

|                     |  |
|---------------------|--|
| <b>Zeitschrift:</b> | Bulletin de la Société des Sciences Naturelles de Neuchâtel  |
| <b>Herausgeber:</b> | Société des Sciences Naturelles de Neuchâtel   |
| <b>Band:</b>        | 14 (1883-1884)   |
| <br>                |  |
| <b>Artikel:</b>     | Première étude sur les observations du diamètre du soleil : faites à l'Observatoire de Neuchâtel, de 1862 à 1883 |
| <b>Autor:</b>       | Hilfiker, J.   |
| <b>DOI:</b>         | <a href="https://doi.org/10.5169/seals-88201">https://doi.org/10.5169/seals-88201</a>                            |

### 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:** 12.01.2026

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

PREMIÈRE ÉTUDE  
SUR LES  
OBSERVATIONS DU DIAMÈTRE DU SOLEIL

**Faites à l'Observatoire de Neuchâtel, de 1862 à 1883**

Par le Dr J. HILFIKER

---

Dans une notice que j'ai eu l'honneur de communiquer à la Société le 30 novembre 1882, j'ai indiqué une des causes principales des écarts considérables entre les valeurs calculées pour les phases géocentriques du passage de Vénus devant le Soleil, suivant les différentes éphémérides. Ces éléments géocentriques dépendent principalement de la valeur adoptée pour le diamètre du Soleil; ils doivent différer les uns des autres, s'il existe une incertitude sensible dans la détermination de cette donnée importante. Et, en effet, les différents résultats, déduits des séries d'observations que l'on possède jusqu'à présent, ne montrent pas une concordance suffisante, comme on peut le constater par le tableau suivant, qui contient les moyennes des déterminations que j'ai pu me procurer.

1. La longue série des observations des passages, faites à Greenwich de 1765-1800, donne  $r = 16' 0'',54$

|   |            |
|---|------------|
| 2. Les observations des passages, faites à Greenwich, 1836-1847, donnent                        | 16' 1'',82 |
| 3. Les observations des passages, faites à Greenwich, 1854-1865, donnent                        | 16 1,20    |
| 4. Les observations des passages, faites à Koenigsberg, 1820-1828, donnent                      | 16 0,90    |
| 5. Les observations des passages, faites à Paris, 1835-1848, donnent                            | 16 2,20    |
| 6. Bessel a déduit des observations faites à Koenigsberg avec l'héliomètre                      | 15 59,79   |
| 7. Caesaris a obtenu des observations faites à Milan avec le cercle mural de Ramsden, 1800-1812 | 16 2,05    |
| 8. Encke conclut des passages de Vénus devant le Soleil, 1861 et 1869                           | 15 58,42   |
| 9. Le Verrier a obtenu des passages de Mercure  | 16 0,01    |
| 10. Wurm déduisit de l'ensemble des observations de l'éclipse annulaire de 1820                 | 15 58,05   |
| 11. Carlini trouva par la discussion de l'éclipse totale de 1842 (¹)                            | 15 59,78   |

Nous verrons plus tard si ces écarts sont dus seulement à des erreurs d'observation ou s'ils s'expliquent

(¹) Le « Nautical Almanach », de Greenwich, et la « Connaissance des temps », de Paris, ont adopté la valeur 2. Pour le calcul des passages de ♀ 1874 et 1882, le « Naut. Alm. » s'est servi du résultat 8. Le « Berl. astr. Jahrbuch » et « l'Alm. Nautico de San-Fernando » ont adopté la valeur 3. Les « American ephemeris and Naut. Alm. » donnent pour les éphémérides du soleil la constante 16'2'',00 ; pour le calcul des éclipses, ils ont adopté la valeur 6.

par d'autres raisons; nous aurons à examiner s'ils sont dus à des causes qui dépendent de l'instrument de l'observateur, des conditions météorologiques ou atmosphériques dans lesquelles les observations ont été faites, ou bien si l'on doit les attribuer aux changements qui s'effectuent sur la surface même du Soleil. En tout cas, dans l'état actuel de ces recherches, toute étude, toute série nouvelle d'observations, susceptible de contribuer à une solution définitive de cette question importante et délicate, ne peut manquer d'intérêt.

A notre Observatoire, les passages du Soleil ont été observés depuis la fondation de cet établissement. Son directeur, M. le Dr Hirsch, ayant bien voulu mettre à ma disposition tous les matériaux y relatifs, j'ai pu soumettre au calcul une série de 3468 passages du Soleil, tous observés avec le même instrument. Nos observations donnent comme moyenne générale

$$r = 16' 1'',51$$

c'est-à-dire précisément la moyenne des deux valeurs adoptées par le Nautical Alm. de Greenwich et le Berl. Astron. Jahrbuch.

---

Pour mesurer le diamètre du Soleil, un des moyens les plus simples et les plus naturels est d'observer la durée de son passage par le méridien, c'est-à-dire le temps qui s'écoule entre les passages du premier bord et du second bord de l'astre. En tenant compte de la déclinaison du Soleil et du mouvement en ascension droite, on déduit du passage observé le diamètre

horizontal; par conséquent, chaque observation de la durée d'un passage du Soleil par le méridien nous donne, après réduction à la distance moyenne, un résultat pour le diamètre moyen.

L'objectif (de Merz) du cercle méridien de Neuchâtel (de M. G. Ertel fils) a une ouverture de 115<sup>mm</sup> et une distance focale de 2<sup>m</sup>. Le réticule contient un système de 21 fils horaires, distribués autour du fil du milieu en quatre groupes de cinq fils chacun. En général, on a observé chaque bord du Soleil à 13 fils. Le grossissement de l'oculaire employé était de 200.

Il est évident que la combinaison la plus rationnelle de toutes les observations exige la connaissance des circonstances atmosphériques qui ont eu lieu pendant le passage du Soleil; on devrait calculer le poids à attribuer à chaque observation en prenant pour unité le poids d'une bonne observation. Mais, parmi les huit astronomes qui, depuis 1862, ont participé à ces observations, il n'y en a que trois qui aient noté régulièrement l'état de l'air et la qualité de l'image du Soleil. J'ai donc dû renoncer à la forme d'une réduction, comme l'ancien aide-astronome, M. le Dr Becker l'avait adoptée dans son étude intéressante sur ses observations du Soleil en 1871-72, qu'il a publiée en 1873 dans le 9<sup>me</sup> volume du Bulletin de notre Société. Dans la publication des observations du Soleil, faites à l'Observatoire de Neuchâtel, que M. le Directeur se propose de faire paraître, les poids seront déduits de l'accord des fils entre eux.

J'ai d'abord réuni les observations du demi-diamètre de chaque mois, en tenant compte du nombre de fils observés et en rejetant celles que les observa-

teurs avaient désignées comme absolument mauvaises, ou pour lesquelles un des bords avait été observé à un nombre de fils inférieur à cinq. Le tableau suivant contient pour chaque mois :

1. Le nombre moyen des observations, réunies dans un résultat mensuel d'une année.
2. La différence des extrêmes des résultats mensuels pour les vingt-deux années d'observations.
3. L'erreur moyenne d'un résultat mensuel, en tenant compte du nombre d'observations.
4. La variation moyenne d'une année à l'autre.

|                    | Nombre moyen | Différ. des extrêmes | Erreur moyenne     | Variation moyenne |
|--------------------|--------------|----------------------|--------------------|-------------------|
| Janvier . . . . .  | 8            | 0,164 <sup>s</sup>   | 0,031 <sup>s</sup> | 0,059             |
| Février . . . . .  | 13           | 0,127                | 0,020              | 0,030             |
| Mars . . . . .     | 15           | 0,125                | 0,018              | 0,032             |
| Avril . . . . .    | 16           | 0,115                | 0,015              | 0,022             |
| Mai . . . . .      | 19           | 0,127                | 0,012              | 0,032             |
| Juin . . . . .     | 17           | 0,117                | 0,014              | 0,026             |
| Juillet . . . . .  | 18           | 0,149                | 0,013              | 0,033             |
| Août. . . . .      | 17           | 0,149                | 0,014              | 0,035             |
| Septembre. . . . . | 16           | 0,111                | 0,015              | 0,026             |
| Octobre. . . . .   | 13           | 0,155                | 0,022              | 0,037             |
| Novembre. . . . .  | 7            | 0,216                | 0,026              | 0,044             |
| Décembre . . . . . | 7            | 0,206                | 0,026              | 0,059             |

La comparaison des résultats partiels, surtout de ceux qui correspondent aux mois d'été et qui contiennent le plus grand nombre d'observations, montre qu'il y a des différences dépassant de beaucoup la

limite donnée par l'erreur moyenne. Si nous prenons pour les vingt-deux ans les moyennes générales des mois, nous obtenons le tableau suivant, en y ajoutant les moyennes mensuelles de température, déduites des observations météorologiques faites à l'Observatoire :

| Mois          | Moyenne de $r$                     | Nombre d'observ. | Température moyenne |
|---------------|------------------------------------|------------------|---------------------|
| Janvier . . . | 1 <sup>m</sup> 4 <sup>s</sup> ,125 | 169              | — 0,74              |
| Février . . . | 125                                | 267              | + 2,01              |
| Mars . . .    | 113                                | 299              | 4,00                |
| Avril . . .   | 087                                | 330              | 9,11                |
| Mai . . .     | 085                                | 386              | 12,80               |
| Juin . . .    | 094                                | 359              | 16,49               |
| Juillet . . . | 094                                | 368              | 18,97               |
| Août . . .    | 086                                | 366              | 17,75               |
| Septembre .   | 097                                | 340              | 14,94               |
| Octobre . .   | 118                                | 242              | 8,80                |
| Novembre . .  | 116                                | 184              | + 3,54              |
| Décembre . .  | 117                                | 158              | — 0,37              |

On voit qu'il y a deux maxima, correspondant aux mois de janvier-février et octobre, et deux minima correspondant aux mois de mai et août. La différence extrême entre les 12 résultats partiels est de 0<sup>s</sup>,040.

La longue série d'observations de Greenwich, qui s'étend de 1750 à 1786, montre deux maxima aux mois de mars et octobre, et deux minima aux mois de janvier et juin; la différence des extrêmes dépasse d'une manière remarquable la quantité que nous avons trouvée pour les observations de Neuchâtel : elle est de 0<sup>s</sup>,10. Les moyennes mensuelles

des observations faites depuis 1787 jusqu'à 1798 montrent à peu de chose près la même marche : la différence des extrêmes est de 0<sup>s</sup>,11.

Le haut degré de précision avec laquelle Bradley et Maskelyne ont toujours observé, le grand nombre des observations et la régularité dans les variations des résultats ne permettent pas d'expliquer ces différences par des erreurs accidentelles d'observation. Voici les résultats des deux séries de Greenwich ; nous y ajoutons les moyennes des observations faites par Caesaris à Milan (1800-1812) avec le cercle mural de Ramsden.

|                 | Greenwich<br>1750-1786             | Greenwich<br>1787-1798             | Milan<br>1800-1812                 |
|-----------------|------------------------------------|------------------------------------|------------------------------------|
| Janvier . . .   | 1 <sup>m</sup> 4 <sup>s</sup> ,011 | 1 <sup>m</sup> 3 <sup>s</sup> ,980 | 1 <sup>m</sup> 4 <sup>s</sup> ,140 |
| Février . . .   | 077                                | 999                                | 107                                |
| Mars . . . .    | 101                                | 4,027                              | 140                                |
| Avril . . . .   | 081                                | 3,987                              | 116                                |
| Mai . . . . .   | 080                                | 987                                | 147                                |
| Juin . . . . .  | 000                                | 933                                | 153                                |
| Juillet . . . . | 009                                | 948                                | 167                                |
| Août . . . . .  | 067                                | 999                                | 147                                |
| Septembre . .   | 113                                | 4,013                              | 120                                |
| Octobre . . .   | 120                                | 007                                | 133                                |
| Novembre . .    | 077                                | 005                                | 120                                |
| Décembre . .    | 029                                | 3,917                              | 127                                |

On voit que les trois courbes qui représentent les résultats des instruments de Greenwich, de Milan et de Neuchâtel n'offrent presque pas de parallélisme,

tandis que la concordance des deux séries de Greenwich est très remarquable. Il ressort de ces courbes pour Greenwich, que les mois les plus chauds, ainsi que la saison la plus froide, donnent des valeurs presque identiques pour le demi-diamètre, ce qui prouve amplement que les écarts ne sont pas dus seulement à une influence des saisons sur l'atmosphère. L'étude de la marche des moyennes mensuelles, déduites des vingt-deux années d'observations à Neuchâtel indique, qu'à peu d'exceptions près, les demi-diamètres des mois de janvier et de février sont les plus grands et qu'en général la valeur des diamètres déterminés pendant l'hiver dépasse celle déduite des observations d'été. Mais, chose curieuse, les demi-diamètres extrêmes ne coïncident pas avec les extrêmes de température. D'autre part, on trouve pour l'instrument de Milan le résultat contraire : Caesaris a obtenu les diamètres les plus grands pendant les mois d'été et les plus petits en hiver. Selon l'opinion de plusieurs astronomes, cette variation par saison doit être attribuée à une modification que l'instrument subirait par les changements de température. Le tube de la lunette s'allonge ou se raccourcit d'après la température ; il s'ensuivrait que les plans focaux de l'objectif et de l'oculaire ne coïncident pas constamment. Notre tableau, page 24, contient aussi les moyennes mensuelles de température, déduites des observations météorologiques faites à l'Observatoire de Neuchâtel depuis 1864 à 1880. La comparaison de la courbe qui représente les moyennes, avec la ligne correspondant aux moyennes mensuelles des demi-diamètres, montre que cette hypothèse ne se confirme point.

D'autre part, on sait que les observations du Soleil se font au moyen d'un verre coloré, que l'on met devant l'oculaire. On cherche à modifier l'éclat de l'image solaire, afin que l'intensité de cette image dans l'œil de l'observateur reste à peu près la même, quel que soit l'état du ciel. Aussi se sert-on de verres colorés d'une intensité moins forte pendant les mois d'hiver que pendant la saison d'été. Le choix du verre pourrait-il exercer une influence sur la grandeur du diamètre observé ? Telle est la question qui se pose. Mon registre d'observations et celui de M. Becker contiennent un grand nombre de notes régulières sur les verres employés ; en outre, à l'exception de trois observations, je me suis toujours servi en 1883 du même verre coloré. Or, la marche des moyennes mensuelles de cette année est parfaitement normale : il y a deux maxima aux mois de janvier et d'octobre et deux minima aux mois d'avril et de septembre. La comparaison de mes autres observations, ainsi que de celles de M. Becker, confirme ce résultat que le changement du verre obscur est sans influence sur la mesure des diamètres.

Il me reste à mentionner une explication de ces écarts mensuels, hypothèse qui n'a aujourd'hui qu'un intérêt historique. Von Lindenau a essayé de représenter les deux séries de Greenwich par une formule analytique, en supposant une forme elliptique du Soleil. Il trouve un résultat qui était d'accord avec celui d'une étude sur les demi-diamètres verticaux mesurés à Greenwich par la détermination de la différence des distances zénithales des deux bords. Mais ce résultat est étrange, car il ne permet pas d'admettre la possibilité d'un état d'équilibre stable sur la surface

du Soleil; il exige des diamètres verticaux plus grands que les diamètres horizontaux ou, en d'autres termes, un aplatissement équatorial de  $\frac{1}{328}$ .

C'est Gauss qui, le premier, a expliqué cette contradiction par la méthode même des observations, savoir que, dans la distance zénithale mesurée, se trouve comprise l'épaisseur du fil horizontal (¹).

Dans le 22<sup>me</sup> volume des « Monthly notices of the Royal Soc. » (London 1862, 8<sup>o</sup>), l'ancien directeur de l'Observatoire de Greenwich, Sir G.-B. Airy, a publié les résultats d'une réduction des diamètres horizontaux et verticaux du Soleil, mesurés dans la période de 1836 à 1860, avec le cercle méridien et le cercle mural de Greenwich. Voici les résultats :

| Instrument                      | Période   | Nombre<br>des obs. | Diamètre<br>horizontal | Nombre<br>des obs. | Diamètre<br>vertical |
|---------------------------------|-----------|--------------------|------------------------|--------------------|----------------------|
| Cercle méridien et cercle mural | 1836-1850 | 1502               | 32°3',68               | 1525               | 32°3',58             |
| Cercle mérid.                   | 1851-18 0 | 985                | 32°2",76               | 1069               | 32°2",66             |

C'est-à-dire que la différence des moyennes de 2694 diamètres verticaux et de 2487 diamètres horizontaux ne dépasse pas 0",1.

---

(1) Voir C. F. Gauss Werke, VI, 526. Goettingen 1874. 4<sup>o</sup>. — Voir Recensionen von F. W. Bessel, herausgegeben von R. Engelmann. Leipzig 1878. 4<sup>o</sup>.

Examinons maintenant la marche d'année en année du demi-diamètre observé à Neuchâtel.

Voici les moyennes avec le nombre des observations.

| Date | Moyenne annuelle                   | Nomb. des observ. | Date | Moyenne annuelle                   | Nomb. des observ. |
|------|------------------------------------|-------------------|------|------------------------------------|-------------------|
| 1862 | 1 <sup>m</sup> 4 <sup>s</sup> ,080 | 41                | 1873 | 1 <sup>m</sup> 4 <sup>s</sup> ,107 | 156               |
| 1863 | 111                                | 134               | 1874 | 135                                | 174               |
| 1864 | 126                                | 132               | 1875 | 082                                | 184               |
| 1865 | 093                                | 164               | 1876 | 104                                | 160               |
| 1866 | 107                                | 173               | 1877 | 132                                | 176               |
| 1867 | 085                                | 174               | 1878 | 115                                | 167               |
| 1868 | 082                                | 104               | 1879 | 140                                | 175               |
| 1869 | 066                                | 194               | 1880 | 118                                | 184               |
| 1870 | 039                                | 164               | 1881 | 113                                | 181               |
| 1871 | 057                                | 175               | 1882 | 128                                | 130               |
| 1872 | 079                                | 168               | 1883 | 119                                | 158               |

Le nombre moyen des observations réunies dans une moyenne annuelle est de 170 et l'erreur moyenne d'un résultat partiel est de  $\pm 0^s,007$ . Les résultats extrêmes sont de

1<sup>m</sup> 4<sup>s</sup>,039, déterminés d'après 164 observations faites en 1870 ;

et de 1<sup>m</sup> 4<sup>s</sup>,140, déterminés d'après 175 observations faites en 1879.

La différence des moyennes extrêmes est donc de 0,101 seconde de temps. La moyenne des variations d'année en année est de 0<sup>s</sup>,022, et on voit qu'elle

dépasse très sensiblement l'erreur moyenne d'un résultat partiel. J'ai déjà dit que le nombre des astronomes qui ont participé à ces observations est de 8. Puisque l'on ne peut pas admettre que la manière particulière à un astronome d'observer les deux bords du Soleil soit la même chez différents observateurs, on comprend que ces résultats partiels sont encore affectés de l'équation personnelle. Cependant, dans l'époque de juillet 1864 à 1871, il n'y a pas eu de changement dans le personnel de l'Observatoire; néanmoins, la différence des résultats annuels, relatifs à cette époque, est de 0<sup>s</sup>,068; on ne peut donc pas nier la réalité des variations du diamètre du Soleil. Réunissons maintenant les demi-diamètres du Soleil, réduits à la distance moyenne de la Terre, tels qu'ils résultent de l'ensemble des observations des différents astronomes. Nous aurons le tableau suivant :

| Observateur  | Résultat moyen                     | Nombre des obs. | Erreur moyenne       | Epoque   |
|--------------|------------------------------------|-----------------|----------------------|--|
| Hirsch . .   | 1 <sup>m</sup> 4 <sup>s</sup> ,111 | 276             | ±0 <sup>s</sup> ,004 | 1862-1864, Juillet 14, et<br>1874, Avril 23—Mai 28 |
| Schmidt . .  | 078                                | 1091            | 002                  | 1864, Juillet 14 — 1871,<br>Juin 26.               |
| Becker . .   | 094                                | 470             | 003                  | 1871, Juin 26 — 1874,<br>Avril 23.                 |
| Franz . . .  | 105                                | 489             | 004                  | 1874, Mai 28 — 1877,<br>Mars 21.                   |
| Meyer . .    | 118                                | 28              | 013                  | 1877, Mars 21 — Mai<br>23.                         |
| Grützmacher  | 131                                | 487             | 003                  | 1877, Mai 23 — 1880,<br>Mars 1.                    |
| LeGrandRoy   | 106                                | 310             | 004                  | 1880, Mars 1 — 1881,<br>Septembre 14.              |
| Hilfiker . . | 129                                | 317             | 004                  | 1881, Septembre 15 —<br>1883, Décembre.            |

M. Meyer, remplaçant temporairement M. Grützmacher, n'a observé que pendant six semaines. La diffé-

rence des résultats extrêmes de notre tableau est de  $0^s,053$  les extrêmes étant de  $1^m\ 4^s,078$ , déduite de 1091 observat. de Schmidt et de  $1^m\ 4^s,131$ , déduite de 487 observations de Grützmacher.

---

On sait qu'on a posé depuis longtemps la question de savoir si la formation des taches et les éruptions des protubérances pouvaient produire une variabilité du diamètre du Soleil. Dans le 75<sup>me</sup> volume des Comptes-Rendus de l'Académie de Paris, le Père Secchi a publié les résultats d'une série d'observations qu'il avait faites en commun avec le Père Rosa, de juillet 1871 à juillet 1872. Les deux savants croyaient pouvoir constater, par la marche des courbes représentant les résultats de leurs observations du diamètre, ainsi que le nombre des taches et des protubérances à la même date, que les diamètres systématiquement plus grands correspondaient aux époques du plus petit nombre de protubérances et de taches. M. Auwers, de Berlin, ayant voulu examiner de plus près ce curieux résultat, se mit à comparer les observations du diamètre, faites pendant la même époque aux Observatoires de Greenwich, Neuchâtel, Oxford, Washington, Paris, Kœnigsberg et Bruxelles. Il en conclut qu'il n'existe pas jusqu'ici de raison suffisante pour admettre la variabilité du diamètre solaire. Une étude sur la série de Bradley et de Maskeyne et une comparaison des déterminations nouvelles faites à Kœnigsberg, Dorpat et Greenwich, ne font pas changer, d'après M. Auwers, ce résultat négatif.

Le directeur de l'Observatoire de Zürich, M. R. Wolf, a fait depuis 1863 des recherches sur le même sujet, et ses résultats sont contraires à celui que nous venons d'indiquer. La comparaison des mêmes séries de Bradley et de Maskelyne avec les « nombres relatifs » qui représentent la fréquence des taches, lui a démontré que l'hypothèse du Père Secchi n'était pas dénuée de tout fondement. En supposant une variabilité réelle du diamètre solaire, laquelle serait en relation avec la fréquence et le mouvement des taches du Soleil, M. Wolf a cherché à représenter la longue série d'observations de Greenwich par une formule analytique. En tenant compte de la variation séculaire du demi-diamètre et en désignant par  $r$  le nombre relatif, M. Wolf a calculé pour chaque année un demi-diamètre  $R$  d'après l'équation :

$$R = 961'',50 - 0,020 r - 0,094 (n - 1780)$$

formule dont la marche est remarquablement semblable à celle des taches du Soleil.

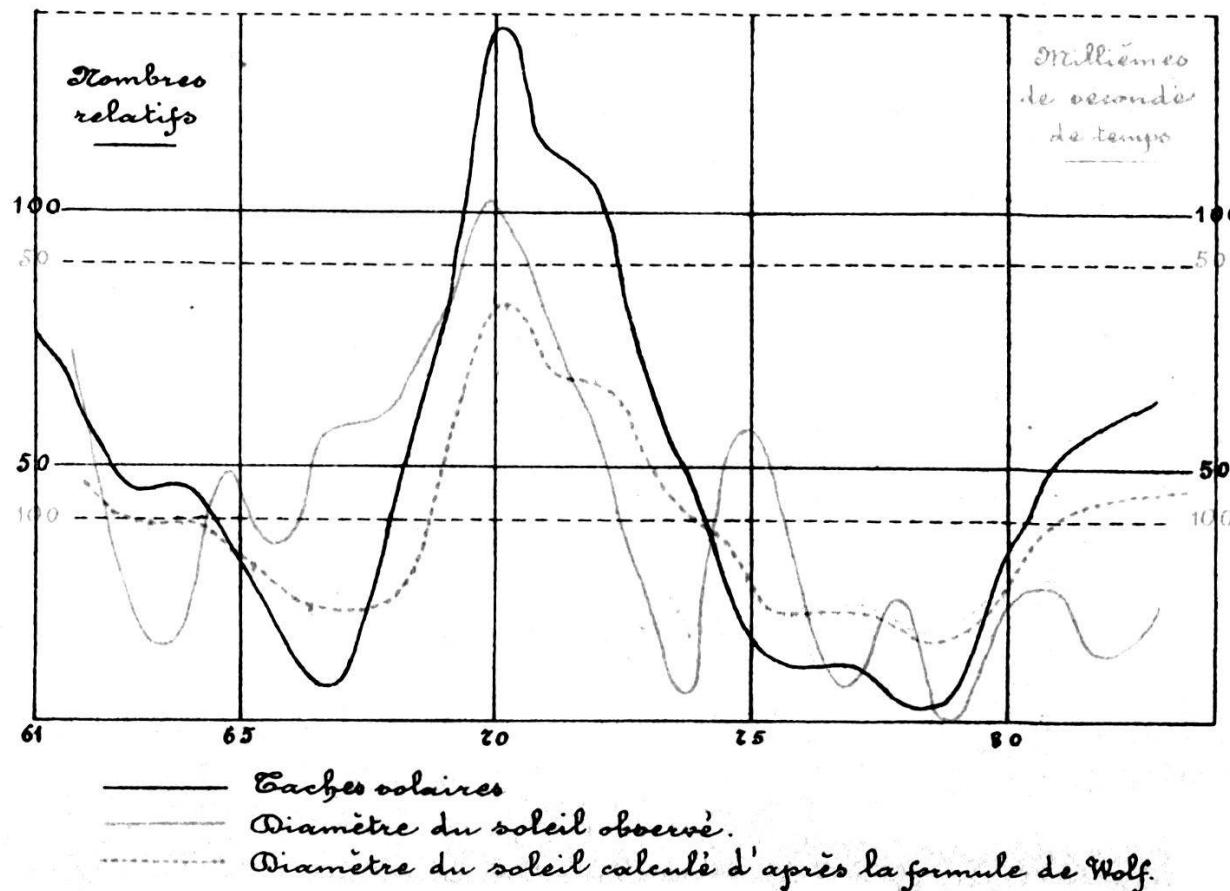
Examinons maintenant si la courbe qui représente les moyennes annuelles de notre longue série montre quelque analogie avec la marche des taches du Soleil. La courbe noire (1) représente la fréquence des taches du Soleil, l'axe des abscisses étant en bas. La ligne rouge, avec cet axe en haut, donne la marche des moyennes annuelles du demi-diamètre mesuré à Neuchâtel. Enfin, la ligne en bleu représente les valeurs du demi-diamètre, calculées par M. Wolf d'après la formule

$$R = 1^m\ 4^s,123 - 0,000457 r$$

(1) Voir planche.

# BULLETIN DE LA SOCIÉTÉ DES SCIENCES NATURELLES DE NEUCHATEL

Dr. Hilfiker.  
Première étude sur les diamètres du soleil observés à Neuchâtel de 1862 - 1883.



où  $0^s,000457$  désigne une constante déduite de toutes nos moyennes annuelles. Au premier coup d'œil, on voit que la concordance entre ces trois courbes est très remarquable. Il est bien vrai que le parallélisme n'existe pas partout : il y a des perturbations considérables de 1863 à 1865 et surtout entre 1874 et 1876.

Afin d'être mieux en état d'examiner la question de savoir si l'on pourrait attribuer en grande partie ces irrégularités à la manière d'observer propre à chaque astronome, j'ai indiqué, page 24, le temps pendant lequel les différents observateurs ont fonctionné. On voit, en effet, que les perturbations principales coïncident avec le changement des observateurs.

Je crois donc pouvoir constater, comme résultat principal de cette étude sur les observations du Soleil, faites à Neuchâtel depuis 1862 jusqu'à 1883 :

1. Que les variations de la valeur du diamètre du Soleil, indiquées par nos observations, sont réelles.
  2. Que ces changements sont en relation avec la période des taches du Soleil, c'est-à-dire que les diamètres les plus grands coïncident avec le minimum de la période des taches du Soleil et *vice-versa*.
-