

Objekttyp: **FrontMatter**

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

Band (Jahr): **70 (1968-1970)**

Heft 332

PDF erstellt am: **19.09.2024**

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.

Photométrie des étoiles A. II Métallicité et rotation des étoiles Am

PAR

BERNARD HAUCK

Institut d'astronomie de l'Université de Lausanne
et
Observatoire de Genève

Résumé. — Les mesures des étoiles Am effectuées dans le système photométrique de l'Observatoire de Genève montrent que la distribution de ces étoiles dans le plan $\Delta m_2/B_2-V_1$ n'est pas aléatoire. Les étoiles Am les plus froides sont celles qui ont les plus grandes valeurs du paramètre de métallicité, Δm_2 .

Abstract. — The measures of Am stars in the photometric system of Geneva Observatory show that the distribution of these stars in the plane $\Delta m_2/B_2-V_1$ is not aleatory. The coldest Am stars have the greatest values of the parameter of metallicity, Δm_2 .

De nombreuses étoiles à raies métalliques ont été mesurées dans le système photométrique de l'Observatoire de Genève. Les couleurs de 83 de ces étoiles ont déjà été publiées (RUFENER *et al.*, 1966) et actuellement nous disposons des couleurs d'une centaine de ces étoiles.

La discussion des propriétés des étoiles Am dans le système photométrique de l'Observatoire de Genève a été faite (HAUCK, 1968a) et nous ne rappellerons que brièvement les paramètres utilisés :

B_2-V_1 = paramètre de température

d = $(U-B_1)-1.6 (B_1-B_2)$ paramètre de luminosité

m_2 = $(B_1-B_2)-0.69 (B_2-V_1)$ paramètre de blanketing

Dans le diagramme m_2/B_2-V_1 l'écart à la séquence des Hyades nous fournit le paramètre Δm_2 . Ce paramètre est, pour les étoiles de type spectral compris entre F8 et G2, en bonne corrélation avec $[Fe/H]$ (HAUCK, 1968b) et pour les étoiles à raies métalliques l'accord entre Δm_2 et le paramètre de métallicité g introduit par M. HACK (1959) est également satisfaisant.

Le paramètre g est la différence entre le type spectral déduit des raies métalliques et celui déduit de la raie K du calcium.