

SITZUNG VOM 8. JUNI 1855.

Das w. M., K. von Littrow theilt mit Bezugnahme auf die in den Sitzungen vom 18. Jänner und 22. März d. J. vorgelegten Arbeiten des Herrn Dr. C. Hornstein über die Bahn der Calliope die Unterschiede mit, welche bei der eben eingetretenen neuen Sichtbarkeit dieses Asteroiden zwischen der Hornstein'schen Ephemeride und der Beobachtung an hiesiger Sternwarte gefunden wurden.

		Beobachtung	—	Rechnung.
		$\delta\alpha$	}	
			—	$\delta\delta$
1855.	Mai 22 . . .	+ 5.35	—	25.0
	„ 22 . . .	+ 4.87	—	25.1
	„ 24 . . .	+ 5.33	—	26.8

Solche Übereinstimmung der Vorausberechnung mit der Wirklichkeit lässt bei einem noch so wenig beobachteten Himmelskörper nichts zu wünschen übrig; die Abweichungen sind so klein, dass es zum Behufe der Aufsuchung des Planeten nicht einmal nöthig ist, die von Herrn Hornstein in dem ersten der oben angeführten Aufsätze gegebene Methode zur Verbesserung der Ephemeride zu benützen.
