$y_B = 13$ ° 18° 00" $\delta stl.$ Långe $\stackrel{\circ}{=} 0^h$ 53 min 12°ec φB = 25 ° 28° 00° (s.o.) gewählt. Es ist also:

: leigzied setzre

Detum: Sl. März 1990

Seitgleichung : - Oh Ormin 15sec

Sonnendeklination: 0° 19° 45° . . . 0.50,54.

18y 22 wm 00 sec Sonnenuntergang (MEZ) 18_y Sl_{wiy} 00_{zec} Daten der FUB

Ende d. bürg. Dämmerung (MEZ)

Ende d. Dämmerung nach M.T.6.

Dämmerungszeit

Datum: Sl. Juni 1990 : leigzied zeitewz

Sonnendeklination: 23 ° 26' 30" Zeitgleichung : - On Olmin 41sec

Ende d. Dämmerung nach M.T.6. Ende d. bürg. Dämmerung (MESZ) $SS_{\mu} St_{\mu m} 00_{\text{sec}}$ Sonnenuntergang (MESZ)

Dämmerungszeit

Detum: 22. Dezember 1990 drittes Beispiel:

Zeitgleichung: 0h 01min 30sec

Sonnendeklination: - 23 ° 26' 24"

Dämmerungszeit 20mm Odsec 42min 00sec Ende d. Dämmerung nach M.T.6. 19y 39win 31sec Ende d. bürg. Dämmerung (MEZ) 19y 44ww Place 19y 31wn 00sec Sonnenuntergang (MEZ) 12y 24ww 23sec 12y 22win 00sec hier errechnete Daten Daten der FUB

20mm 00sec

Sly 34win 00sec

Daten der FUB

34min 00sec

Jy OSwin S3sec

SSy Samin Sosec

SSy 32ww Sdaec

Sly 33ww 00aec

hier errechnete Daten

41mm 35sec

18y 22wm SSaec

Joy OSwin 40sec

18y Slwm 08aec

hier errechnete Daten

Retraktion) verständlich. der unterschiedlich langen Lichtwege durch die Erdatmosphäre (Ursache der Jahreszeiten (himmelsmechanisch bedingt) sind diese variablen Differenzen wegen der prinzipiell unterschiedlich langen Dämmerungszeiten in den verschiedenen ca. 12 1/2 Minuten (im Juni), alle anderen Werte liegen dazwischen. Aufgrund net. Debei ergeben sich Differenzen zwischen ca. T 1/2 Minuten (im März) und Die Dämmerungszeiten werden , wie beschrieben , auf verschiedene Weise berechstimmen mit denen nach M.T.6. ohne Refraktion berechneten ebenfalls gut überein. neten Daten übereinstimmen. Die Zeitpunkte des Endes der bürgerl. Dämmerung den Sonnenuntergang im Rahmen der Genaufgkeit (s.o.) gut mit den hier berech-Diese drei Beispiele zeigen , daß die vom Wetterdienst errechneten Zahlen für