

gang seine Intensität gibt. Die Serie wäre dann also eine Molekülserie und als  $M_2$ -Serie zu bezeichnen.

Damit ist die Schwingungsstruktur in den wesentlichen Zügen erklärt. Unsicherheiten bestehen noch bei der genauen Festlegung der Schwingungsfrequenzen. Diese Unsicherheiten haben verschiedene Gründe:

1. muß man offenbar damit rechnen, daß Unterschiede in der sterischen Anordnung der  $\text{CH}_3$ -Gruppen auch Unterschiede in den Schwingungsfrequenzen ergeben. So ist es zu erklären, warum die gleichen Schwingungen in verschiedenen Spektren etwas verschiedene Frequenzen aufweisen können,

2. sind auch bei  $20^\circ\text{K}$  die Gitterschwingungen noch nicht eindeutig analysierbar.

Die Mittelwerte der Schwingungsfrequenzen, wie sie sich aus der Analyse in Tab. 4 und 5 ergeben,

sind in Tab. 6 zusammengestellt und mit den bekannten RAMAN-Daten<sup>11</sup> verglichen.

Die wichtigsten Unsicherheiten sind folgende:

1. Es ist nicht sicher, ob der unterschiedliche Wert für  $\nu_1$  parallel und senkrecht  $b$  in der TT-Phase ( $545 - 560 \text{ cm}^{-1}$ ) reell oder durch Gitterschwingungen vorgetäuscht ist. Weiter ist nicht sicher, ob es sich bei den mit  $\nu_1$  und  $\nu_6$  bezeichneten Frequenzen wirklich um zwei verschiedene Schwingungen handelt, oder um dieselbe Schwingung für zwei verschiedene Anordnungen der  $\text{CH}_3$ -Gruppen. Deshalb kann zwischen den beiden Erklärungsmöglichkeiten für die  $K_2$ -Serie noch nicht entschieden werden.

2. Für die Deformationsschwingung  $\nu_5$ , den Ursprung der M-Serie, kann man in der TT-Phase keinen sicheren Frequenzwert angeben, da für sie die Bandenbreite zu groß ist.

Diese Unsicherheiten können durch weitere Analyse der Spektren bei tiefsten Temperaturen mit höchster Auflösung aufgeklärt werden.

<sup>11</sup> A. W. REITZ, Z. phys. Chem. B **46**, 181 [1940]. — J. W. MURRAY u. D. H. ANDREWS, J. Chem. Phys. **2**, 120 [1934].

## NOTIZEN

### Klassische Lösungen einer Heisenbergschen nichtlinearen Feldgleichung

Von K. JUST

Institut für Theoretische Physik der Freien Universität Berlin  
(Z. Naturforsch. **13a**, 345—346 [1958]; eingeg. am 8. März 1958)

In einer älteren Arbeit zu seiner nichtlinearen Feldtheorie erhielt HEISENBERG<sup>1</sup> für einen Erwartungswert  $c$  die Gleichung<sup>2</sup>

$$\gamma^r c_{1r} = (\bar{c} c) c + \varkappa c \quad \text{mit} \quad \varkappa = \text{const} > 0. \quad (1)$$

Fragt man nach deren „klassischen“ Lösungen von der speziellen Form

$$c(x) = s^{-3/4} (\sqrt{s} F + \gamma^r x_r G) a, \quad s = -x_r x^r > 0, \quad (2)$$

worin  $a$  ein konstanter Spinor,  $F$  und  $G$  reelle Funktionen von  $s$  seien, so ergibt sich

$$\begin{aligned} \frac{1}{2} F - v F' &= v G + A(F^2 + G^2) G, \\ \frac{5}{2} G + v G' &= v F + A(F^2 + G^2) F \end{aligned} \quad (3)$$

mit

$$v = \varkappa \sqrt{s}, \quad F' = dF/dv, \quad A = \bar{a} a = \text{const}. \quad (4)$$

<sup>1</sup> W. HEISENBERG, Z. Naturforsch. **9a**, 292 [1954].

<sup>2</sup> Die Änderung der Vorzeichen gegenüber Formel (28) aus röhrt von HEISENBERG<sup>3</sup> her; seine Konstante  $l$  ist hier als Längen-Einheit benutzt.

Versuchen wir den Ansatz

$$F = r(v) \cos \varphi(v), \quad G = r(v) \sin \varphi(v), \quad (5)$$

so liefert (3) nach einiger Rechnung:

$$\left. \begin{aligned} v \varphi' &= v - \frac{3}{2} \sin 2\varphi + A r^2 \\ \text{und} \quad v r' &= \left( \frac{3}{2} \cos 2\varphi - 1 \right) r. \end{aligned} \right\} \quad (6)$$

Statt dieser strengen Gleichungen betrachten wir jedoch nur die Näherungen für sehr große Werte von  $v$  oder  $r$ . Im ersten Falle wird  $\varphi' = 1$ ,  $r = \text{const} \cdot v^{-1}$ ,

$$\left. \begin{aligned} \text{also} \quad r &= \mu s^{-1/2}, \quad \varphi = \varkappa \sqrt{s} - \lambda \\ \text{für} \quad \varkappa \sqrt{s} &\gg 1, \quad |A| r^2 \quad \text{mit} \quad \mu, \lambda = \text{const}, \end{aligned} \right\} \quad (7)$$

im zweiten erhalten wir schließlich:

$$\left. \begin{aligned} r &= \varkappa s^{-1/2}, \quad \varphi = \beta - \frac{1}{2} A \varkappa^2 s^{-1} \\ \text{für} \quad |A| r^2 &\gg 1, \quad \varkappa \sqrt{s} \quad \text{mit} \quad \alpha, \beta = \text{const}. \end{aligned} \right\} \quad (8)$$

In der  $(F, G)$ -Ebene stellt (5) mit der Näherung (7) eine Spirale dar, die sich im positiven Sinne um den Ursprung windet und für  $s \rightarrow \infty$  darin einmündet. Mit der Näherung (8) ergibt sich ebenfalls eine Spirale, die für  $s \rightarrow 0$  unbegrenzt wächst und deren Drehzinn im Falle  $A > 0$  derselbe ist wie mit (7), bei

<sup>3</sup> W. HEISENBERG, Rev. Mod. Phys. **29**, 269 [1957], Fußnote.



Dieses Werk wurde im Jahr 2013 vom Verlag Zeitschrift für Naturforschung in Zusammenarbeit mit der Max-Planck-Gesellschaft zur Förderung der Wissenschaften e.V. digitalisiert und unter folgender Lizenz veröffentlicht: Creative Commons Namensnennung-Keine Bearbeitung 3.0 Deutschland Lizenz.

Zum 01.01.2015 ist eine Anpassung der Lizenzbedingungen (Entfall der Creative Commons Lizenzbedingung „Keine Bearbeitung“) beabsichtigt, um eine Nachnutzung auch im Rahmen zukünftiger wissenschaftlicher Nutzungsformen zu ermöglichen.

This work has been digitized and published in 2013 by Verlag Zeitschrift für Naturforschung in cooperation with the Max Planck Society for the Advancement of Science under a Creative Commons Attribution-NoDerivs 3.0 Germany License.

On 01.01.2015 it is planned to change the License Conditions (the removal of the Creative Commons License condition "no derivative works"). This is to allow reuse in the area of future scientific usage.

$A < 0$  der umgekehrte. Während im Falle der linearen Gleichung  $\gamma^* c_{1r} = \varkappa c$ , die zu (3) mit  $A = 0$  führt,  $F$  und  $G$  in einem Bereich  $0 < s < s_0$  ihr Vorzeichen nicht mehr wechseln, müssen sie also gemäß der nichtlinearen (1) auch bei  $s \rightarrow 0$  unendlich oft um  $F = 0$  und  $G = 0$  oszillieren.

Diese für seine Theorie wesentliche Tatsache wurde schon von HEISENBERG<sup>1</sup> erkannt. Hier folgte sie auf etwas einfacherem Wege über dieselben strengen Gln. (6), wie die Näherung (7), die man üblicherweise aus der asymptotischen Entwicklung der Zylinderfunktionen gewinnt.

Betrachten wir Gl. (1) nicht für  $\varkappa = \text{const}$ , sondern mit

$$\varkappa(s) = k(s) \cdot s^{\varepsilon(s)-1/2}, \quad (9)$$

so bleibt das qualitative Verhalten der asymptotischen Lösungen unverändert, falls die Funktionen  $k$  und  $\varepsilon$  für  $s \rightarrow 0$  und  $s \rightarrow \infty$  gegen endliche Grenzwerte streben, wobei  $\varepsilon_0 + 1$ ,  $k_\infty$ ,  $\varepsilon_\infty$  positiv sein müssen. Rechnet man dagegen auch bei  $s \rightarrow \infty$  von vorn herein mit  $\varkappa \equiv 0$ , so windet sich die Spirale in der  $(F, G)$ -Ebene gemäß der Rechnung von HEISENBERG<sup>1</sup> um einen von  $F = G = 0$  verschiedenen Punkt.

Für kritische Bemerkungen danke ich Herrn DOEBNER.

## Helium- und Argon-Erzeugung in Eisentargets durch energiereiche Protonen<sup>1</sup>

Von O. A. SCHAEFFER und J. ZÄHRINGER<sup>2</sup>

Chemistry Department, Brookhaven National Laboratory,  
Upton, Long Island, New York

(Z. Naturforsch. 13 a, 346–347 [1958]; eingeg. am 10. Februar 1958)

Zur Deutung des Reaktionsmechanismus energiereicher Protonen in Atomkernen werden Ausbeutekurven verschiedener Reaktionsprodukte aufgenommen. Die erzeugten Mengen sind bei den üblichen Bestrahlungszeiten in der Größenordnung von  $10^8$ – $10^{10}$  Atomen. Die bisherige Meßmethode beschränkte sich auf den Nachweis radioaktiver Kerne, und die Erzeugungsquerschnitte stabiler Kerne wurden unter gewissen Annahmen über deren Verteilung abgeschätzt. Mit dieser Arbeit wurde der Versuch unternommen, in Eisentargets die Erzeugungsquerschnitte der Helium- und Argon-Isootope zu bestimmen, die bei der Bestrahlung mit Protonen von 0,16 bzw. 0,43 und 3 GeV Energie entstehen. Die Kenntnis der  $\text{He}^3/\text{He}^4$ -Verhältnisse für verschiedene Energien ist für die Prüfung der Kernverdampfungstheorie und für die Berechnungen solcher Sternprozesse nach einer Monte-Carlo-Methode von Interesse. Außerdem ist die  $\text{He}^3$ -,  $\text{He}^4$ - und T-Erzeugung in Eisentargets für die Meteoriten wichtig, da man aus dem T/ $\text{He}^3$ -Verhältnis etwas über die Dauer der Bestrahlung durch die kosmische Strahlung erfahren kann<sup>3,4</sup>. Mit den Erzeugungsquerschnitten von Argon kann man die Verteilungskurve für die Isotope eines Elements prüfen, die aus radiochemischen Daten gewonnen wurde. Zur Bestimmung des  $\text{Cl}^{36}$ - $\text{A}^{36}$ -Alters an Eisenmeteoriten ist die Kenntnis des direkt erzeugten  $\text{A}^{36}$  durch energiereiche Protonen erforderlich.

Die benutzten Targets bestanden aus Eisenstücken von 1 bzw. 0,3 und 12 mm Dicke und wurden mit Protonen von 0,16 bzw. 0,43 und 3,0 GeV Energie in den Harvard und Chicago Synchrocyclotronen und im Brook-

haven Cosmotron bestrahlt. Das Eisen wurde zur Vermeidung von atmosphärischer Verunreinigung zuvor im Vakuum geschmolzen.

Die Kalibrierung des Protonenfluxes wurde mit Aluminiumfolien, und bei der 3 GeV-Bestrahlung mit zusätzlicher Goldfolie durchgeführt. Die gegebenen Wirkungsquerschnitte sind auf die Daten der  $\text{Na}^{24}$ - und  $\text{Tb}^{149}$ -Wirkungsquerschnitte<sup>5</sup> bezogen. Die Zahl der Protonen betrug  $1,1 \cdot 10^{15}$ ,  $1,2 \cdot 10^{16}$  und  $2,6 \cdot 10^{13}$ . Zum Austreiben der Gase wurden die Targets in einem Graphittiegel induktiv geschmolzen. Die Aufschlußapparatur bestand aus einem Glas (Corning 1710), das speziell ausgesucht wurde, um das Eindringen atmosphärischen Heliums gering zu halten. Die extrahierten Gase wurden über Ca und Cu-CuO oder über Zr gereinigt. Durch einen Metallhahn wurden die Edelgase in ein Massenspektrometer eingelassen und statisch gemessen. Das Massenspektrometer ist speziell zum Nachweis kleinsten Gasmengen konstruiert und bis zu  $450^\circ\text{C}$  ausheizbar. Als Nachweisgerät dient ein veränderter DuMont-SP 102-Multiplier. Die gefundenen Mengen betrugen  $10^{-10} \text{ cm}^3$ , und der zu berücksichtigende Störuntergrund war in allen Fällen kleiner als 10%.

In Tab. 1 sind die  $\text{He}^3$ - und  $\text{He}^4$ -Erzeugungsquerschnitte und die  $\text{He}^3/\text{He}^4$ -Verhältnisse gegeben. Das hier erhaltene  $\text{He}^3/\text{He}^3/\text{T}$ -Verhältnis von 1,00:0,10:0,07 bei 430 MeV kann mit dem von MARTIN, MAYNE, THOMSON und WARDLE<sup>6</sup> mit 340 MeV Protonen gefundenen Verhältnis von 1,00 : 0,048 : 0,078 verglichen werden.

Energie	$\sigma \text{ He}^4 \text{ mb}$	$\sigma \text{ He}^3 \text{ mb}$	$\text{He}^3/\text{He}^4$
0,16 GeV	120	11	0,09
0,43	450	45	0,10
3,0	1300	240	0,18

Tab. 1. Erzeugungsquerschnitte der  $\text{He}^3$ - und  $\text{He}^4$ -Isotope in Eisen durch energiereiche Protonen.

<sup>1</sup> Durchgeführt mit Mitteln der AEC der U.S.A.

<sup>2</sup> Stipendiat der Deutschen Forschungsgemeinschaft.

<sup>3</sup> E. L. FIREMAN u. D. SCHWARZER, Geochim. Cosmochim. Acta **11**, 252 [1957].

<sup>4</sup> F. BEGEMANN, J. GEISS u. D. C. HESS, Phys. Rev. **107**, 540 [1957].

<sup>5</sup> G. FRIEDLANDER (private Mitteilung).

<sup>6</sup> G. R. MARTIN, K. I. MAYNE, S. J. THOMPSON u. G. WARDLE, Phil. Mag. **45**, 410 [1954].