

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: - (1949)
Heft: 22

Rubrik: Beobachter-Ecke

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. 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. [Siehe Rechtliche Hinweise.](#)

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. [Voir Informations légales.](#)

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. [See Legal notice.](#)

Download PDF: 08.02.2025

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

mant les phases de son activité scientifique et en soulignant qu'il avait été le premier à présenter à Lausanne une thèse de doctorat sur l'astronomie.

Après avoir rendu hommage à ses maîtres, M. le Professeur Javet a parlé de «La constitution des étoiles». C'est par l'étude de l'étoile la plus proche de nous, le Soleil, que l'on a commencé à aborder ce problème.

Depuis longtemps les astronomes se sont posé la question de savoir quelle était l'origine de la chaleur solaire. Les premières hypothèses, celle d'un corps chaud en voie de refroidissement, et celle de la combustion, sont inadmissibles. En 1854, Helmholtz proposa celle de la contraction, qui ne donnait cependant au soleil qu'un âge de 20 millions d'années, nettement insuffisant. Helmholtz eut toutefois le mérite de signaler la voie à suivre: c'était du côté de la thermodynamique qu'il fallait se tourner, une masse gazeuse telle que celle du soleil étant caractérisée par trois grandeurs: densité, pression et température, qui sont dépendantes l'une de l'autre.

Emden fut le premier à donner une solution au problème, mais son équation ne tenait pas compte de la pression de radiation, que signala Bialobrzeski en 1913, suivi par tous les astrophysiciens contemporains, parmi lesquels il faut citer tout particulièrement Eddington et Jeans.

Aujourd'hui les travaux de Bethe et de Gamow ont permis d'expliquer l'origine de la chaleur solaire par les réactions thermonucléaires (transmutation de l'hydrogène en hélium).

Mais la question de l'évolution des étoiles n'en est pas pour autant résolue.

Et M. le Professeur Javet termine en montrant que dans ce problème comme dans tant d'autres, la science progresse par approximations successives, chacun apportant sa pierre à l'édifice.

Le nouveau Professeur universitaire voudra bien trouver ici l'expression de nos plus vives félicitations pour sa nomination et son brillant début. Nous lui souhaitons une longue carrière et de nombreux succès.

E. A.

(Note de la Réd. La Rédaction d'«Orion» et sa Commission de Rédaction dont M. le Dr Javet est Président s'associent cordialement à ces félicitations et présentent tous leurs vœux au nouveau Professeur de l'Université Lausannoise.)

Beobachter-Ecke

Komet 1948 I

Der Komet, der anfangs November, zur Zeit seiner Entdeckung, in südlichen Breiten (Afrika und Australien) einen prächtigen Anblick bot, durchwanderte seither südliche Sternbilder: Hydra (Wasserschlange), Antlia (Luftpumpe), Pyxis (Schiffskompass),

Puppis (Hinterteil des Schiffes). Im Januar steht er im Sternbild des Grossen Hundes und wird zu Beginn des Monats Februar in das Gebiet des Orion eintreten. Er entfernt sich von der Sonne und von der Erde und nimmt an Helligkeit rasch ab.

Der Komet konnte trotz seiner tiefen, südlichen Stellung und ungünstigen Witterungsverhältnissen auch in unseren Breiten beobachtet werden (Oberhelfenswil, Opfertshofen, Frauenfeld). Seine Bahn wich von der in der ersten Ephemeride angegebenen um ca. 1° nach Süden ab. Im 7×50 -Feldstecher präsentierte sich der Komet als nebliger Stern mit ausgedehnter Hülle und breitem, fächerförmigen Schweifansatz. Schweiflänge am 8. Dezember 1° bis $1\frac{1}{2}^{\circ}$. Am 31. Dezember war er noch mit Feldstecher zu sehen als rundlicher Nebel. Helligkeit ca. 7.3^m . Beobachtungen wurden auch aus Frankreich und Italien gemeldet.

Ephemeride laut Circ. IAU 1197:

1949	0 ^h W. Z.	α 1949.0	δ 1949.0	Δ	r	Hell.
Jan.	20.	6 ^h 06 ^m .0	—16° 27'	1.190	1.993	9.2 ^m
	28.	5 ^h 56 ^m .8	—13° 17'	1.365	2.124	9.8 ^m
Febr.	5.	5 ^h 51 ^m .5	—10° 32'	1.553	2.252	10.3 ^m
	13.	5 ^h 49 ^m .2	— 8° 10'	1.752	2.376	10.8 ^m
	21.	5 ^h 49 ^m .1	— 6° 08'	1.960	2.497	11.3 ^m

Dr. E. Leutenegger.

La page de l'observateur

Soleil

Durant ce 4me trimestre de 1948 les chiffres de la *Fréquence quotidienne des Groupes de Taches* que voici:

	Mois	Jours d'observ.	H. N.	H. S.	Total
1948	Octobre	19	5,9	6,4	12,3
	Novembre	16	4,7	3,0	7,7
	Décembre	12	3,8	5,8	9,6

montrent que l'activité du Soleil semble s'engager lentement sur la pente du déclin.

Ces chiffres quotidiens ont encore atteint jusqu'à 17 groupes les 14 et 23 octobre. Plusieurs taches ont montré des voiles chromosphériques roses dans leur noyaux, et la grande tache solaire du 17 octobre présentait un enchevêtrement de ponts photosphériques qui est rarement égalé. Plusieurs groupes ont montré une disposition en couronne régulière très remarquable.

Lune

Un ciel nocturne d'automne constamment défavorable n'a pas permis d'observations lunaires suivies; les images, de cote qualitative 4 à 6, les rendaient inutiles.