

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber: Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band: 43 (1985)
Heft: 207

Inhaltsverzeichnis

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: 04.04.2026

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

Inhaltsverzeichnis / Sommaire

H. U. FUCHS: Astrophysik mit Computern oder: Rechnen ist des Astronomen Lust	40
G. MULERT: Zur Vorausberechnung von Sternbedeckungen durch den Mond	45
W. ENGELHARDT: Planeten im Visier	46
Sonne, Mond und innere Planeten	48
Mitteilungen/Bulletin/Comunicato	
41. Generalversammlung der SAG / 41e Assemblée Générale de la SAS	51/5
Buchbesprechungen	56/10
Veranstaltungskalender	57/11
Sonnenbeobachtertagung SAG	57/11
Giotto-Wettbewerb	58/12
A. BEHREND: Observation du Soleil en lumière blanche	59
H. BODMER: Zürcher Sonnenfleckenrelativzahlen ...	61
Fragen/Ideen/Kontakte · Questions/Tuyaux/Contacts	
E. LAAGER: Sternwarten der Schweiz	62
E. LAAGER: Observatoires en Suisse	62
E. LAAGER: Artikel über Observatorien, deren Ausrüstung und Tätigkeit in ORION Nr. 1 bis 205 (1944 bis 1984) beschrieben wurden	63
E. LAAGER: Articles sur les observatoires dont l'équipement et l'activité ont été décrits dans ORION Nos 1 à 205 (1944 à 1984)	63
E. LAAGER: Alphabetische Stichwortliste	65
E. LAAGER: Liste alphabétique des mots-clé	65
E. LAAGER: Berechnung des Osterdatums	67
W. LÜTHI: Neue Bücher über die Planetenforschung .	68
Buchbesprechungen/Bibliographies	69

Titelbild / Couverture



M 101 = NGC 5457

Unser Milchstrassensystem, das man in klaren Nächten als wolkiges Band am Himmel erkennen kann, hat etwa die Form dieser «Feuerrad» genannten Spiralgalaxie. Sie ist eine der grössten und hellsten ihrer Art. Die Entfernung beträgt 25 Millionen, der Durchmesser 200 000 Lichtjahre – das Doppelte der unseren, die bloss die innere, hellere Region einnehmen würde. Die älteren der etwa 180 Milliarden Sterne befinden sich im Zentrum. Künftige Generationen werden immer weiter aussen entstehen, so dass die gigantisch sichtbare Ausdehnung von M 101 noch zunehmen wird.

Die Radioastronomie hat herausgefunden, dass die Rotation bei der 21-cm-Wellenlänge von Strahlung kalten Wasserstoffs deutlich erkennbar wird. Die südlichere (untere) Seite rotiert auf uns zu, die nördliche (obere) Seite von uns weg. M 101 ist also leicht nach «hinten» gekippt und wendet uns nicht, wie es zunächst scheint, die Vorderseite zu.

Notre galaxie, apparente par nuits claires comme Voie lactée, a à peu près la forme de cette nébuleuse spirale. Elle compte parmi les plus grandes et les plus lumineuses de son type. La distance est de 25 millions, son diamètre de 200 000 années-lumière – le double de la nôtre qui ne couvrirait que la région centrale. Les plus vieilles des 180 milliards d'étoiles se trouvent précisément au centre. Les générations futures naîtront, de plus en plus, éloigné de celui-ci, de façon que les dimensions gigantesques de M 101 augmentent encore.

Les observations radioastronomiques ont révélé que la partie méridionale (en bas) s'approche de nous, alors que la partie septentrionale (en haut) s'éloigne. M 101 est donc légèrement penché «en arrière» et ne nous montre pas sa face tel que cela peut paraître de prime abord. (Photo: Zeiss/Städli)