

Zeitschrift: Archives des sciences physiques et naturelles
Herausgeber: Société de Physique et d'Histoire Naturelle de Genève
Band: 13 (1931)

Artikel: Sur la répartition statistique des étoiles en fonction du type spectral
Autor: Rossier, P.
DOI: <https://doi.org/10.5169/seals-742116>

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: 07.01.2026

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

noyau vibre comme si l'enveloppe n'existe pas. Si les densités sont différentes il n'en est plus ainsi.

12. Dans une région d'hétérogénéité le mouvement n'est pas barotrope.

13. Les propositions précédentes sont vraies même s'il y a des corps étrangers qui perturbent le mouvement de l'astre envisagé.

Séance du 19 novembre 1931.

P. Rossier. — *Sur la répartition statistique des étoiles en fonction du type spectral* (2^{me} note).

1. — Nous avons déjà étudié la proportion d'étoiles appartenant aux diverses classes spectrales, telle qu'elle résulte des spectrogrammes identifiés sur les 200 premiers clichés de notre série de photographies obtenues au prisme-objectif Schaer-Boulanger¹. Nous nous proposons de répéter ce même calcul sur la série complète (313 plaques), actuellement entièrement dépouillée à ce point de vue. Le tableau donne:

- 1^o Le type spectral;
- 2^o Le nombre d'étoiles identifiées pour chaque type;
- 3^o Le nombre d'étoiles de chaque classe, en négligeant la classe 0;
- 4^o Le pourcentage de chaque classe;
- 5^o Ce même pourcentage, tel que nous l'avions obtenu lors de notre première discussion.

2. — Les étoiles A₀ sont au nombre de 239, plus 229 étoiles-guides. La méthode exposée dans notre première note conduit à admettre que les étoiles de ce type seraient au nombre de 288, si l'on n'avait pas systématiquement choisi des étoiles A₀ comme étoiles-guides.

¹ Paul ROSSIER et Georges TIERCY, *Sur la répartition statistique des étoiles en fonction du type spectral*. Compte rendu de la Soc. de Physique, Vol. 47 (1930); le même dans Publications de l'Observatoire de Genève, fasc. 13 (1930).

3. — La coïncidence des nombres des deux dernières colonnes est aussi bonne qu'on ose l'espérer en ces matières. Les proportions d'étoiles de chaque classe spectrale sont donc établies à 1% près. Ces nombres concernent le récepteur employé (plaques Cappelli-blu). Nous constatons une fois de plus que la méthode photographique avantage, au point de vue statistique, les étoiles chaudes, de types B et A.

Type	Nombre	Total	Proportions	
O ₀₅	4			
B ₀	7			
B ₁	3			
B ₂	9			
B ₃	35	239	17,8%	17,8
B ₅	15			
B ₆	49			
B ₉	121			
A ₀	288			
A ₂	133			
A ₃	71			
A ₅	51	543	40,5	41,6
F ₀	84			
F ₂	43			
F ₅	71	229	17,1	18,0
F ₈	31			
G ₀	41			
G ₅	62	103	7,7	6,5
K ₀	151			
K ₂	26	206	15,4	14,7
K ₅	29			
M _a	13			
M _b	4	18	1,3	1,4
M _c	1			