

Distanzreduktion für die trigonometrische Höhenmessung gegen Kirchtürme etc.

Autor(en): **Ganz, J.**

Objektyp: **Article**

Zeitschrift: **Schweizerische Zeitschrift für Vermessungswesen und Kulturtechnik = Revue technique suisse des mensurations et améliorations foncières**

Band (Jahr): **17 (1919)**

Heft 4

PDF erstellt am: **22.07.2024**

Persistenter Link: <https://doi.org/10.5169/seals-185576>

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Inhalten der Zeitschriften. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern. Die auf der Plattform e-periodica veröffentlichten Dokumente stehen für nicht-kommerzielle Zwecke in Lehre und Forschung sowie für die private Nutzung frei zur Verfügung. Einzelne Dateien oder Ausdrucke aus diesem Angebot können zusammen mit diesen Nutzungsbedingungen und den korrekten Herkunftsbezeichnungen weitergegeben werden. Das Veröffentlichen von Bildern in Print- und Online-Publikationen ist nur mit vorheriger Genehmigung der Rechteinhaber erlaubt. Die systematische Speicherung von Teilen des elektronischen Angebots auf anderen Servern bedarf ebenfalls des schriftlichen Einverständnisses der Rechteinhaber.

Haftungsausschluss

Alle Angaben erfolgen ohne Gewähr für Vollständigkeit oder Richtigkeit. Es wird keine Haftung übernommen für Schäden durch die Verwendung von Informationen aus diesem Online-Angebot oder durch das Fehlen von Informationen. Dies gilt auch für Inhalte Dritter, die über dieses Angebot zugänglich sind.

Distanzreduktion für die trigonometrische Höhenmessung gegen Kirchtürme etc.

Bekanntlich werden die direkten Zielungen gegen die Zentren der bisweilen umfangreichen Kugeln und Knöpfe auf Türmen um so unsicherer, je näher der Beobachtungsstandpunkt beim Zielpunkt liegt. Darum wählen unsere Trigonometer oft den dem Beobachter zugekehrten, nächsten Randpunkt des Kugelwulstes oder die deutlich sichtbare Lötstelle zwischen den beiden Kugelhälften, als Zielpunkt und haben damit eine genau definierte Höhenmarke, die in den meisten Fällen zugleich der Höhenlage von Kugelmitte entspricht und sowohl von tiefen wie auch von höhern Beobachtungstandpunkten aus immer gesehen werden kann. Die Wahl dieser *exzentrischen* Zielmarke bedingt aber für die Berechnung des Höhenunterschiedes eine Verkürzung der aus den Koordinatenwerten von Standpunkt und Kugelmitte gerechneten Distanz D um die Größe des Radius r der Kugel. Die Berechnung dieser Verkürzung, beziehungsweise der Länge der zur Höhenrechnung nötigen Distanz d kann am einfachsten geschehen, wenn der horizontale Parallaxwinkel ε der Kugel vom betreffenden Standpunkte aus bekannt ist.

$$\text{Es ist dann:} \quad r = D \sin \frac{\varepsilon}{2}$$

$$d = D - r$$

$$\text{oder} \quad d = D \left(1 - \sin \frac{\varepsilon}{2} \right)$$

In den nachstehenden Tabellen sind für neue (zentesimale) und alte (sexagesimale) Kreisteilung die logarithmischen Werte des Faktors $\left(1 - \sin \frac{\varepsilon}{2} \right)$ für Parallaxwinkel ε von 0—1 Grad sechsstellig berechnet. Die Werte können in Formular Nr. 13 für die Berechnung der Höhenunterschiede direkt als Additionslogarithmen dem $\log D$ beigeschrieben und zu diesem und dem $\log \tan \alpha$ und den übrigen logarithmischen Korrektionsgliedern addiert werden. Diese Summe ist dann der Logarithmus der Höhendifferenz von der Horizontalachse des Theodoliten bis zum Zielpunkt.

Es wäre wünschenswert, wenn die Reduktionstabellen nicht nur für kürzeste Distanzen, sondern überhaupt für alle jene Beobachtungen von Höhenunterschieden gegen Kugelzielpunkte

zur Anwendung kämen, bei denen der Kugelwulst, beziehungsweise die Lötstelle der Kugel noch deutlich gesehen werden kann. Ihre Einfachheit rechtfertigt eine weitgehende Anwendung. Einzige Voraussetzung für den Gebrauch ist nur die Beobachtung des horizontalen Parallaxwinkels der Kugel vom betreffenden Standpunkt aus.

Additionslogarithmen für Parallaxwinkel in *zentesimaler* Teilung.

ε^c	0 ^c	1 ^c	2 ^c	3 ^c	4 ^c	5 ^c	6 ^c	7 ^c	8 ^c	9 ^c	P. P.	
0 ^c	0.00 0000	9965	9932	9898	9864	9830	9795	9761	9727	9693	34	35
10 ^c	9.99 9659	9625	9591	9556	9522	9488	9454	9420	9385	9351	10 ^{cc}	3.4 3.5
20 ^c	9317	9283	9249	9214	9180	9146	9112	9078	9043	9009	20	6.8 7.0
30 ^c	8975	8941	8907	8872	8838	8804	8770	8736	8701	8667	30	10.2 10.5
40 ^c	8633	8599	8565	8530	8496	8462	8428	8394	8359	8325	40	13.6 14.0
50 ^c	8291	8257	8223	8188	8154	8119	8085	8051	8017	7982	50	17.0 17.5
60 ^c	7948	7914	7880	7845	7811	7776	7742	7708	7674	7640	60	20.4 21.0
70 ^c	7605	7571	7537	7503	7468	7434	7400	7365	7331	7296	70	23.8 24.5
80 ^c	7262	7228	7194	7159	7125	7090	7056	7022	6988	6953	80	27.2 28.0
90 ^c	6919	6885	6850	6816	6781	6747	6713	6678	6644	6609	90	30.6 31.5

Additionslogarithmen für Parallaxwinkel in *sexagesimaler* Teilung.

ε'	0'	1'	2'	3'	4'	5'	6'	7'	8'	9'	P. P.	
											63	64
											10 ^{''}	10.5 10.7
0'	0.00 0000	9937	9874	9810	9747	9684	9621	9558	9494	9431	20 ^{''}	21.0 21.3
10'	9.99 9368	9305	9241	9178	9115	9052	8988	8925	8862	8798	30 ^{''}	31.5 32.0
20'	8735	8672	8608	8545	8481	8418	8355	8291	8228	8164	40 ^{''}	42.0 42.7
30'	8101	8038	7974	7910	7847	7784	7720	7656	7593	7530	50 ^{''}	52.5 53.4
40'	7466	7402	7339	7275	7212	7148	7084	7021	6957	6894	1 ^{''}	1.0 1.1
50'	6830	6766	6703	6639	6575	6511	6448	6384	6320	6257	2 ^{''}	2.1 2.1
											3 ^{''}	3.2 3.2
											4 ^{''}	4.2 4.3
											5 ^{''}	5.2 5.3
											6 ^{''}	6.3 6.4
											7 ^{''}	7.4 7.5
											8 ^{''}	8.4 8.5
											9 ^{''}	9.5 9.6