

Zeitschrift:	Archives des sciences physiques et naturelles
Herausgeber:	Société de Physique et d'Histoire Naturelle de Genève
Band:	16 (1934)
Artikel:	Sur la largeur relative des raies de l'hydrogène et du calcium dans les spectrogrammes d'étoiles A0 et F0
Autor:	Rossier, P.
DOI:	https://doi.org/10.5169/seals-741480

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: 16.01.2026

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

de la raie $H_{\varepsilon} + H$ est sensiblement constante, lorsqu'on passe du type spectral A₀ au type F₀. Les raies dues à l'hydrogène seul sont au contraire plus larges pour les A₀ que pour les F₀, dans les mêmes conditions.

Observatoire de Genève.

P. Rossier. — *Sur la largeur relative des raies de l'hydrogène et du calcium dans les spectrogrammes d'étoiles A₀ et F₀.*

Nous appelons largeur relative d'une raie spectrale le rapport de sa largeur à la somme des largeurs des trois raies les plus nettes de nos spectrogrammes, soit H_{γ} , H_{δ} et $H_{\varepsilon} + H$ ¹. L'expérience nous a montré que pour un type spectral donné, cette valeur est indépendante de l'énergie reçue par le spectrogramme. Varie-t-elle lorsqu'on passe d'un type à un type voisin ? Nous allons voir qu'il n'en est rien, à condition de tenir compte du caractère composite de la raie $H_{\varepsilon} + H$.

L'étude de cette question porte sur environ 450 spectrogrammes d'étoiles A₀ et 120 d'étoiles F₀. Les résultats du calcul sont les suivants, exprimés en %.

	H_{β}	H_{γ}	H_{δ}	$H_{\varepsilon} + H$	K	H_{ζ}
A ₀ . . .	38	28	31	41	—	57
F ₀ . . .	35	26	27	48	43	58

Le tableau montre bien un rétrécissement des raies de l'hydrogène lorsqu'on passe du type A₀ au type F₀, compte tenu du fait que la largeur de $H_{\varepsilon} + H$ est sensiblement la même pour les deux types.

Pour rendre les résultats indépendants du rôle de $H_{\varepsilon} + H$ rapportons ces diverses largeurs à la somme des largeurs de H_{γ} et H_{δ} . Il vient

	H_{β}	H_{γ}	H_{δ}	$H_{\varepsilon} + H$	K	H_{ζ}
A ₀ . . .	64	48	52	68	—	96
F ₀ . . .	66	49	51	91	81	109

¹ P. ROSSIER, *Recherches expérimentales sur la largeur des raies de l'hydrogène stellaire*. Archives, 5 (14), p. 5 = Publ. Obs. Genève, fasc. 17, 1932.

La largeur relative des raies de l'hydrogène est donc la même dans les spectrogrammes d'étoiles A_o et F_o. L'exception présentée par la raie H_z est certainement due au peu de précision des mesures dans cette région du spectre; cette raie n'apparaît d'ailleurs que sur les spectrogrammes d'étoiles brillantes et les mesures la concernant sont peu nombreuses.

La raie K s'élargit considérablement lorsqu'on passe des étoiles A_o aux F_o. Sa largeur, insensible pour les étoiles A_o, atteint 43% pour les F_o. Pour donner une idée de la dispersion des valeurs, nous donnons ci-dessous la répartition des 106 résultats disponibles:

Largeur	20	-	25	-	30	-	35	-	40	-	45	-	50	-	55	-	60	-	65	>65%
Nombre	2		9		16		17		20		16		11		6		3		6	

Le maximum de fréquence est assez accentué et voisin de 43%.

Tandis que la raie H_z + H conserve une largeur relativement constante en passant du type A_o aux étoiles F_o, la largeur absolue ou relative de K semble pouvoir être un assez bon critère de classification spectrale.

Observatoire de Genève.

Ed. Frommel et Don Zimmet. — *Volume de la rate et pitressine. Téléradiographies en séries chez le lapin préparé au thorotraste.*

L'opacification aux rayons X de la rate et du foie par l'injection de thorotraste est une méthode fort simple pour explorer certains points secondaires de la pharmacodynamie. Cette méthode relativement nouvelle n'a pas encore été, à ce que nous sachions, systématiquement employée pour remplacer les anciens procédés de la pléthysmographie qui pour très exacts qu'ils étaient demandaient un appareillage compliqué et nécessitaient l'intervention sanglante.

Il nous a paru donc intéressant d'explorer à l'aide de cette technique nouvelle l'influence de la pitressine sur la rate afin d'apporter un document nouveau à la discussion.