

<b>Zeitschrift:</b>	Archives des sciences [1948-1980]
<b>Herausgeber:</b>	Société de Physique et d'Histoire Naturelle de Genève
<b>Band:</b>	7 (1954)
<b>Heft:</b>	6
<b>Artikel:</b>	Détermination de l'excès de couleur de quelques étoiles des Pléiades
<b>Autor:</b>	Golay, Marcel
<b>DOI:</b>	<a href="https://doi.org/10.5169/seals-738946">https://doi.org/10.5169/seals-738946</a>

### **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:** 02.01.2026

**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].

$$\text{B-V} = - \frac{0,307}{\pm 0,008} + \frac{0,559 \text{ D}}{\pm 0,013} \quad (1)$$

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

$$E_D = (B-V)_{\text{obs.}} + 0,307 - 0,559 \text{ D} \quad (2)$$

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- prung	N° HD	D	B-V	Sp. Yerkes	Sp. (D, $\lambda_1$ )	Q	$E_Q$	$E_{sp.}$	$E_D$
117	23288	0,35	— 0,046	B7 IV	B8 V	— 0,30	+ 0,064	+ 0,08	+ 0,065
126	23302	0,34	— 0,107	B6 III	B8 III	— 0,33	+ 0,013	+ 0,04	+ 0,010
150	23324	0,35	— 0,075	B8 V	B8 V	— 0,31	+ 0,038	+ 0,02	+ 0,036
156	23338	0,305	— 0,106	B6 V	B5 V	— 0,38	+ 0,031	+ 0,04	+ 0,036
242	23408	0,33	— 0,068	B7 III	B8 III	— 0,35	+ 0,059	+ 0,06	+ 0,054
255	23432	0,37	— 0,044	B8 V	B8 V	— 0,20	+ 0,032	+ 0,05	+ 0,056
265	23441	0,41	— 0,028	B9 V	B8-9 V	— 0,13	+ 0,025	+ 0,02	+ 0,049
323	23480	0,305	— 0,056	B6 IVnn	B5 V	— 0,39	+ 0,084	+ 0,08	+ 0,080
436	23568	0,43	+ 0,025	B9 V	B9 V	— 0,09	+ 0,064	+ 0,07	+ 0,091
542	23630	0,36	— 0,090	B7 III	B8 III	— 0,27	+ 0,010	+ 0,04	+ 0,015
510	23632	0,46	+ 0,030	—	B9 V	+ 0,028	+ 0,03	—	+ 0,079
540	23642	0,45	+ 0,063	—	B9 V	— 0,025	+ 0,08	—	+ 0,118
722	23753	0,36	— 0,072	B8 V	B8 V	— 0,27	+ 0,028	+ 0,02	+ 0,033
870	23850	0,35	— 0,085	B8 III	B8 III	— 0,30	+ 0,025	+ 0,01	+ 0,026
910	23873	0,44	— 0,028	A0 V	B9 V	— 0,10	+ 0,015	— 0,03	+ 0,033
977	23923	0,40	— 0,052	B9 V	B8 V	— 0,15	+ 0,008	0,00	+ 0,031
1129	24076	0,44	+ 0,086	—	B9 V	— 0,032	+ 0,11	—	+ 0,147

- 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, n° 3, p. 313, 1953.
3. J. BERGER. *Contributions de l'Institut d'Astrophysique*, Paris, série A, n° 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 lauryl-sulfate 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