Zeitschrift: Bulletin de la Société des Sciences Naturelles de Neuchâtel
Herausgeber: Société des Sciences Naturelles de Neuchâtel
Band: 13 (1882-1883)

Artikel: Notice sur le passage de Vénus devant le disque du Soleil
Autor: Hilfiker
DOI: https://doi.org/10.5169/seals-88178

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: 13.07.2025

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

NOTICE

SUR LE

PASSAGE DE VÉNUS DEVANT LE DISQUE DU SOLEIL

Par M. le Dr Hilfiker

Dans la séance du 9 mars 1882, j'ai communiqué les éléments principaux du phénomène du passage de Vénus devant le Soleil, qui aura lieu le 6 décembre prochain. En adoptant les données géocentriques du « Berl. astronom. Jahrb. », nous avons pour Neuchâtel :

Premier contact extérieur $2^h\ 26^m\ 42^s$.
» » intérieur $2^h\ 47^m\ 16^s$.

Angle pôle — image directe, — compté du pôle vers l'est, 147°.

Angle compté du point sud du cercle vertical, 56°.

Hauteur du centre du Soleil au-dessus de l'horizon, 12°.

Coucher du Soleil $4^h\ 10^m$.

Dans les « Astronomische Nachrichten, vol. 102, n° 2448 », j'ai fait une comparaison des résultats *géocentriques* trouvés par six auteurs différents. En

y ajoutant les résultats publiés dans les « American ephemeris for 1882 », par S. Newcomb, dans la Connaissance des temps pour 1875, par Puiseux, et enfin dans les « Astr. Nachr. » n° 2133, par Deichmüller, nous aurons le tableau définitif suivant :

	Contacts en temps moyen de Paris				Semi-diamètre apparent adopté pr	
	I	II	III	IV	☉	♀
Conce des temps	$2^h4^m21^s$	$2^h24^m38^s$	$8^h2^m23^s$	$8^h22^m40^s$	976",49	31",4
Peter	4 21	25 4	1 56	22 39	975,87	32,0
Berl.astr.Jahrb.	4 27	24 45	2 14	22 31	975,90	31,4
Puiseux . . .	4 55	23 13	1 43	22 2	974,64	31,4
Deichmüller. .	4 55	25 13	1 43	22 2	974,64	31,4
Hind	4 59	25 17	1 48	22 8	974,64	31,4
Nautical-Alm. .	5 18	25 39	1 7	21 30	973,00	31,4
Wolf	5 16	25 36	1 2	21 22	973,00	31,4
Washingt. Alm.	5 32	26 23	3 12	24 3		

A l'exception du calcul de Newcomb, les éphémérides du Soleil et de Vénus sont déduites des tables de Le Verrier ; Newcomb s'est servi de celles de Hansen et de Hill (pour ♀). D'après les observations faites à Greenwich pendant les dernières années, les positions relatives de Vénus et du Soleil, déduites des tables de Le Verrier, exigent à peu près une correction de

$$\Delta\alpha = + 6''$$
$$\Delta\delta = + 2''$$

La valeur du semi-diamètre du Soleil, adoptée par le Berl. astronom. Jahrbuch est déduite des observations méridiennes faites à Greenwich en 1854-1865. Le « Nautical-Almanac » a adopté le résultat trouvé

par les observations des passages de Vénus devant le Soleil en 1761 et 1769; Hind, Puiseux et Deichmüller ont fait le calcul avec la valeur donnée par Le Verrier, et qu'il a déduite des passages de Mercure sur le disque du Soleil.

Voilà les causes des différences très considérables que nous trouvons dans les résultats de notre tableau. La valeur du semi-diamètre du Soleil, adoptée par le Berl. astronom. Jahrb. est probablement trop grande ; supposons que cette correction ne surpasse pas $1^s,5$; dans ce cas, si nous tenons compte de nos corrections $\Delta\alpha$ et $\Delta\delta$, nous pouvons nous attendre à ce que le premier contact sera observé une minute plus tard que le moment pour lequel nous l'avons calculé.