

**Zeitschrift:** Archives des sciences physiques et naturelles  
**Herausgeber:** Société de Physique et d'Histoire Naturelle de Genève  
**Band:** 9 (1927)

**Artikel:** Sur l'ionisation des gaz et les températures des étoiles  
**Autor:** Tiercy, G.  
**DOI:** <https://doi.org/10.5169/seals-740902>

#### Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften auf E-Periodica. 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. Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen sowie auf Social Media-Kanälen oder Webseiten ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. [Mehr erfahren](#)

#### 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. La reproduction d'images dans des publications imprimées ou en ligne ainsi que sur des canaux de médias sociaux ou des sites web n'est autorisée qu'avec l'accord préalable des détenteurs des droits. [En savoir plus](#)

#### 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. Publishing images in print and online publications, as well as on social media channels or websites, is only permitted with the prior consent of the rights holders. [Find out more](#)

**Download PDF:** 23.02.2026

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

Les 15 molécules d'acides aminés se trouvent dans la lactotyrine  $\alpha$  en liaison peptidique, car un polypeptide formé dans ces conditions de 11 acides monobasiques et de 4 dibasiques possède 5 carboxyles libres, qui ensemble avec les 4 restes phosphoriques dibasiques doivent présenter au titrage, en présence de la phtaléine de phénol, 12 acidités. Trouvé 11,6.

Etant donné cette structure du polypeptide, les 4 acides phosphoriques ne peuvent être fixés que sur les oxhydriles des séries.

De cette étude découle donc cette notion nouvelle que *le noyau phosphoré de la caséine de lait, protide élaboré par l'organisme maternel pour faciliter la nutrition phosphorée du jeune animal, est formé de 4 acides sérine-phosphoriques*. Ces derniers représentent ce qui est très probablement la substance mère du monophosphate et du diphosphate de l'acide glycérique des érythrocytes et par leur intermédiaire des glycérophosphates entrant dans la constitution des graisses phosphorées<sup>1</sup>. Ajoutons que du moment que la caséine contient quatre acides phosphoriques, il devient possible de calculer, à partir de sa teneur en P déterminée avec précision par Hammarsten, son poids moléculaire qui est  $\frac{4P \cdot 100}{0.847} = 14.640$ .

**G. Tiercy.** — *Sur l'ionisation des gaz et les températures des étoiles.*

On a attaché beaucoup d'attention, ces dernières années, à l'interprétation des spectres stellaires. On a tenté d'en tirer des renseignements sur la température des étoiles.

Une formule remarquable est celle donnée par M. M. N. Saha<sup>2</sup>, qui s'est proposé de déterminer le degré d'ionisation d'un gaz, autrement dit le pourcentage des atomes ionisés par unité de volume, en fonction de la température et de la pression; on sait que le type du spectre dépend du degré d'ionisation.

<sup>1</sup> S. POSTERNAK. *Sur un nouveau principe phosphoorganique isolé des hématies.* C. R. Soc. Phys., Genève, Vol. 43, p. 16 (1926).

<sup>2</sup> Philosophical Magazine, 1921-1922.

L'ionisation d'un gaz est comparée par M. Saha à une simple dissociation d'un gaz en deux autres gaz. Et il arrive à la formule fondamentale:

$$\log \frac{x^2}{1-x^2} \cdot P = -\frac{U_0}{4,571 T} + 2,5 \log T + C, \quad (1)$$

où l'on a:

$$\left\{ \begin{array}{l} x = \text{degré d'ionisation (fraction d'unité)}; \\ P = \text{pression en atmosphères}; \\ U_0 = \text{potentiel d'ionisation, en volts}; \\ T = \text{température absolue}; \\ C = \text{constante d'entropie}. \end{array} \right.$$

Pour déterminer la constante d'entropie, M. Saha propose d'utiliser la formule donnée par M. W. Nernst<sup>1</sup> en 1918 pour le cas de dissociation d'un gaz en deux gaz:

$$- 1,62 + 1,5 \log m,$$

où  $m$  est la masse atomique. En l'appliquant au cas d'ionisation, la constante relative aux électrons entre seule en jeu (les deux autres se détruisent); et comme  $m$  vaut  $\frac{1}{1845}$  de la masse d'un atome d'hydrogène, la constante prend la valeur ( $- 6,5$ ). En l'adoptant, M. Saha a calculé des températures d'étoiles qui, pour les classes F à M, sont sensiblement supérieures aux températures trouvées par d'autres méthodes.

En nous basant sur quelques indications numériques expérimentales, que nous avons portées dans (1), nous avons trouvé la valeur  $c = - 5,5$ ; elle est sensiblement plus forte que celle adoptée par M. Saha; et nous nous sommes proposé de la déterminer théoriquement.

Il nous paraît quelque peu imprudent d'employer, pour cela, la formule que M. W. Nernst a établie pour le cas de dissociation d'un gaz en deux autres gaz. Nous avons choisi, comme formule de départ, l'expression donnée par Gibbs<sup>2</sup>, pour la cons-

<sup>1</sup> W. NERNST: Die theoretischen und experimentellen Grundlagen des neuen Wärmesatzes.

<sup>2</sup> Voir PLANCK: Thermodynamik, 1921.

tante d'entropie du même problème; celle-ci est représentée par:

$$-\text{R} \sum n_{\lambda} \log c_{\lambda},$$

où l'on a:

$$\left\{ \begin{array}{l} \text{R} = \text{constante des gaz (1cal,99)}; \\ n_{\lambda} = \text{nombres relatifs minima des particules des gaz} \\ \quad (n_0 \text{ pour le gaz primitif; } n_i \text{ et } n_e \text{ pour les constituants}); \\ c_{\lambda} = \text{concentration de chaque gaz } (c_0, c_i \text{ et } c_e); \end{array} \right.$$

c'est l'expression même qui a permis d'établir la formule (1). La constante C de (1) étant égale à l'entropie changée de signe, la formule de Gibbs donne:

$$\text{R} \sum n_{\lambda} \log c_{\lambda}; \quad (2)$$

L'important sera de trouver les nombres  $n_{\lambda}$  à utiliser dans le cas de l'ionisation.

Considérons, d'une part, une molécule-gramme d'un gaz primitif, qu'on dissocie entièrement en deux gaz (il s'agit ici de gaz monoatomiques); d'autre part, un gaz entièrement ionisé; et considérons les mêmes nombres d'atomes de décomposition dans les deux cas:

$$\nu_i \text{ et } \nu_e, \quad \text{avec} \quad \nu_i = \nu_e \text{ et } \nu_0 = 0.$$

Les deux facteurs restants  $n_{\lambda}$  de (2) sont alors tous deux égaux à l'unité; et cela dans les deux cas envisagés; l'expression (2) prend donc la même valeur dans les deux hypothèses.

Mais, alors que, dans la supposition d'une simple dissociation chimique, la constante obtenue correspond à une molécule-gramme de gaz primitif, cette même constante correspond à un atome-gramme de gaz neutre dans le cas de l'ionisation.

Si donc, dans le cas de l'ionisation, on veut la constante relative à une molécule-gramme de gaz neutre primitif, il faut doubler le résultat obtenu par l'expression (2); ou, si l'on veut, doubler les coefficients  $n_{\lambda}$ :

$$C = 2 \text{R} \sum_{\lambda=i,e} n_{\lambda} \log c_{\lambda} = \text{R} \sum 2n_{\lambda} \log c_{\lambda}.$$

Or:

$$n_i = n_e = 1 ; \quad c_i = \frac{\nu_e}{\nu_i + \nu_e} = \frac{1}{2} ; \quad c_e = \frac{\nu_e}{\nu_i + \nu_e} = \frac{1}{2} ;$$

on obtient finalement:

$$C = (1,99) \cdot \left( 4 \log \frac{1}{2} \right) = \frac{(7,96) \log \frac{1}{2}}{0,43429}$$

$$C = -5,5171 , \quad \text{soit} \quad C = -5,52 .$$

C'est la valeur que nous avons trouvée en utilisant des renseignements expérimentaux.

On voit maintenant pourquoi la formule de Nernst ne nous paraît pas convenir au problème; elle s'applique au cas de simple séparation de deux gaz, et l'on ne peut pas y faire intervenir la différence fondamentale signalée plus haut entre le cas de simple dissociation et le cas d'ionisation.

Nous avons adopté la valeur  $c = -5,52$ . Avec elle, la formule (1) nous a permis d'établir, pour les différentes catégories d'étoiles, des températures qui sont en accord remarquable avec celles obtenues par M. H. N. Russell<sup>1</sup> par d'autres méthodes.

**E. Cherbuliez.** — *Note sur la destruction de matières organiques à l'aide de l'acide perchlorique.*

On a proposé de nombreuses méthodes pour la destruction de matières organiques lors du dosage des constituants minéraux. La plupart de ces méthodes — abstraction faite naturellement de l'incinération — présentent l'inconvénient d'introduire, dans le produit à analyser, des substances non volatiles. Il n'y a d'exception que pour l'emploi de l'acide nitrique fumant en présence d'acide sulfurique. Mais ce procédé a un inconvénient d'ordre pratique: le dégagement abondant de vapeurs nitreuses.

L'acide perchlorique, en solution sulfurique, en présence d'un catalyseur approprié, est un oxydant extrêmement énergique; c'est actuellement un produit commercial et on a proposé son

<sup>1</sup> H. N. RUSSEL: *Nature*, 1914.