



UNIVERSITÄTS-  
BIBLIOTHEK  
PADERBORN

## **Handbuch der Vermessungskunde**

**Jordan, Wilhelm**

**Stuttgart, 1896**

§. 117. Längen-Grandmessung

---

[urn:nbn:de:hbz:466:1-83087](#)

$$\left. \begin{array}{l} v_1 = v_1 \\ v_2 = v_1 \\ v_3 = v_1 \\ v_4 = v_1 \\ v_5 = v_1 \end{array} \right\} \quad \begin{array}{lll} -1,53x & +3,71y & -0,2'' \\ -2,57x & +5,83y & -1,4'' \\ -5,75x & +10,36y & -2,1'' \\ -6,98x & +11,31y & +1,2'' \end{array} \quad (20)$$

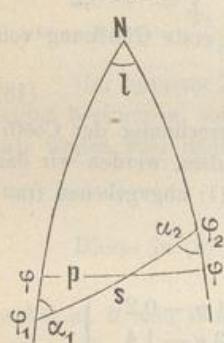
Jede der 10 Gradmessungen gibt eine solche Gruppe von Fehlergleichungen, und da jede Gradmessung eine besondere Unbekannte  $v$  hereinbringt, wie z. B.  $v_1$  in der Gruppe (20), so überblickt man, dass die Zahl aller Unbekannten = 10 + 2 sein muss, nämlich die 10 besonderen  $v$  und dann die 2 eigentlichen Unbekannten  $x$  und  $y$ .

Nun steht nichts im Wege, die zugehörigen 12 Normalgleichungen zu bilden, aus denen man die 10 Hilfsunbekannten  $v$  so rasch als möglich eliminieren wird.

Da der Gang der Ausgleichung hierdurch genügend klar gemacht ist, wollen wir dabei abbrechen. Eine ausführlichere, auf die ganze Ausgleichung mit 6 Gradmessungen in Europa und mit zusammen 20 Stationen sich erstreckende Berechnung war in unserer 3. Auflage dieses Bandes 1890, § 104. S. 507—516, enthalten.

### § 117. Längen-Gradmessung.

Fig. 1.



Wenn man eine Triangulierungskette in der Hauptstreckung von West nach Ost anlegt, und die beiden Endpunkte durch eine astronomische Längen-Bestimmung verbindet, so erhält man eine Längen-Gradmessung.

Während in früherer Zeit, namentlich im vorigen Jahrhundert, wegen der grossen Unsicherheit der astronomischen Längen-Bestimmungen, diese Form der Gradmessung wenig Bedeutung hatte, ist jetzt, seit die elektro-telegraphischen Zeitübertragungen nahezu die Genauigkeit der Breitenmessungen erreicht haben, das Verhältnis ein anderes geworden, und die Längen-Gradmessungen sind jetzt den Breiten-Gradmessungen nahezu gleichberechtigt.

Um die Theorie der Längen-Gradmessung in ihren Grundzügen zu behandeln, brauchen wir nur die Gleichung (16) § 77. S. 404 für Mittelbreite  $\varphi$  vorzuführen:

$$l \cos \varphi = S \sin \alpha \left\{ 1 + \frac{S^2}{24} \left( \sin^2 \alpha t^2 - \cos^2 \alpha (1 + \eta^2 - 9 \eta^2 t^2) \right) \right\} \quad (1)$$

Dabei ist noch (1a) S. 403, da  $N = c : V$  die Bedeutung von  $S$  diese:

$$S = \frac{s}{c} V = \frac{s}{c} \sqrt{1 + e'^2 \cos^2 \varphi} \quad \text{und} \quad t = \tan \varphi \quad (2)$$

$$\text{dazu auch} \quad \varphi = \frac{\varphi_1 + \varphi_2}{2} \quad \alpha = \frac{\alpha_1 + \alpha_2}{2} \quad (3)$$

Ausser dem astronomischen Längenunterschied  $l$  und dem geodätischen Bogen  $s$  sind auch noch die Breiten  $\varphi_1$ ,  $\varphi_2$  und die Azimute  $\alpha_1$ ,  $\alpha_2$  durch Messung zu bestimmen (vgl. Fig. 1.). Wenn die Messung unter niederen Breiten (in der Nähe des Äquators) stattfindet, braucht  $\varphi$  nicht sehr genau zu sein, und wenn der Bogen  $s$  wesentlich west-östliche Erstreckung hat ( $\alpha$  nahezu = 90°), braucht  $\alpha$  nicht sehr genau zu sein.

Die Ausrechnung nach der Formel (1) hat die Bedeutung einer Reduktion der geodätischen Linie  $s$  auf den Parallelkreis der Mittelbreite  $\varphi$ , und diese Reduktion spielt hier dieselbe Rolle wie die Reduktion einer Breiten-Gradmessung auf den Meridian, die wir in § 115. ausführlich für sich behandelt haben.

Wir denken nun die Reduktion nach (1) ausgeführt, und wir setzen zur Abkürzung:

$$s \sin \alpha \left\{ 1 + \left( \frac{s}{c} V \right)^2 \left( \sin^2 \alpha t^2 - \cos^2 \alpha (1 + \eta^2 - 9 \eta^2 t^2) \right) \right\} = p \quad (4)$$

Dann ist nach (1) und (2):

$$l \cos \varphi = \frac{p}{c} \sqrt{1 + e'^2 \cos^2 \varphi} \quad (5)$$

Hier erscheint der Parallelbogen  $p$  in gleicher Weise als gemessene Grösse wie der Meridianbogen  $m$  bei den Breiten-Gradmessungen.

Nun sollen zwei solcher Messungen  $p$  vorliegen, nämlich ausser (5) auch noch entsprechend:

$$l' \cos \varphi' = \frac{p'}{c} \sqrt{1 + e'^2 \cos^2 \varphi'} \quad (6)$$

Aus den Gleichungen (5) und (6) kann man die beiden Unbekannten  $e'^2$  und  $c$  bestimmen; wir schreiben hiebei zur Abkürzung:

$$\frac{p l' \cos \varphi'}{p' l \cos \varphi} = q \quad (7)$$

Dann wird:  $e'^2 = \frac{1 - q^2}{q^2 \cos^2 \varphi - \cos^2 \varphi'}$  (8)

Dann mit Probe aus (5) und (6):

$$c = \frac{p}{l \cos \varphi} \sqrt{1 + e'^2 \cos^2 \varphi} = \frac{p'}{l' \cos \varphi'} \sqrt{1 + e'^2 \cos^2 \varphi'} \quad (9)$$

Diese Gleichungen (7), (8), (9) sind ganz entsprechend den früheren für zwei Breiten-Gradmessungen gefundenen Gleichungen in § 114.

### § 118. Azimut-Übertragung.

Nachdem wir gesehen haben, dass die Excentricität der Meridian-Ellipse durch zwei Breiten-Gradmessungen bestimmt werden kann, und dass dieselbe Aufgabe auch durch zwei Längen-Gradmessungen gelöst wird, ist drittens noch zu zeigen, dass auch zwei Azimut-Messungen mit den zugehörigen Breiten und mit einer Triangulierungs-Verbindung, zur Bestimmung der Excentricität der Meridian-Ellipse führen.

Azimut-Messungen sind auch schon bei den Breiten-Gradmessungen und bei den Längen-Gradmessungen mit benutzt worden, aber mehr nur als Hilfs-Messungen, zur Reduktion der gemessenen Bögen auf den Meridian oder rechtwinklig zum Meridian; dagegen bei der dritten Aufgabe, die wir nun vorhaben, sind die Azimute gerade die Hauptwerte der Messung.

Wenn man nach Andeutung von Fig. 1. die beiden Breiten  $\varphi, \varphi'$  und die beiden Azimute  $\alpha, \alpha'$  gemessen hat, so kann man zwischen diesen 4 Grössen einerseits, und der Excentricität der Meridian-Ellipse andererseits, eine Beziehung herstellen durch Vermittlung der reduzierten Breiten.

Jordan, Handb. d. Vermessungskunde. 4. Aufl. III. Bd.

Fig. 1.

