

Beobachter-Ecke

Objekttyp: **Group**

Zeitschrift: **Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft**

Band (Jahr): - **(1949)**

Heft 22

PDF erstellt am: **25.09.2024**

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.

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 4^{me} 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.