

Objekttyp: **FrontMatter**

Zeitschrift: **Mémoires de la Société Vaudoise des Sciences Naturelles**

Band (Jahr): **6 (1938-1941)**

Heft 4

PDF erstellt am: **13.09.2024**

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Inhalten der Zeitschriften. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern. Die auf der Plattform e-periodica veröffentlichten Dokumente stehen für nicht-kommerzielle Zwecke in Lehre und Forschung sowie für die private Nutzung frei zur Verfügung. Einzelne Dateien oder Ausdrucke aus diesem Angebot können zusammen mit diesen Nutzungsbedingungen und den korrekten Herkunftsbezeichnungen weitergegeben werden. Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. Die systematische Speicherung von Teilen des elektronischen Angebots auf anderen Servern bedarf ebenfalls des schriftlichen Einverständnisses der Rechteinhaber.

Haftungsausschluss

Alle Angaben erfolgen ohne Gewähr für Vollständigkeit oder Richtigkeit. Es wird keine Haftung übernommen für Schäden durch die Verwendung von Informationen aus diesem Online-Angebot oder durch das Fehlen von Informationen. Dies gilt auch für Inhalte Dritter, die über dieses Angebot zugänglich sind.

Ein Dienst der *ETH-Bibliothek*
ETH Zürich, Rämistrasse 101, 8092 Zürich, Schweiz, www.library.ethz.ch

<http://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 δ 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