

Zeitschrift: Bulletin de la Société Vaudoise des Sciences Naturelles
Herausgeber: Société Vaudoise des Sciences Naturelles
Band: 72 (1974-1975)
Heft: 345

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: 16.01.2026

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

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