Einfacher Beweis des in A. N. № 1227 angeführten geometrischen Satzes zur Berechnung von Doppelstern-Bahnen, von Herrn Dr. *Schjellerup*.

Es ist bekannt, dass das harmonische Mittel zwischen den Segmenten einer Focalchorde einer Ellipse constant ist und zwar $\frac{1}{2}p$ gleich, wenn der Parameter durch p bezeichnet wird. Denke man sich einen Kreis mit Centrum im Focus und Radius $= \frac{1}{2}p$ in der Ebene der wahren Bahn beschrieben, so ist die Projection dieses Kreises, wenn die wahre Bahn in der scheinbaren projectirt wird, eine Ellipse, welche

Kopenhagen 1861 Mai 4.

ihr Centrum im Hauptstern hat; seine Peripherie ist der Ort des Punctes im projectirten Radiusvector, welchen man erhält durch Absetzung des harmonischen Mittels zwischen den beiden Radien, die in denselben Graden liegen. Die grosse Axe dieser Ellipse ist augenscheinlich dem Parameter p gleich und sie enthält zugleich die Knotenlinie. Der Excentricitätswinkel ist somit offenbar der Inclination gleich.

Schjellerup.

Beobachtungen auf der Bilker Sternwarte, von Herrn Dr. *R. Luther*.

A u s o n i a .

1861 April 29 9^h33^m41^s4 m. Zt. Bilk AR. (63) 155°33'11"1 Decl. (63) +7°24'41"5 11 Vergl. mit *f

Die Ephemeride des Herrn *F. Tietjen* in № 1304 stimmte noch innerhalb einer Zeitsecunde.

Der Vergleichstern wurde nach B. Z. 69 so angenommen:

	Stern	Grösse	Scheinbarer Ort		Mittlerer Ort 1861,0	
1861 April 29	f	9	155°14'5"6	+7°25'19"4	155°13'27"8	+7°25'33"6

L e t o .

	Mittl. Zt. Bilk	AR. (67)	Decl. (67)	
1861 Mai 7	10 ^h 42 ^m 19 ^s 7	210°38'58"6	—10°48'1"4	10 Vergl. mit b
8	10 6 1,9	210 26 42,7	—10 45 53,8	3 = = c
15	11 36 57,4	209 1 23,3	—10 32 23,4	9 = = d

Die Vergleichsterne wurden so angenommen:

	Stern	Grösse	Scheinb. Örter für d. Beob.-Tag		Mittlere Örter 1861,0		
1861 Mai 7	b	9	209°15'18"9	—10°49'52"9	209°14'29"3	—10°49'33"5	B. Z. 243
8	c	9	210 48 6,4	—10 44 17,4	210 47 16,5	—10 43 58,2	= 243
15	d	9	210 17 5,7	—10 33 29,0	210 16 15,7	—10 33 9,8	= 243

Die Declination des *c ist in *Weisse's* Catalog XIV. 30 um 20 Secunden unrichtig, welcher Umstand vielleicht auf die Berliner Declination der Leto vom 9^{ten} Mai in № 1310 von nachtheiligem Einflusse gewesen ist, da dieser Stern vermuthlich in Berlin zur Vergleichung benutzt wurde.

P a n o p e a (69).

1861 Mai 15 13^h9^m38^s6 AR. (69) 218°18'15"2 Decl. (69) —14°27'8"5 4 Vergl. mit a
Tägliche Bewegung —15' —1'.

Der Vergleichstern wurde nach B. Z. 248 so angenommen:

	Grösse	Scheinb. Ort Mai 15		Mittlerer Ort 1861,0	
a	9	219°34'1"5	—14°24'24"7	219°33'9"0	—14°24'6"7