

**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. 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.](#)

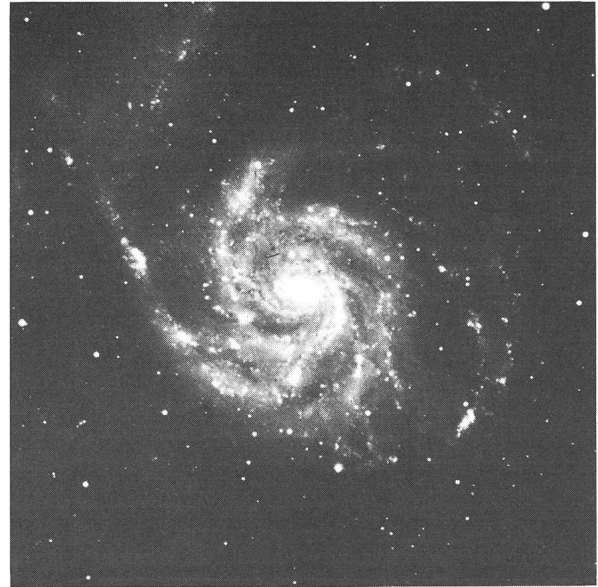
**Download PDF:** 02.02.2025

**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
<b>Mitteilungen/Bulletin/Comunicato</b>	
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
<b>Fragen/Ideen/Kontakte · Questions/Tuyaux/Contacts</b>	
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)