Zeitschrift: Archives des sciences [1948-1980]

Herausgeber: Société de Physique et d'Histoire Naturelle de Genève

Band: 7 (1954)

Heft: 6

Artikel: Détermination de l'excès de couleur de quelques étoiles des Pléiades

Autor: Golay, Marcel

DOI: https://doi.org/10.5169/seals-738946

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: 14.12.2025

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

Marcel Golay. — Détermination de l'excès de couleur de quelques étoiles des Pléiades.

Nous avons montré [1] que la connaissance de la grandeur de la discontinuité de Balmer — D — permettait de prévoir l'indice de couleur intrinsèque B-V de la photométrie en trois couleurs de Johnson et Morgan [2] pour l'étoile considérée. Soit (1) la formule obtenue dans [1].

$$\text{p. e.} \quad \text{B-V} = - \underset{\pm 0,008}{0,307} + \underset{\pm 0,013}{0,559} \text{ D}$$

L'excès de couleur E_D est alors donné par (2)

$$E_D = (B-V)_{obs.} + 0.307 - 0.559 D$$
 (2)

Cette expression est valable pour les classes de luminosité III, IV, V et les types spectraux B0 à A0.

Nous appliquons la formule (2) au calcul de l'excès de couleur des étoiles étudiées par J. Berger [3]. Dans le tableau 1, nous donnons encore deux autres excès de couleur:

TABLEAU 1.

N° Hertz- sprung	N° HD	D	B-V	Sp. Yerkes	Sp. (D, λ ₁)	Q	$\mathbf{E}_{\mathbf{Q}}$	E _{sp.}	E _D
117 126 150 156 242 255 265 323 436 542 510 540 722 870 910 977 1129	23288 23302 23324 23338 23408 23432 23441 23480 23568 23630 23632 23642 23753 23850 23873 23923 24076	0,35 0,34 0,35 0,305 0,33 0,37 0,41 0,305 0,43 0,46 0,45 0,36 0,45 0,36 0,44 0,40 0,44	$\begin{array}{ c c c c c }\hline & 0,046\\ \hline & 0,107\\ \hline & 0,075\\ \hline & 0,106\\ \hline & 0,068\\ \hline & 0,044\\ \hline & 0,028\\ \hline & 0,056\\ \hline & 0,025\\ \hline & 0,090\\ \hline & 0,030\\ \hline & 0,063\\ \hline & 0,072\\ \hline & 0,085\\ \hline & 0,028\\ \hline & 0,052\\ \hline & 0,086\\ \hline \end{array}$	B7 IV B6 III B8 V B6 V B7 III B8 V B9 V B6 IVnn B9 V B7 III — — — — — — — — — — — — — — — — — —	B8 V B8 III B8 V B5 V B8 III B8 V B8-9 V B5 V B9 V B8 III B9 V B8 V B8 III B9 V B8 V B8 III	$\begin{array}{c} -0.30 \\ -0.33 \\ -0.31 \\ -0.38 \\ -0.35 \\ -0.20 \\ -0.13 \\ -0.39 \\ -0.09 \\ -0.27 \\ +0.028 \\ -0.025 \\ -0.27 \\ -0.30 \\ -0.10 \\ -0.15 \\ -0.032 \end{array}$	$\begin{array}{c} + \ 0.08 \\ + \ 0.028 \\ + \ 0.025 \\ + \ 0.015 \\ + \ 0.008 \end{array}$	$ \begin{vmatrix} + 0.07 \\ + 0.04 \\ \\ + 0.02 \\ + 0.01 \\ - 0.03 \end{vmatrix} $	$ \begin{array}{r} + 0,065 \\ + 0,010 \\ + 0,036 \\ + 0,036 \\ + 0,054 \\ + 0,056 \\ + 0,049 \\ + 0,080 \\ + 0,091 \\ + 0,079 \\ + 0,118 \\ + 0,033 \\ + 0,026 \\ + 0,033 \\ + 0,031 \\ + 0,147 \end{array} $

- a) E_Q excès de couleur déterminé à partir de la grandeur Q de la photométrie en trois couleurs;
- b) $E_{sp.}$ excès de couleur déterminé à partir de la classification spectrale de Yerkes.

Les étoiles classées dans le système de Yerkes sont résumées dans le tableau 16 de [2].

L'accord fréquent entre E_D et E_Q peut être considéré comme satisfaisant, sachant que Q est moins bien défini physiquement que D.

BIBLIOGRAPHIE

- 1. M. Golay. Archives des Sciences, vol. 7, fasc. 6, 1954.
- 2. H. L. Johnson et W. W. Morgan. Ap. j., vol. 117, no 3, p. 313, 1953
- 3. J. Berger. Contributions de l'Institut d'Astrophysique, Paris, série A, nº 127.

Th. Lhoest, A. Bolle, E. Stein et F. Chodat. — Pouvoir bactériolytique de certaines préparations de lauryl-sulfate.

Les résultats que nous présentons sont détachés d'un ensemble de recherches faites aux Laboratoires de Pharmacognosie et de Pharmacie galénique de l'Université de Genève (Professeur A. Mirimanoff) sur l'interférence de l'écran protidique dans la réaction mouillant anionique-micro-organisme.

Certaines préparations de lauryl-sulfate, le Duponol C en particulier, ont montré un pouvoir bactériolytique intense. Nous consignons ici ce phénomène et proposons une explication de son mécanisme.

Partie expérimentale.

L'agent lytique est un mélange où prédomine le laurylsulfate de sodium. La préparation industrielle de ce mouillant ne permet pas encore d'éliminer des impuretés dont la nature et la proportion ne sont pas fixées. A chaque produit commercial correspond donc une composition particulière. Cette inconstance se traduit par l'inégalité du pouvoir lytique des