

Zeitschrift: Archives des sciences physiques et naturelles
Band: 12 (1930)

Artikel: Recherches sur la formation et la décomposition du cyanogène : étude de l'action chimique des décharges électriques
Autor: Briner, E. / Deshusses, J.
DOI: <https://doi.org/10.5169/seals-741277>

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: 09.10.2024

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

E. Briner et J. Deshusses. — *Recherches sur la formation et la décomposition du cyanogène. Etude de l'action chimique des décharges électriques.*

En faisant agir sur le système carbone-azote la chaleur et les décharges électriques sous leur diverses formes, les auteurs n'ont pu constater la production de cyanogène. La vitesse de décomposition du cyanogène a été mesurée à diverses températures; elle n'est pas telle qu'elle puisse provoquer la destruction complète du cyanogène qui aurait pu se former. L'absence de formation de ce corps s'explique par les particularités de l'action chimique des décharges électriques ¹.

N. Danoz. — *Calcul du potentiel newtonien d'une certaine sphère hétérogène* (note présentée par M. Wavre).

Dans une note du 20 février 1930, M. Wavre a donné une équation II qui représente la condition nécessaire et suffisante pour qu'un astre fluide soit animé d'une rotation permanente de genre un.

Envisageons une planète telle que l'équateur tourne plus vite que les calottes polaires et supposons que la vitesse angulaire soit donnée par une fonction simple:

$$\omega^2(l^2) = \omega_0^2 + \omega_1^2 l^2 . \quad (1)$$

ω_0 et ω_1 sont des constantes et l désigne la distance d'une particule à l'axe polaire.

L'équation II de M. Wavre introduit une intégrale $\int \int \int \frac{l^2}{r} dc$ qui doit être calculée en un point P situé à l'intérieur de la cavité c . Cette intégrale peut être interprétée comme étant l'expression du potentiel newtonien d'une masse hétérogène de densité égale à l^2 ; le volume c est une sphère de rayon t . Soit

$$V(\tau, \theta) = \int \int \int \frac{l^2}{r} dc \quad (2)$$

¹ Voir sur ce sujet le mémoire détaillé paraissant dans les *Helvetica Chimica Acta*, numéro de juillet 1930 et la thèse de J. DESHUSSES, Genève, 1930.