

**Zeitschrift:** Helvetica Physica Acta  
**Band:** 38 (1965)  
**Heft:** V

**Artikel:** Anwendung der Koinzidenzmethode zur Bestimmung von totalen Konversionskoeffizienten  
**Autor:** Walthert, A. / Baumgartner, E. / Huber, P.  
**DOI:** <https://doi.org/10.5169/seals-113608>

### **Nutzungsbedingungen**

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Zeitschriften und ist nicht verantwortlich für deren Inhalte. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern beziehungsweise den externen Rechteinhabern. [Siehe Rechtliche Hinweise.](#)

### **Conditions d'utilisation**

L'ETH Library est le fournisseur des revues numérisées. Elle ne détient aucun droit d'auteur sur les revues et n'est pas responsable de leur contenu. En règle générale, les droits sont détenus par les éditeurs ou les détenteurs de droits externes. [Voir Informations légales.](#)

### **Terms of use**

The ETH Library is the provider of the digitised journals. It does not own any copyrights to the journals and is not responsible for their content. The rights usually lie with the publishers or the external rights holders. [See Legal notice.](#)

**Download PDF:** 15.03.2025

**ETH-Bibliothek Zürich, E-Periodica, <https://www.e-periodica.ch>**

## Anwendung der Koinzidenzmethode zur Bestimmung von totalen Konversionskoeffizienten

von **A. Walthert, E. Baumgartner** und **P. Huber**

Physikalisches Institut der Universität Basel

(30. III. 65)

*Summary.* We have determined the total conversion coefficients for gamma-rays by the following method. The source strength of the sample was measured by  $\beta$ - $\gamma$ -coincidences, and the detection efficiency of the scintillation counter had been calculated. From the knowledge of these two numbers and the counting rate in the detector, the relative intensity of  $\gamma$ -rays can be ascertained. For the transition from the first excited state to the ground state we obtain for:  $^{129}\text{Xe}$ :  $\alpha = 21,0 \pm 1,0$ ,  $^{141}\text{Pr}$ :  $\alpha = 0,45 \pm 0,04$ ,  $^{198}\text{Hg}$ :  $\alpha = 0,047 \pm 0,017$ ,  $^{203}\text{Tl}$ :  $\alpha = 0,222 \pm 0,015$ . These values are compared with present theoretical and experimental values.

### 1. Einleitung

Konversionskoeffizienten wurden häufig zur Bestimmung der Drehimpuls- und Paritätsänderung bei Gammastrahlübergängen benutzt. Kürzlich haben CHURCH und WENESER<sup>1)</sup> auf den Einfluss der Kernstruktur auf die Grösse des Konversionskoeffizienten hingewiesen. Da die experimentelle Bestimmung dieses Effektes eine grosse Genauigkeit der Konversionskoeffizienten erfordert, halten wir es für interessant, die Resultate der vorliegenden, neuen experimentellen Methode mit denjenigen von Beta-spektrographen<sup>2)</sup> und Szintillationszählern<sup>3)</sup> zu vergleichen.

In einem ersten Abschnitt wird das Prinzip des experimentellen Verfahrens erläutert und in den beiden folgenden Abschnitten auf die Kerne  $^{141}\text{Pr}$ ,  $^{129}\text{Xe}$ ,  $^{198}\text{Hg}$ ,  $^{203}\text{Tl}$  angewandt. In allen vier Fällen erhalten wir Übereinstimmung innerhalb der Fehlergrenzen mit den Werten anderer Methoden.

### 2. Allgemeines zur Bestimmung von totalen Konversionskoeffizienten

Ein beliebiges radioaktives Isotop möge durch Beta- und Gammazerfall – wie Figur 1 zeigt – in den Grundzustand übergehen. Es sei zuerst die Bestimmung des Konversionskoeffizienten mittels Gammazählung erläutert und nachher mittels Konversionselektronenzählung.

Zunächst interessieren wir uns also nur für die Gammastrahlung und nehmen an, dass vom Zähler andere Strahlenarten nicht detektiert werden.

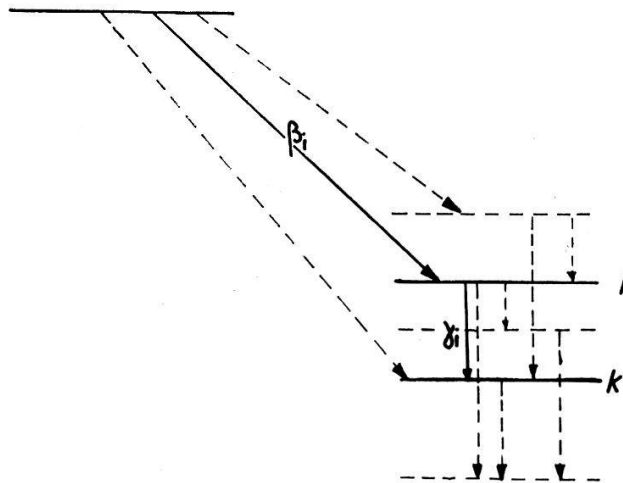


Fig. 1

Beliebiges Zerfallsschema ( $\beta_i$  sind die Betateilchen,  $\gamma_i$  die Gammaquanten)

Die Beziehung zwischen den im Szintillationszähler registrierten Gammaquanten  $N_\gamma$  und der Quellstärke  $N$  des Präparates ist:

$$N_\gamma = N \sum_i W_{\gamma_i} V_{\gamma_i} a_i y_i. \quad (1)$$

Dabei wurde angenommen, dass das Auftreten von Summenimpulsen – wie sie in der Arbeit von FROSC, HUBER und WIDDER<sup>4)</sup> definiert sind – vernachlässigbar klein ist.

Zur Messung der Quellstärke  $N$  wird ein zweiter Zähler in Koinzidenz<sup>5)</sup> mit dem ersten verwendet. Die Quellstärke  $N$  ergibt sich dann aus dem Produkt der Einzelimpulsraten dividiert durch die Koinzidenzimpulsrate.

$$N = \frac{N_1 N_2}{N_{12}} \frac{K}{B} \quad (2)$$

Der Korrekturfaktor  $K/B$  ist in der Arbeit von FROSC et al.<sup>4)6)</sup> näher beschrieben. In diesen Arbeiten sind auch die Details der verwendeten Apparatur erläutert, es soll deshalb im folgenden nicht näher auf die Quellstärkenbestimmung eingegangen werden.

Die Grösse  $W_{\gamma_i}$  in Gleichung 1 ist die Wahrscheinlichkeit, dass ein von der Quelle ausgestrahltes  $\gamma_i$ -Quant einen Lichtimpuls im Szintillator erzeugt.  $W_{\gamma_i}$  wird im nachfolgenden kurz Gammaansprechwahrscheinlichkeit genannt und wird entsprechend der Arbeit von FROSC et al.<sup>4)</sup> berechnet.

$a_i$  ist der Bruchteil der Zerfälle, die zum  $i$ -ten Niveau führen und von dort aus das  $k$ -te Niveau erreichen.

$y_i$  ist die Häufigkeit, dass beim Übergang vom Niveau  $i$  zum Niveau  $k$  Gammastrahlung ausgesandt wird. Da der totale Konversionskoeffizient  $\alpha_i$  das Verhältnis der Anzahl der Konversionselektronen zu derjenigen der Gammas ist, gilt

$$\alpha_i = \frac{1 - y_i}{y_i}. \quad (3)$$

$V_{\gamma_i}$  ist die Zählwahrscheinlichkeit und hat folgende Bedeutung: Es werden nicht alle im Szintillator erzeugten Lichtimpulse der  $i$ -ten Gammastrahlung gezählt. Wenn –

wie in Figur 2 eingezeichnet – nur Impulse grösser als  $E_1$  gezählt werden (schraffierte Fläche), so gibt das Verhältnis der schraffierten zur gesamten Spektrumsfläche die Zählwahrscheinlichkeit  $V_{\gamma_i}$ .

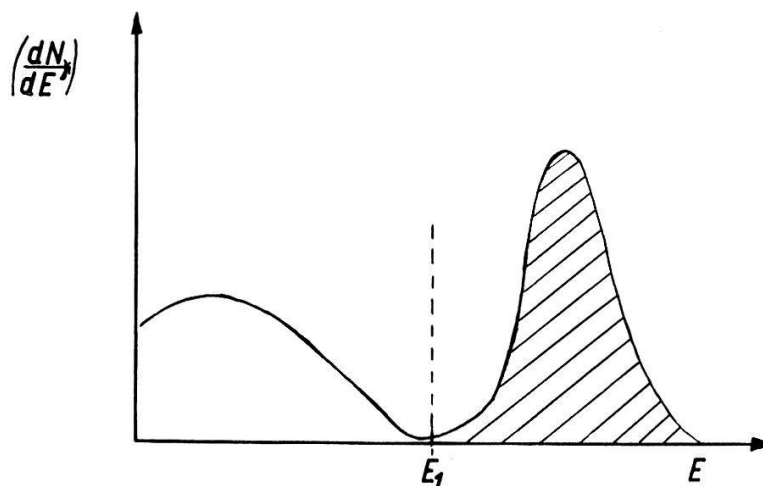


Fig. 2

Zur Bestimmung von  $V_{\gamma_i}$ . Comptonspektrum und Photolinie einer Gammastrahlung.  
 $E_1$ : Diskriminatorpegel.

Wenn nur eine Gammakomponente auftritt, so ist die Grösse  $V_{\gamma_i}$  einfach zu ermitteln. Treten aber zwei oder mehrere Gammakomponenten auf, so überlagern sich die Comptonspektren und die Photolinien. Die Grössen  $V_{\gamma_i}$  werden dann schwieriger zu bestimmen sein.

Anstelle der Häufigkeit  $y_i$  kann auch die Häufigkeit  $x_i = 1 - y_i$  der Konversionselektronen ermittelt werden. Ohne Betaabsorber werden im Szintillator Betateilchen und Konversionselektronen nebst Gammaquanten gezählt. Die Gleichung 1 muss erweitert werden.

$$N_{\beta, \gamma, e} = N \left( \sum_i W_{\gamma_i} V_{\gamma_i} a_i y_i + \sum_i W_{\beta_i} V_{\beta_i} b_i + \sum_i W_{e_i} V_{e_i} a_i x_i \right) \quad (4)$$

Eine Bestimmung der Häufigkeiten  $x_i$  lässt sich der vielen Summenterme wegen nur bei einfachen Zerfallsschemata durchführen. Durch Verwendung von zwei Zählern in Koinzidenz lässt sich die Anzahl der Summenterme verringern. Ein Beispiel dieser Art wird in Abschnitt 4 ( $^{203}\text{Tl}$ ) gezeigt.

Ob die zuerst diskutierte Zählung von Gammastrahlung oder die Zählung von Elektronen eine genauere Bestimmung des Konversionskoeffizienten liefert, lässt sich nicht generell entscheiden. Die Wahl hängt wesentlich vom Zerfallsschema ab. Sind aber beide Methoden möglich, so wird für  $\alpha_i > 1$  die Gammazählung, für  $\alpha_i < 1$  die Elektronenzählung zu einer genaueren Bestimmung des Konversionskoeffizienten führen.

Im nachfolgenden Abschnitt wird die erste Methode für  $^{141}\text{Pr}$ ,  $^{129}\text{Xe}$  und  $^{198}\text{Hg}$  verwendet. Im Abschnitt 4 wird durch Elektronenzählung der totale Konversionskoeffizient der 279-keV Gammastrahlung von  $^{203}\text{Tl}$  bestimmt.

### 3. Bestimmung des totalen Konversionskoeffizienten mittels Gammazählung

Die untenstehenden Angaben treffen auf alle folgenden Messungen zu und seien deshalb hier zusammengefasst:

- Die Quellstärken werden mit Beta-Gammakoinzidenzen gemessen. Dabei werden im Betazähler Konversions- und Augerelektronen wegdiskriminiert.
- Als Szintillator wird ein NaJ-Kristall verwendet.
- Die Korrekturen für die Summenimpulse, Totzeit, Richtungskorrelation und Bremsstrahlung waren vernachlässigbar klein.

#### 3.1. Der totale Konversionskoeffizient der 145-keV Gammastrahlung von $^{141}\text{Pr}$

Das Zerfallsschema des Ausgangsisotopes zeigt Figur 3.

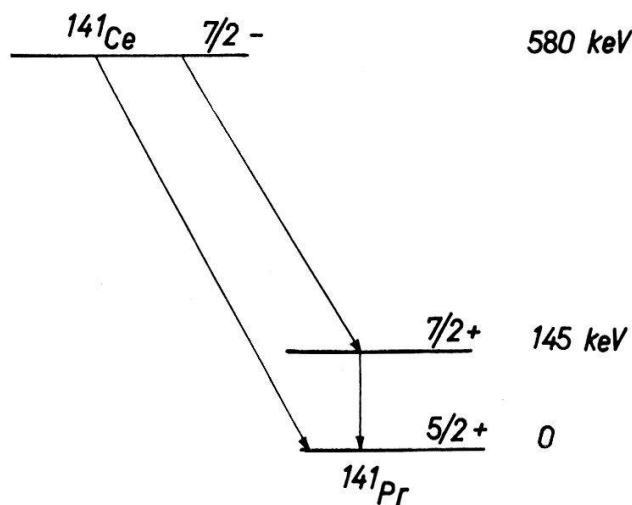


Fig. 3

Zerfallsschema von  $^{141}\text{Ce}$

Aus Gleichung 1 folgt für die Häufigkeit  $y$

$$y = \frac{N_\gamma}{N W_\gamma V_\gamma a} \quad (5)$$

Es wurde zunächst die Grösse  $y a$  für verschiedene Ansprechwahrscheinlichkeiten  $W_\gamma$  bestimmt (Tabelle 1).

Tabelle 1

Die Grösse  $y a$  für verschiedene  $W_\gamma$  ( $V_\gamma = 0,85 \pm 0,02$ )

$W_\gamma \cdot 10^{-3}$	7,51	5,30	4,22	3,30
$y a$	0,486	0,500	0,513	0,490

Die Quellstärke  $N$  betrug:  $(2,20 \pm 0,03) \cdot 10^5 \text{ s}^{-1}$ . Der Fehler im Produkt  $y a$  rührt hauptsächlich von  $V_\gamma$  her. Der Mittelwert dieser Messungen ergab  $y a = 0,497 \pm 0,016$ .

Zur Berechnung des Konversionskoeffizienten wird nach Gleichung 5 der Wert von  $a$  benötigt. Als Mittelwert vorliegender Messungen<sup>3)7-10)</sup> erhält man  $a = 0,72$ .

Diese sind aber gegenseitig nicht in Übereinstimmung, so dass wir auf eine Fehlerangabe verzichten.

In Tabelle 2 wird der erhaltene Konversionskoeffizient einerseits mit experimentellen Werten<sup>3)10)</sup> sowie mit theoretischen Werten<sup>11)12)</sup> für eine reine M1-Strahlung<sup>13)</sup> verglichen. Die Werte sind in Übereinstimmung unter sich und mit den errechneten Werten; dabei wird der Wert von ZORZOLI<sup>3)</sup> durch eine Änderung des  $a$ -Wertes nicht beeinflusst, im Gegensatz zur vorliegenden Messung und derjenigen von JOSHI et al.<sup>10)</sup>.

Tabelle 2

Vergleich der totalen Konversionskoeffizienten für die 145-keV Gammastrahlung des <sup>141</sup>Pr

	ZORZOLI <sup>3)</sup>	JOSHI et al. <sup>10)</sup>	Vorl. Arbeit	ROSE <sup>11)</sup>	SLIV et al. <sup>12)</sup>
$\alpha$	0,43	$0,39 \pm 0,04$	$0,45 \pm 0,04$	0,438	0,442
$a$	0,67	$0,78 \pm 0,02$			

### 3.2. Der totale Konversionskoeffizient der 39-keV Gammastrahlung von <sup>129</sup>Xe

<sup>129</sup>I zerfällt durch Emission eines Betateilchens und Gammaquants, wie Figur 4 zeigt.

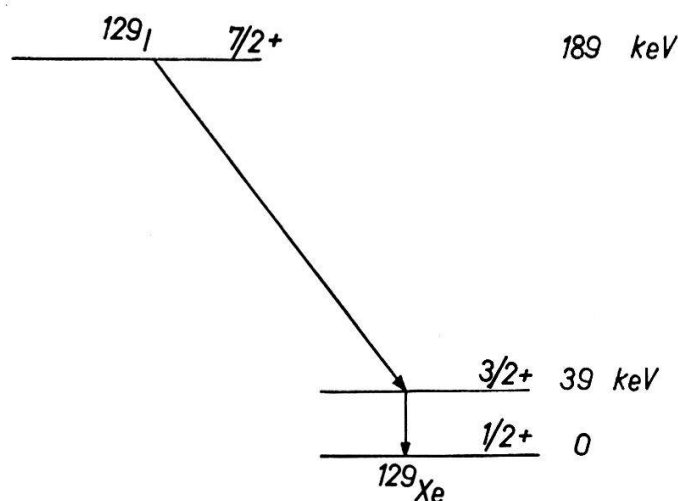


Fig. 4

Zerfallsschema von <sup>129</sup>I

Mit Hilfe der Gleichung 1 können wir folgende Beziehung für die Häufigkeit der Gammastrahlung herleiten.

$$y = \frac{N_{r,\gamma} - N W_r V_r z_r}{N W_\gamma V_\gamma}, \quad (6)$$

wo  $N_{r,\gamma}$  gleich der Anzahl der registrierten Röntgen- und Gammaquants ist.

Der Ausdruck  $N W_r V_r z_r$  ist gleich der Anzahl der gezählten charakteristischen Röntgenquants, wobei  $z_r$  die Wahrscheinlichkeit ist, dass sowohl ein K-Elektron als auch ein charakteristisches Röntgenquant ausgesandt wird.

Zur Messung der Grösse  $y$  benützen wir vor dem NaJ-Szintillator einen Aluminiumabsorber (2 cm), so dass der Anteil der Röntgenquants gegenüber der Gammastrahlung erniedrigt wird. Die Korrektur  $N W_r V_r z_r$  ist aber immer noch so gross,



Unser Resultat ist in Übereinstimmung mit dem kürzlich publizierten und genaueren Wert von LEWIN, NOOIJEN, VAN EIJK, and WAPSTRA<sup>18</sup>), welche die früher gefundene Diskrepanz zwischen Theorie und Experiment beheben konnten.

Bei der Kleinheit des vorliegenden Konversionskoeffizienten wäre ein genaueres Resultat durch Bestimmung der Häufigkeit der Konversionselektronen zu erwarten. Das war nicht möglich, da die Konversionselektronenlinien vom Betaspektrum überlagert werden.

#### 4. Bestimmung des totalen Konversionskoeffizienten mittels Konversionselektronen am Beispiel der 279-keV Gammastrahlung von <sup>203</sup>Tl

Die Bestimmung der Häufigkeit  $x$  der Konversionselektronen ist nur für einfache Zerfallsschemata möglich (Gl. 4). Das radioaktive Isotop <sup>203</sup>Hg erfüllt diese Bedingung (Figur 6).

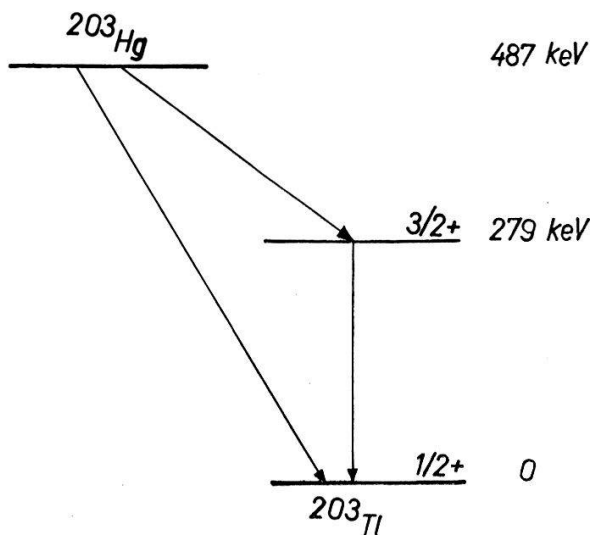


Fig. 6

Zerfallsschema von <sup>203</sup>Hg. Der Betaübergang zum Grundzustand hat eine Häufigkeit von 0,004%.

Mit dünnen (das heisst Dicke gleich der Reichweite der Elektronen) organischen Szintillatoren erreicht man eine kleine Gammaansprechwahrscheinlichkeit, und man erhält ein Spektrum, wie es Figur 7 zeigt. Mit Hilfe eines Betaabsorbers lassen sich die ansprechenden Gammas experimentell ermitteln.

Zur Verwendung kommen zwei Betazähler, die in Koinzidenz geschaltet sind. (Die Koinzidenzanordnung dient hier nicht nur zur Quellstärkenbestimmung, sondern auch zur Ermittlung der Grösse  $x$ .)

Die Gleichungen für die Einzelimpulsraten im ersten bzw. zweiten Zähler sowie für die Koinzidenzimpulsrate lauten:

$$N_i = N W_{i\beta} V_{i\beta} + N W_{ie} V_{ie} x \quad (i = 1, 2) \quad (8a)$$

$$N_{12} = N K_{\theta} (W_{1\beta} V_{1\beta} W_{2e} V_{2e} x + W_{2\beta} V_{2\beta} W_{1e} V_{1e} x) . \quad (8b)$$

Die Korrekturgrösse  $K_{\theta}$ <sup>4)</sup> für die  $\beta$ - $e$ -Richtungskorrelation ist in diesem Falle gleich eins.



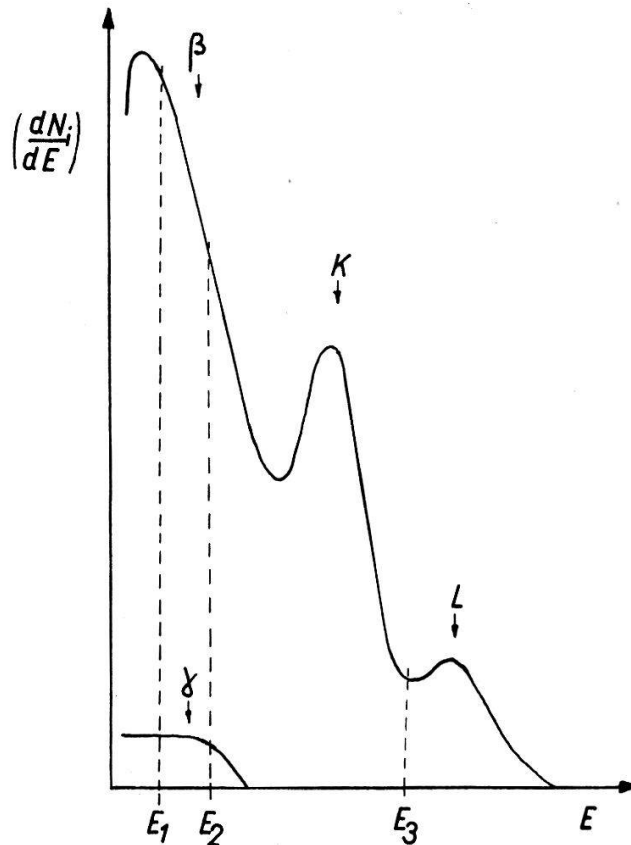


Fig. 7

$\beta$ : Betaspektrum,  $K, L$ : Konversionslinien,  $\gamma$ : Gammaspektrum

Im ersten Zähler wird so diskriminiert (Pegel  $E_1$  in Figur 7), dass der grösste Teil der Konversionselektronen gezählt wird. Im zweiten gibt es zwei Möglichkeiten:

1. Man zählt nur Betateilchen (Pegel  $E_1$  bis  $E_2$ ), das heisst  $V_{2e} = 0$ . Mit dieser Bedingung folgt aus den Gleichungen 8a, 8b für die Häufigkeit:

$$x = \frac{1}{W_{1e} V_{1e}} (N_{12}/N_2). \quad (9)$$

2. Es werden nur Elektronen (Pegel  $E_3$ ), das heisst  $V_{2\beta} = 0$  gezählt. Wir erhalten für die Häufigkeit:

$$x = \frac{1}{W_{1e} V_{1e}} (N_1/N - N_{12}/N_2). \quad (10)$$

Eine weitere Möglichkeit bietet sich in der Detektion von Gammas anstelle der Elektronen im zweiten Zähler:

3. Man erhöht die Gammaansprechwahrscheinlichkeit durch Wahl eines dicken Szintillators und absorbiert die Elektronen und die Betateilchen.

Die Gleichung im zweiten Zähler – im ersten bleibt sie gleich wie 8a – lautet:

$$N_2 = N W_{2\gamma} V_{2\gamma} \gamma, \quad (11)$$

und die Gleichung für die Koinzidenzimpulsrate lautet:

$$N_{12} = N K_{\theta} W_{2\gamma} V_{2\gamma} W_{1e} V_{1e} \gamma. \quad (12)$$

Daraus ergibt sich wieder die Beziehung (10) für  $x$ . Das Produkt  $W_{1e} V_{1e}$  kann man mit einer Genauigkeit von 5% angeben. Die zufälligen Koinzidenzen wurden experimentell mit einem Verzögerungskabel ermittelt.

Alle drei Methoden sind mit dem gleichen relativen Fehler behaftet, und der Mittelwert dieser Messungen ergab sich zu:

$$x = 0,182 \pm 0,010, \quad \text{das heisst } \alpha = 0,222 \pm 0,015.$$

Messungen von NIJGH und WAPSTRA<sup>2)</sup> mit einem Betaspektrographen ergeben  $\alpha = 0,210 \pm 0,003$ . Die Diskrepanz mit den von ROSE<sup>11)</sup> und SLIV<sup>12)</sup> errechneten Werten sowie mit den Richtungskorrelationsexperimenten war lange Zeit Diskussionsgegenstand<sup>4)</sup>. Es handelt sich hier um einen  $l$ -verbotenen M1-Übergang, bei dem die kernstrukturabhängige Korrektur des Konversionskoeffizienten relativ gross sein sollte. Wie LOMBARD<sup>19)</sup> gezeigt hat, lassen sich alle experimentellen Ergebnisse durch die Kopplung des ungeraden Protons mit einer kollektiven Anregung des Thallium-Kernrumpfes erklären.

Diese Arbeit wurde durch die finanzielle Unterstützung des Schweizerischen Nationalfonds zur Förderung der wissenschaftlichen Forschung ermöglicht.

Wir möchten den Herren Dr. R. FROSCH und Dr. F. WIDDER für ihre Mitarbeit danken.

### Literaturverzeichnis

- 1) E. L. CHURCH, J. WENESER, *Ann. Rev. Nuclear Sci.* 10, 193 (1960).
- 2) G. J. NIJGH and A. H. WAPSTRA, *Nuclear Physics* 9, 545 (1958).
- 3) G. B. ZORZOLI, *Nuovo Cimento* 5, 289 (1957).
- 4) R. FROSCH, P. HUBER und F. WIDDER, *Helv. Phys. Acta* 37, 409 (1964).
- 5) K. P. MEYER, P. SCHMID und P. HUBER, *Helv. Phys. Acta* 32, 423 (1959).
- 6) R. FROSCH, P. HUBER, F. WIDDER und A. WALTHERT, *Helv. Phys. Acta* 36, 622 (1963).
- 7) M. S. FREEDMANN and D. W. ENGELKEMEIER, *Phys. Rev.* 79, 897 (1950).
- 8) E. KONDAIAH, *Arkiv Fysik* 4, 81 (1952).
- 9) JAMES T. JONES, J. R. and E. N. JENSEN, *Phys. Rev.* 97, 1031 (1955).
- 10) M. C. JOSHI, G. N. RAO, B. V. THOSAR, *Nuovo Cimento* 9, 600 (1958).
- 11) M. E. ROSE, *Internal conversion coefficients*, Amsterdam (1958).
- 12) L. A. SLIV and I. M. BAND,  $\alpha$ - $\beta$ - $\gamma$ -ray spectroscopy Vol. II, K. SIEGBAHN 1639 (1965).
- 13) E. AMBLER, R. P. HUDSON, G. M. TEMMER, *Phys. Rev.* 97, 1212 (1955).
- 14) I. BERGSTRÖM and C. NORDLING,  $\alpha$ - $\beta$ - $\gamma$ -ray spectroscopy Vol. II, K. SIEGBAHN 1523 (1965).
- 15) E. DER MATEOSIAN, C. S. WU, *Phys. Rev.* 95, 458 (1954).
- 16) B. I. SPINRAD and L. B. KELLER, *Phys. Rev.* 84, 1056 (1951).
- 17) S. THULIN, *Arkiv Fysik* 7, 269 (1954).
- 18) W. H. G. LEWIN, B. VAN NOOIJEN, C. W. E. VAN EIJK, and A. H. WAPSTRA, *Nuclear Physics* 48, 159 (1963).
- 19) R. J. LOMBARD, *Phys. Lett.* 9, 254 (1964).