Objekttyp: **FrontMatter**

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

Band (Jahr): **71 (1971-1973)**

Heft 338

PDF erstellt am: **23.05.2024**

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

Bulletin de la Société vaudoise des Sciences naturelles
N° 338 1972 Vol. 71, Fasc. 4

Comparaison des systèmes photométriques uvbyβ et de Genève

PAR

E. LINDEMANN et B. HAUCK

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

Abstract. In this study, we compare the properties of the Strömgren and Geneva photometric systems. First for the temperature parameter, then the luminosity and blanketing parameters. For stars with spectral type between A0 and G5 the possibilities of both systems are equivalent.

1. Introduction

Les propriétés de ces deux systèmes photométriques sont bien connues. Strömgren (1963, 1966) a montré les possibilités qu'offrait le système *uvby* pour la classification des étoiles de type spectral compris entre A0 et G0, tandis que Golay (1970) et Hauck (1968) étudiaient celles du système de Genève pour les étoiles de même type spectral.

Le nombre de mesures augmentant sans cesse dans les deux systèmes, il devenait intéressant d'une part de rassembler toute l'information les concernant et, d'autre part, de comparer les paramètres définissant les mêmes grandeurs physiques. Le premier point a été traité dans le cadre du Centre de Données Stellaires de Strasbourg (Lindemann, 1970 ; Hauck, 1971) et le second fait l'objet de la présente étude.

La comparaison des réponses des filtres des deux systèmes est faite dans la figure 1.

2. Paramètres envisagés

Rappelons que les indices et paramètres proposés pour la classification des étoiles des types spectraux cités sont :

	en *uvby* :	à Genève :
Température	$b-y$	B_2-V_1
Luminosité	$c_1 = (u-v)-(v-b)$	$d = (U-B_1)-1.430\ (B_1-B_2)$
Blanketing	$m_1 = (v-b)-(b-y)$	$m_2 = (B_1-B_2)-0.457\ (B_2-V_1)$