

Zeitschrift:	Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Herausgeber:	Schweizerische Astronomische Gesellschaft
Band:	30 (1972)
Heft:	132
Artikel:	Über die maximale Helligkeit von Merkur
Autor:	Können, G.P. / Meeus, J.
DOI:	https://doi.org/10.5169/seals-899769

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: 13.01.2026

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

der Ekliptik suchte, und dass er wohl zufolge seiner erheblichen Bahnneigung (fast 116° , also auch retrograder Umlauf!) den Beobachtern in Flagstaff bisher entgangen sein muss. Seine gegenwärtige Position wäre vor der Milchstrasse, wo er dank vieler gleich heller Fixsterne nicht so leicht auszumachen sein dürfte.

Literatur:

- 1) J. L. BRADY, Journ. of the Astronom. Soc. Pacific 84, 314 (1972), No. 498.
- 2) G. FORBES, Proc. Roy. Soc. Edinburgh 10, 426; 11, 89 (1880).
- 3) D. P. TODD, Am. Journ. Sci. 120, 231 (1880).
- 4) A. GAILLOT, Comptes Rendus 148, 754 (1909).
- 5) E. SEVIN, Comptes Rendus 223, 469, 653 (1946).

- 6) W. STRUBELL, Die Sterne 29, 111 (1953).
- 7) H. H. KRITZINGER, Die Sterne 39, 6 (1963).
- 8) W. H. PICKERING, Popular Astronomy 36, 417 (1928).
- 9) P. LOWELL Mem. Lowell Obs. 1, No. 1 (1915).
- 10) D. RAWLINS, Astronom. Journ. 75, 856 (1970).
- 11) J. L. BRADY und E. CARPENTER, Astronom. Journ. 76, 728 (1971).
- 12) B. G. MARSDEN, Astronom. Journ. 73, 367 (1968).
- 13) F. H. McMAHON, private Mitteilung 1970.
- 14) J. LIESKE, Jet Propulsion Lab. Techn. Report 32, 1206 (1967).
- 15) G. CLEMENCE, Ann. Rev. Astronomy and Astrophysics 3, 101 (1965).
- 16) C. W. TOMBAUGH, in: Planets and Satellites, University of Chicago Press, Kap. 2 (1961).

Adresse des Autors: Dr.-Ing. E. WIEDEMANN, Garbenstrasse 5, CH-4125 Riehen.

Kuriosum zum voranstehenden Beitrag

In der deutschen Illustrierten «Bild» wurde im Mai dieses Jahres in grosser Aufmachung über die Entdeckung eines 10. Planeten unseres Sonnensystems berichtet, der einen Durchmesser von 110000 km haben und in einer Entfernung von fast 10 Milliarden km in 512 Jahren um die Sonne kreisen soll. Der «Poseidon» genannte Planet, auf dem ständige Nacht herrschen soll, wurde angeblich von dem 14-jährigen Schüler GRAHAM CONROY mit einem Teleskop von etwa 10 cm Öffnung, das dieser auf einer Strasse aufgestellt hatte, entdeckt. Dieser Schüler verfolgte angeblich die Theorie eines deutschen Astronomen des 18. Jahrhunderts mit einer drei Wochen dauernden Berechnung in seinem Schulheft und kam dadurch zu seiner Entdeckung. Seine Befunde sollen von amerikanischen Wissenschaftlern mit Hilfe von Computer-Berechnungen bestätigt worden sein. Soweit der Bericht von «Bild».

Der – leider nicht genannte – Autor dieses Artikels

setzt offenbar bei seinen Lesern nur minimalste Schulanfängerkenntnisse voraus, denn jeder einigermaßen vorgebildete Leser wird – auch wenn er keine Kenntnisse in Astronomie besitzt – sofort auf Widersprüche gestossen, da schliesslich ein dunkler Planet überhaupt nicht gesehen werden kann. Und wer einmal in einem Astronomie-Buch geblättert oder diese Zeitschrift gelesen hat, weiss, dass es schon ziemlich grosse Instrumente braucht, um den 9. Planeten Pluto überhaupt zu sehen, und weiter, dass weder Grösse, noch Umlaufszeit eines eventuellen Trans-Neptuns II sich in wenigen Wochen bestimmten lassen.

Die sinnlose Verschwendug von Papier und Druckerschwärze beim «Bild» geschieht natürlich auf dessen Verantwortung; die damit betriebene Volksverdummung ist hingegen ein beklagenswertes Zeichen unserer Zeit: Sensation und Mammon um jeden Preis! Nämlich um das dümmste Gewäsch, das uns seit langer Zeit begegnet ist.

Die Redaktion

Über die maximale Helligkeit von Merkur

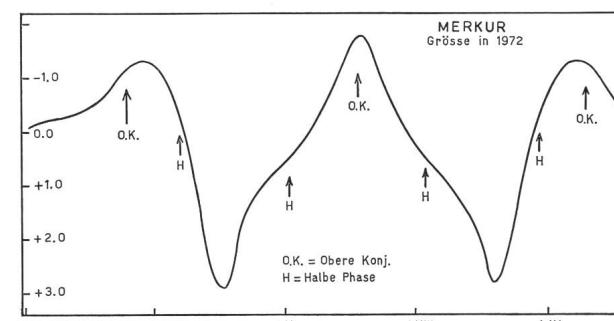
von G. P. KÖNNEN, Bussum (Niederlande)
und J. MEEUS, Erps-Kwerps (Belgien).

Wir möchten zu dem interessanten Artikel von Herrn B. STANEK (ORION 130/131, S. 81–82, 1972) gerne das Folgende bemerken:

Bei $-5:5 = 0.447$ und $-2:4 = 0.354$ dürfte es sich um den Autor entgangene Druckfehler handeln, da es $\sqrt{5}:5$ und $\sqrt{2}:4$ heissen muss.

Sodann behauptet der Autor, die Beobachtung lehre, dass Merkur bei etwa halber Beleuchtung maximale Helligkeit habe. Wir halten das nicht für richtig. Merkur erreicht seine grösste Helligkeit bei der oberen Konjunktion, also wenn er in Bezug auf die Erde als völlig beleuchtet erscheint. Dies ist klar aus der Abbildung zu entnehmen, die auf Angaben der *Astronomical Ephemeris 1972*, S. 368 beruht.

Der Autor sagt gegen Ende seines Artikels selbst, dass wegen der diffusen Reflexion der Winkel φ in



Wirklichkeit «etwas grösser ist». Diese Angabe erscheint uns ungenügend; für Merkur muss es «viel grösser» heissen. φ ist soviel grösser, dass die grösste Helligkeit ungefähr mit der oberen Konjunktion zusammenfällt. Die Oberfläche des Merkur ist so

uneben, dass der Planet bei halber Beleuchtung weit weniger als die Hälfte der Helligkeit der vollen Phase erreicht. Derselbe Effekt ist übrigens auch beim Mond

festzustellen: im ersten und letzten Viertel ist seine Helligkeit nur 8% (statt 50%) von jener des Vollmondes.

Adresse der Autoren:

G. P. KÖNNEN, Aagje Dekenlaan 28, Bussum, Niederlande

JEAN MEEUS, Heuvestraat 31, B-3071 Erps-Kwerps, Belgien

Le «Grand Schmidt» de l'Observatoire de Haute-Provence

par ANDRÉ HECK, Liège (Belgique)

Fiche Technique de l'instrument

miroir principal sphérique de \varnothing 85 cm

lame correctrice de Schmidt de \varnothing 60 cm

ouverture relative: f/3.5

distance focale de 210 cm

champ: 5°

diamètre des films (circulaires): 17.5 cm

monture équatoriale anglaise

le télescope est utilisable en prisme-objectif en adjointant à la lame de Schmidt un prisme de \varnothing 60 cm et de 6° d'angle.

Une réalisation franco-belge

Projeté en 1959, le «Grand Schmidt» («grand» par comparaison à un autre Schmidt, plus petit, de l'O.H.P.) est le fruit d'une collaboration franco-belge. L'Institut d'Astrophysique de Liège finança la fabrication de l'optique, tandis que le C.N.R.S. prit en charge la monture ainsi que les accès et la coupole érigée dans l'enceinte de l'Observatoire de Haute-Provence, coupole (fig. 1) que l'instrument n'occupa cependant qu'en mai 1970. En effet, dès son achèvement en 1964, il avait été installé sur la monture, trop faible, du G.P.O. (Grand Prisme-Objectif).

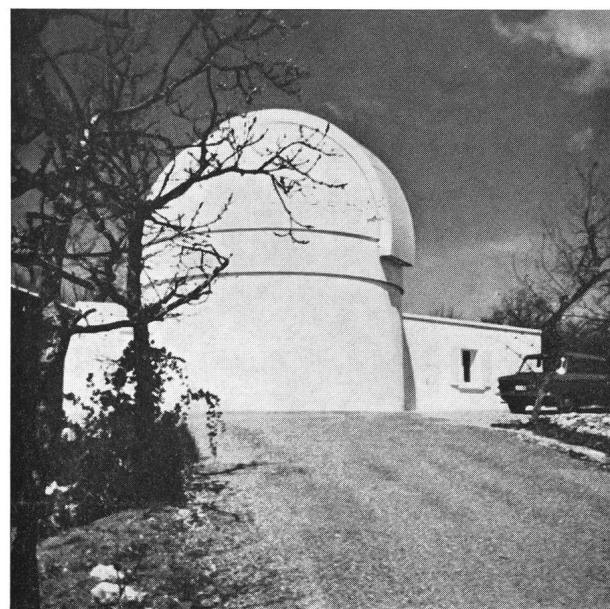


Fig. 1: La coupole du «Grand Schmidt» à l'Observatoire de Haute-Provence.

Le confort technique de la coupole actuelle consiste principalement en un plancher mobile, une échelle mobile sur rail appliquée au mur pour les visées à l'horizon et un tableau d'affichage digital des coordonnées et du temps sidéral.

Le Schmidt est par nature un instrument spécialement conçu pour la photographie de grands champs et, par suite, d'objets étendus (nébuleuses, comètes, amas, etc. – fig. 2 et 3). En effet sa lame correctrice permet d'obtenir des images pratiquement parfaites sur plusieurs degrés (ici 5°). D'autre part, sa haute luminosité lui permet d'atteindre assez rapidement des magnitudes élevées ou des objets diffus. Avec le «Grand Schmidt» de l'O.H.P., la magnitude 18 est atteinte en une dizaine de minutes de pose dans de bonnes conditions et la magnitude 19 est dépassée aisément par des poses plus longues. On peut remarquer à juste titre que ce Schmidt est moins ouvert que celui du Mont Palomar (f/2.5) ou de Hamburg (f/3),

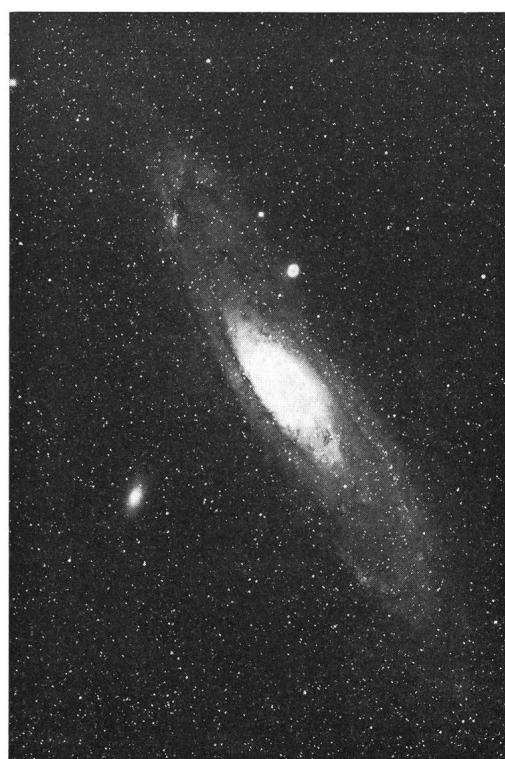


Fig. 2: Partie centrale de la Nébuleuse d'Andromède – Pose de 15 min. (cliché Heck - Manfroid - Sause).