

<b>Zeitschrift:</b>	Archives des sciences physiques et naturelles
<b>Herausgeber:</b>	Société de Physique et d'Histoire Naturelle de Genève
<b>Band:</b>	21 (1939)
<b>Artikel:</b>	Une relation empirique entre le rayon et la température de certains groupes d'étoiles
<b>Autor:</b>	Rossier, Paul
<b>DOI:</b>	<a href="https://doi.org/10.5169/seals-742246">https://doi.org/10.5169/seals-742246</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:** 09.01.2026

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

filonniennes, on voit que la majeure partie de ce massif est constituée par des monzonites et par des syénites à tendance monzonitique.

En réunissant les 44 roches décrites précédemment en un seul et même échantillon et en calculant les caractères moyens de celui-ci, on obtient les valeurs suivantes:

$$100 \text{ P/F} = 47,7, \quad 100 \text{ Q/L} = 3,7, \quad I = 19, \quad 33\% \text{ An},$$

ce qui correspond aux caractères d'une monzonite légèrement quartzifère.

En résumé, la plus grande partie du massif de Demir Dağ est formée de monzonites et de syénites calciques. Les inclusions mélanocrates dispersées dans ces roches, ainsi que toute la bordure occidentale du massif, sont constituées par des diorites, des gabbros-diorites et des gabbros. Les dykes aplitiques sont formés de syénites alcalines leucocrates.

*Genève, Laboratoire de minéralogie de l'Université.*

#### Séance du 7 décembre 1939.

**Paul Rossier.** — *Une relation empirique entre le rayon et la température de certains groupes d'étoiles.*

Supposons conforme à la réalité la théorie de l'évolution stellaire de Russel; admettons en outre l'identité des diverses étoiles à l'origine de cette évolution. Le rayon et la température sont alors des fonctions déterminées du temps. C'est dire qu'il existe une relation entre ces deux grandeurs, dont la théorie est actuellement incapable de donner la forme.

La méthode empirique conduit à quelques résultats. Construisons un graphique donnant le rayon en fonction de l'inverse de la température. Adoptons les valeurs numériques déduites de la discussion de notre catalogue de rayons<sup>1</sup>. Les points

<sup>1</sup> P. ROSSIER, *Magnitudes bolométriques, diamètres, masses et densités d'étoiles*. Mémoires de la Soc. de Physique et d'Histoire naturelle de Genève, vol. 42, fasc. 1.

correspondant aux types de B5 à dG9 s'alignent relativement bien. La formule correspondante est

$$R = 3,19 - 0,806 \frac{b}{T},$$

où  $b/T$  est l'équivalent colorimétrique de Kukarkin<sup>1</sup> et l'unité est le rayon du Soleil.

Il peut être commode de choisir la température comme variable indépendante. Admettons pour le Soleil  $b/T = 2,04$  et  $T = 6500^\circ$ . Il vient

$$R = 3,19 - \frac{10700}{T}.$$

Les étoiles géantes fournissent une relation analogue, mais beaucoup moins bien déterminée, car le nombre d'étoiles disponibles est beaucoup moindre.

On a

$$R = -9,7 + 9,32 \frac{b}{T} = -9,7 + \frac{123500}{T}.$$

*Observatoire de Genève.*

**Albert Périer et Marcel Grosjean.** — *Faut-il reviser nos conceptions actuelles sur la structure histologique de la dentine ? (Résultats de nouvelles recherches en lumière réfléchie par le procédé Marcel Grosjean.)*

Dans une note précédente, présentée ici même<sup>2</sup>, ainsi que dans une communication au Congrès de l'Arpa, en collaboration avec M. R. Jaccard (Fribourg-en-Brisgau, août 1939)<sup>3</sup>, nous avons déjà donné une courte description de notre technique; un travail ultérieur fournira à ce sujet de plus amples renseignements.

<sup>1</sup> B. KUKARKIN, *Vorläufiger Katalog der mittleren Farbenäquivalente von 1207 Sternen*. Publications of the Sternberg State Astronomical Institute, vol. X, part 2, 1937.

<sup>2</sup> C. R. séances Soc. Phys. et Hist. nat. Genève. 56, p. 88. 1939.

<sup>3</sup> *Recherches sur la structure histologique de la dent par examen en lumière réfléchie.*