

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. 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: 05.05.2025

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

NOTICE

SUR LE

PASSAGE DE VÉNUS DEVANT LE DISQUE DU SOLEIL

Par M. le D^r 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 « *Américan 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 par	
	I	II	III	IV	⊙	♀
Conc ^e des temps	2 ^h 4 ^m 21 ^s	2 ^h 24 ^m 38 ^s	8 ^h 2 ^m 23 ^s	8 ^h 22 ^m 40 ^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.
