Größenschätzungen der Nova (12.1903) Geminorum

auf der Sternwarte zu Genf.

Mit dem 10-zölligen Refraktor und mit 90-maliger Vergrößerung wurden folgende Schätzungen ausgeführt:

1903	Größe	1903	Größe	1903	Größe	1903	Größe
April 6	8 ^m .5	April 25	9 ^m .3	Mai 5	9 ^m .1	Mai 22	9 ^m .5
11	8.7	27	9.4	14	9.2	23	9.5
14	8.8	28	9.3	18	9.3	24	9.5
19	8.9	29	9.2	19	9.4	30	9.6
20	9.0	Mai 2	9.1	20	9.2		
24	9.2	3	9.2	21	9.4		

Als Vergleichsterne dienten hauptsächlich BD. +30°1306 von der Größe 8.6 und BD. +30°1309 von der Größe 9.4. Am 6. April war die Nova noch schön rot, wurde dann allmählich weiß und am 25. April konnte notiert werden: »Die Nova ist nicht minder weiß als die benachbarten Sterne.«

Die Beobachtungen fanden ausschließlich in der Abenddämmerung statt. Es wurde nämlich auf das Sichtbarwerden der verschiedenen Sterne gewartet; also ungefähr um 9 Uhr M. E. Z.

Genf, 1903 Juni 24.

J. Pidoux, Astronom.

Elemente der Planeten (504) [1902 LK] und (505) [1902 LL].

(504) [1902 LK].

Epoche 1902 Juni 30.5 M. Z. Berlin.

$$\left. \begin{aligned} M &= 318^{\circ} 31'.2 \\ \omega &= 244 \quad 4.4 \\ \Omega &= 105 \quad 15.0 \\ i &= 12 \quad 58.9 \\ \varphi &= 12 \quad 30.5 \\ \mu &= 789''.11 \\ \log a &= 0.43525 \end{aligned} \right\} 1902.0$$

Vergleichung der Beobachtungen in A. N. 3848 (B—R).

1902	$\Delta\alpha$	$\Delta\delta$
Juni 30	0.0	0.00
Juli 3	-0.1	+0.14
Aug. 21	0.0	+0.02
Sept. 2	-3.9	-0.13
» 22	-2.6	-0.08
» 30	-6.0	-0.11
Okt. 22	0.0	0.00

(505) [1902 LL].

Epoche 1902 Aug. 21.5 M. Z. Berlin.

$$\left. \begin{aligned} M &= 286^{\circ} 31'.9 \\ \omega &= 318 \quad 45.6 \\ \Omega &= 89 \quad 58.0 \\ i &= 9 \quad 34.0 \\ \varphi &= 17 \quad 37.8 \\ \mu &= 697''.11 \\ \log a &= 0.47113 \end{aligned} \right\} 1902.0$$

Vergleichung der Beobachtungen in A. N. 3848 (B—R).

1902	$\Delta\lambda$	$\Delta\beta$
Aug. 21	0.0	0.0
Sept. 2	-0.7	-0.2
» 22	0.0	0.0
» 30	+0.6	-0.2
Okt. 21	0.0	0.0

Die Bahn von (505) ist sehr unsicher, weil die geocentrische Bewegung sehr nahe in einem größten Kreise vor sich ging; die möglichste Fortschaffung der Differenzen wird vermutlich auf kleinere Excentricität und erheblich größere mittlere Bewegung führen.

Bremen, Mai 1903.

Hans Osten.

Berichtigungen zu Logarithmentafeln.

I seguenti errori furono trovati nell'ufizio di calcoli di questo Osservatorio:

Bremikers logarithmisch-trigonometrische Tafeln mit sechs Dezimalstellen (1900):

$$\log 71365 \quad 85 \quad 3486 \quad \text{leggi} \quad 85 \quad 3485 \quad *)$$

N. Herz, Siebenstellige Logarithmen der trigonometrischen Funktionen für jede Zeitsekunde:

$$\text{Differenza fra } \log \sin 1^{\text{h}} 11^{\text{m}} 40^{\text{s}} \text{ e } \log \sin 1^{\text{h}} 11^{\text{m}} 41^{\text{s}} \quad 877 \quad \text{leggi} \quad 977.$$

Catania, R. Osservatorio, 1903 Giugno.

G. Boccardi.

*) Der Fehler scheint, so weit ich die verschiedenen Ausgaben habe prüfen können, bis auf die I. Stereotypausgabe im Jahre 1869 zurückzugehen. Kr.