich hinweisen.

⁹ M. A. TONNELAT, Les Vérifications Expérimentales de la Relativité Générale, Masson et Cie., p. 165 (Paris 1964).

¹⁰ T. E. CRANSHAW, in Proc. Int. School of Phys. E. FERMI, course 20: Evidence for Gravitational Theories, p. 208 [1961].

C. W. SHERWIN, Phys. Rev. **120**, 17 [1960].