

Sur la répartition statistique des étoiles en fonction du type spectral

Autor(en): **Rossier, P.**

Objektyp: **Article**

Zeitschrift: **Archives des sciences physiques et naturelles**

Band (Jahr): **13 (1931)**

PDF erstellt am: **25.07.2024**

Persistenter Link: <https://doi.org/10.5169/seals-742116>

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.

noyau vibre comme si l'enveloppe n'existait 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° Le type spectral;

2° Le nombre d'étoiles identifiées pour chaque type;

3° Le nombre d'étoiles de chaque classe, en négligeant la classe 0;

4° Le pourcentage de chaque classe;

5° Ce même pourcentage, tel que nous l'avions obtenu lors de notre première discussion.

2. — Les étoiles A_0 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 A_0 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-bleu). 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 _{0.5}	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			

Observatoire de Genève.