

Objekttyp: **FrontMatter**

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

Band (Jahr): **72 (1974-1975)**

Heft 345

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.

Méthode photométrique de sélection des étoiles Ap

PAR

P. STEIGER

Observatoire de Genève

Abstract. — In the photometric system of Geneva Observatory, we developed a photometric method to select the Ap stars with spectral type earlier than A5, except the Hg stars. This method is independent of luminosity and interstellar reddening. Next, we applied this method to the selection of Ap stars in about fifteen clusters.

INTRODUCTION

Le système photométrique développé à l'Observatoire de Genève a permis la mise au point d'une classification tridimensionnelle des étoiles, c'est-à-dire qu'il est possible d'obtenir par voie photométrique une information concernant la température, la luminosité et la composition chimique des étoiles. Si les étoiles, du moins pour la plus grande partie d'entre elles, peuvent être considérées comme « normales », certaines toutefois présentent des anomalies. Il est alors intéressant de pouvoir les distinguer des étoiles « normales » au moyen des diagrammes photométriques.

Parmi les étoiles de type spectral A, c'est-à-dire des étoiles dont la température est comprise entre 7000 et 9000° K, certaines sont difficiles à classer en raison de l'intensité anormale de quelques raies de leur spectre (Hg, Mg, Si, etc.). Ces étoiles sont alors groupées sous la dénomination « étoiles particulières de type spectral A » ou encore Ap. L'étude de ces étoiles a permis de mettre en évidence d'autres caractéristiques physiques liées aux étoiles Ap telles que : champ magnétique, variabilité, binarité, etc.

Les étoiles Ap sont définies sur la base de critères spectroscopiques, les raies spectrales de certains éléments indiquant une surabondance ou une sous-abondance de ces éléments. Nous avons cherché à développer