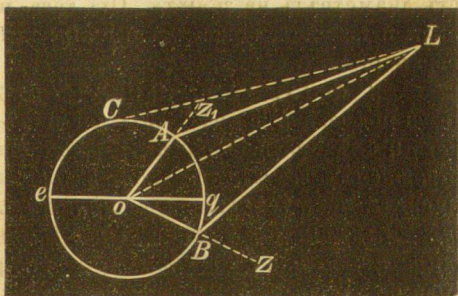


тѣй: нека кажемъ, че въ мѣстата A и B (чѣрт. 64) на земнѣтъ повърхность, кои ся намирътъ подъ единъ меридианъ и по двѣтъ стѣрны на екваторьтъ ся намирътъ двама наблюдатели. За дваминѣтъ луната ще стѣпва врѣхъ меридианьтъ въ единъ и сѣщый моментъ, и нека двамата да измѣрѣтъ въ този моментъ зенитнытъ разстояния на центрьтъ на лунѣтъ L , сир.

Чѣрт. 64.



жгълътъ ZBL и Z_1AL . Като знаемъ тѣзы жгълъ, а сѣщо и жгълътъ AOB , кой е равенъ на суммѣтъ отъ широчинѣтъ на мѣстата A и B , можемъ да направимъ четирежгълникьтъ $AOBL$. За това, нека начѣртаемъ, съ произволень радиусъ окръжностьтъ и презъ центрьтъ ѝ да прекарѣмъ двѣ лини OZ и OZ_1 , кои сѣ наведени една къмъ другъ подъ жгълъ AOB , който е равенъ на ширинытъ на мястото наблюдения; послѣ въ точкытъ A и B да направимъ жгълътъ ZBL и Z_1AL , кои ся равны на наблюдаванытъ зенитны разстояния; и да продължимъ линиитѣ AL и BL до взаимното имъ пресичане въ точкѣтъ L ; тѣзи е точка точката, която ще избразява мястото на лунѣтъ. Като съединимъ сега точката L съ центрьтъ на окръжностьтъ и като измѣримъ, колкото пѣти радиусьтъ и AO ся съдържа въ линиѣтъ OL , ще намѣримъ разстоянието на лунѣтъ отъ земѣтъ, кое е изравно въ радиусьтъ на земѣтъ. И тѣй можемъ да намѣримъ че срѣднето разстояние на лунѣтъ отъ земѣтъ е равно на 60 земны радиусы. Ако, като направимъ четирежгълникьтъ $AOBL$, прекарѣмъ изъ L касателна LC , то можемъ да измѣримъ жгълътъ CLO , сир. горизонталныйтъ параллаксъ на лунѣтъ; срѣднѣята му величина е $57'$; отъ това диаметрьтъ на земѣтъ ся вижда отъ лунѣтъ подъ жгълъ $114'$, сир. почти четири пѣти по голямъ отъ видимыйтъ диаметръ на лунѣтъ ($32'$).