B E I L A G E

ZU N^o 618. DER ASTRONOMISCHEN NACHRICHTEN.

Observations on *Lassell's* Satellite of Neptune made at Cambridge U. S. Observatory.

1847 Oct. 25. 7^h45^m. The Satellite is South preceeding the Planet 40°, Dist. 15"4. The latter is the mean of three observations of which the extreme difference is 1"4. The angle of Position is liable to some uncertainty. Power 300. The above were taken in bright moon-light.

Oct. 27. 7^h30^m. The Satellite is North following 61°30'. Dist. 13"7. Powers 300 and 1000. The power of 1000 seems to have the advantage in the distinctness with which the Satellite is seen. The positions and distance given is the mean of six determinations by two observers. Extreme diff. of position 1°30' do. of Dist. 2"7.

Octbr. 28. 7^h45^m. Satellite is n. f. 43°15', Dist. 15"0 Mean of Nine determinations by two Observers. Extreme dif. of positions 4°0' do of Dist. 1"4 powers 400 and 1000.

We have pretty strong evidence of the existence of another satellite, fainter and more distant from the Primary than Lassell's.

The above were obtained with the illuminated wires of the Micrometer of the twenty three feet Refractor aperture fifteen inches. The object is one of extreme difficulty to measure with precision. The angles of Position are reckoned from the parallel.

W. C. Bond,
Director of the Observatory.

Schreiben des Herrn *Schaub* an den Herausgeber.

Wien 1847. November 14.

Ich nehme mir die Freiheit Ihnen die Elemente des von *de Vico* am 3^{ten} October zu Rom entdeckten Cometen zu übersenden, welche ich aus den drei Wiener Beobachtungen vom 12^{ten}, 14^{ten} und 16^{ten} October ableitete:

T	1847 Nov. 15,4395 mittl. Berl. Zt.	
π	107°22'25"	}
Ω	190 49 17	
i	108 12 17	
lg. q	9,51772.	

sch. Aequin. Octbr. 14.

$\begin{aligned} x &= r.9,99297n \sin(\nu + 3^\circ 8' 4'') \\ y &= r.9,29557n \sin(\nu - 22^\circ 44' 28'') \\ z &= r.9,99844 \sin(\nu - 87^\circ 44' 59'') \end{aligned}$	Bezogen auf das scheinbare Aequinoctium vom 15 ^{ten} November.
---	---

Auffallend ist die Uebereinstimmung der Elemente Ω und log q mit denen des Cometen von 240, welchen *Burkhardt* berechnete. Ich konnte mir bis jetzt die chinesischen Beob-

Für die mittlere Beobachtung ist:

$$B - R \dots d\lambda = -18''4 \quad d\beta = +4''1$$

Jedenfalls werden diese Elemente zur Auffindung des Cometen nach seinem Periheldurchgange dienen können. Er wird etwa Anfangs December des Morgens wieder zu beobachten seyn; ich füge deshalb die Constanten zur Berechnung der heliocentrischen Coordinaten des Cometen in Bezug auf den Aequator bei.

achtungen nicht verschaffen, werde aber wenn es mir gelingt, sie einer neuen Prüfung unterziehen.

F. Schaub.