

**Zeitschrift:** Mémoires de la Société Vaudoise des Sciences Naturelles  
**Herausgeber:** Société Vaudoise des Sciences Naturelles  
**Band:** 6 (1938-1941)  
**Heft:** 4

## **Titelseiten**

### **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:** 11.01.2026

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

## Essai sur le phénomène des Céphéides

### CHAPITRE PREMIER

#### Les Céphéides.

Données d'observation. Hypothèses. Les décalages.

Les étoiles variables peuvent se répartir en quatre classes principales:

1. Les *variables à éclipses* dont les fluctuations lumineuses sont dues au passage d'un compagnon devant l'étoile principale. Les variations d'éclat sont périodiques, la période durant de 6 heures à 10 jours, suivant l'étoile considérée.

2. Les *Céphéides*, ou variables à courte période, dont le type est  $\delta$  Cephei, et sur lesquelles nous reviendrons dans un instant.

3. Les *variables à longue période* (analogues à Mira-Ceti) dont la durée de fluctuation d'éclat peut être supérieure à 20 ans.

4. Les *variables irrégulières* dont les changements d'éclat ne semblent suivre aucune loi déterminée.

Nous résumons dans le présent chapitre les connaissances actuelles sur les Céphéides ainsi que quelques-unes des hypothèses émises dans le but de rendre compte des faits observés.

#### 1. Données d'observation.

Les Céphéides sont des géantes, ainsi qu'en témoignent leur magnitude absolue moyenne très forte (ordre de grandeur entre  $-2$  et  $-3$ ), leurs petits mouvements propres et leurs faibles parallaxes.

La magnitude d'une Céphéide subit des variations périodiques de l'ordre de 1,3 m. en moyenne. Parallèlement à ces variations d'éclat, on observe une variation du spectre de l'étoile, le spectre le plus avancé se produisant à peu près au moment du minimum de lumière et le spectre le moins avancé au moment du maximum de lumière.

Dans un premier groupe de Céphéides, la période est comprise entre quelques heures et un jour; dans un deuxième