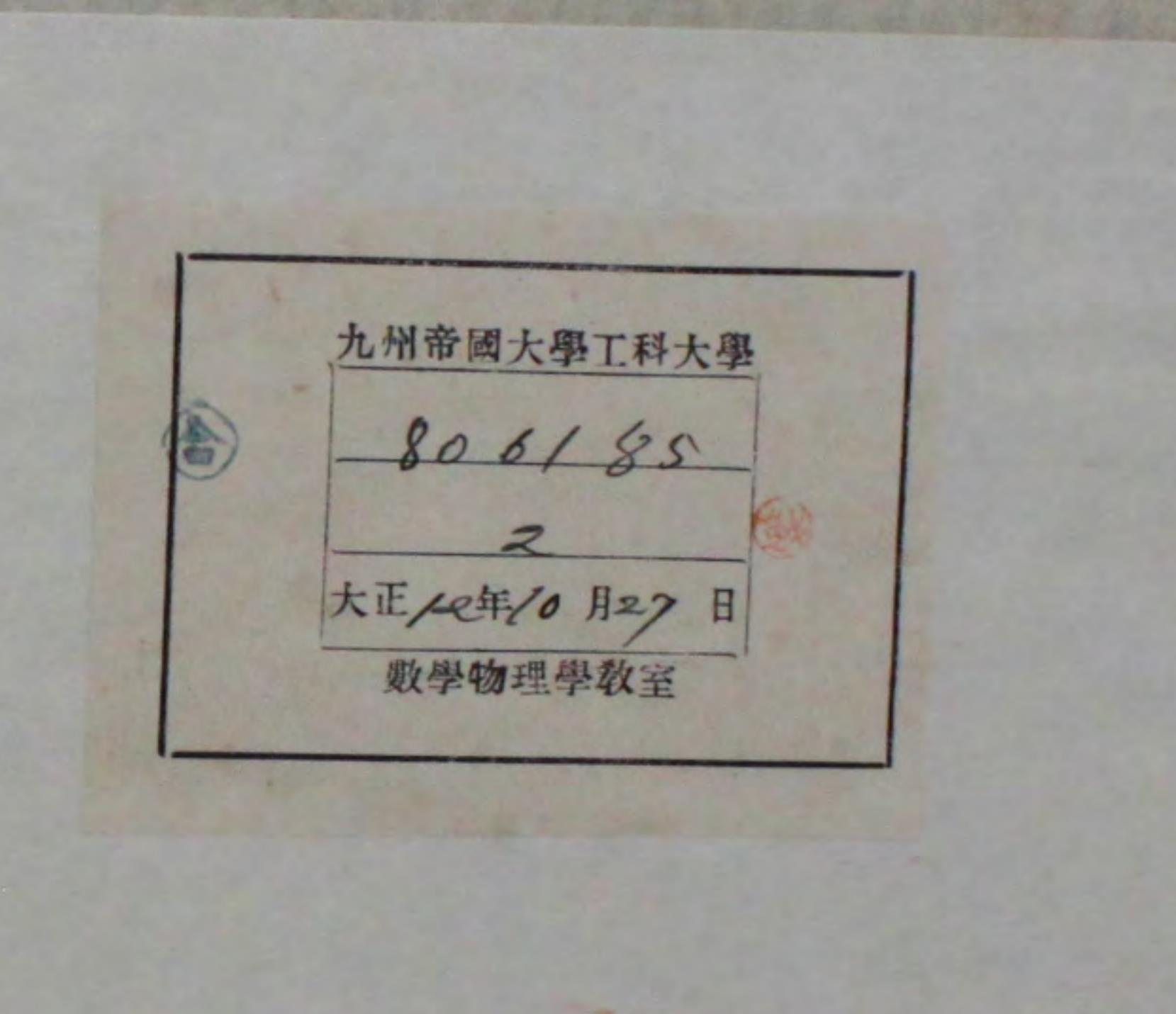
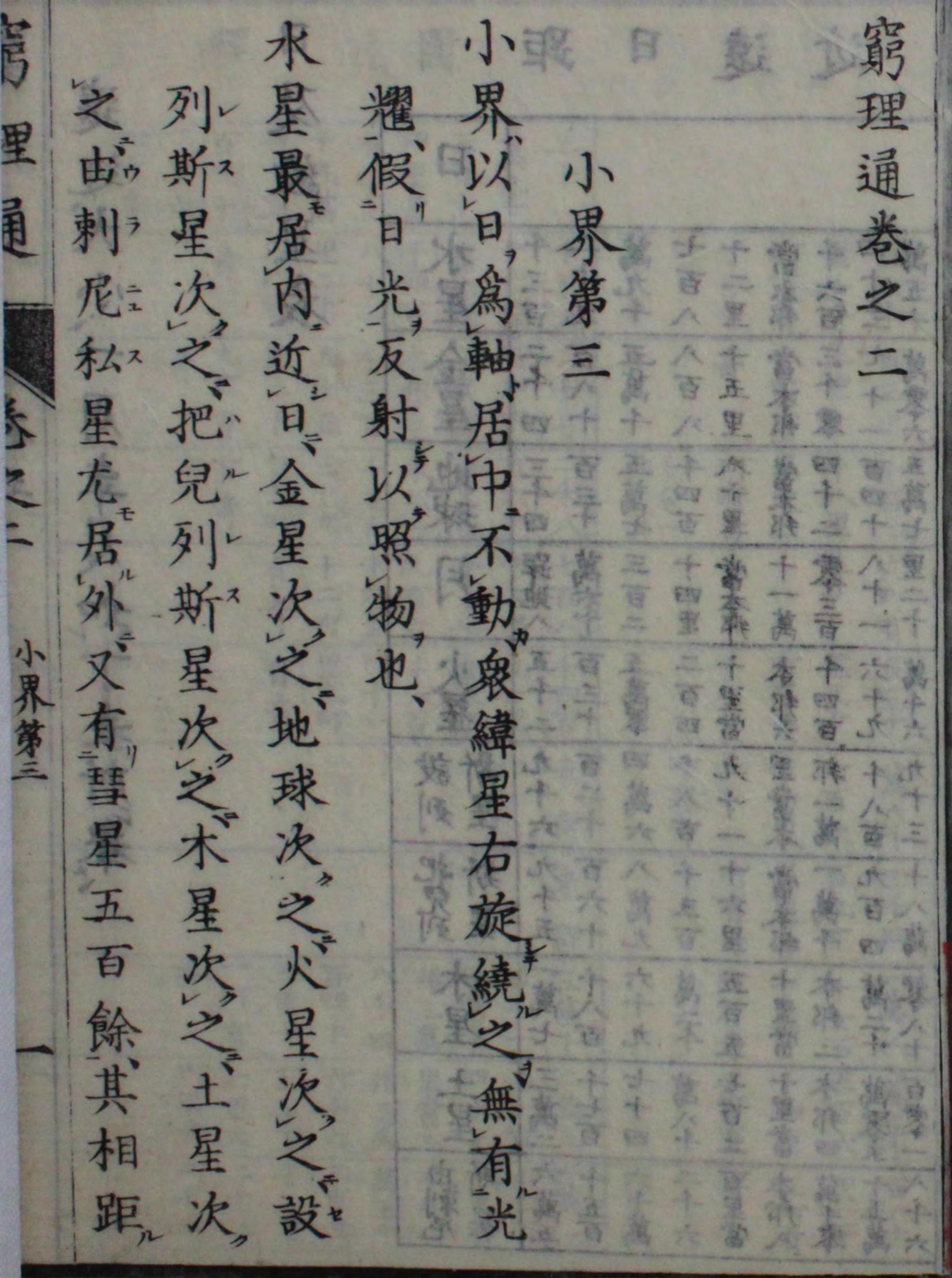


窮理通

二



遠近大小一周年月、ロシ下麦斤舉

日及緯星表

日	水星	金星	地球	月	火星	斯星	設列	把兒列	木星	土星	由刺尼 斯星	
距	日	水星	金星	地球	月	火星	斯星	設列	把兒列	木星	土星	由刺尼 斯星
近	遠	日	距	地	八	距地八	地	月	火	星	木	星
萬五千	萬零六	萬零六	萬零六	萬零六	里二十	五萬七	九千六	九千六	一萬七	三萬二	六萬五	由刺尼 斯星
四十三	七十一	八十一	九十九	六十九	萬一千六	九十三	九百四	九百四	一千八百	六十六	九十六	木星
萬五千	萬零六	萬零六	萬零六	萬零六	里二十	五萬七	九千六	九千六	一萬七	三萬二	六萬五	土星
當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	由刺尼 斯星
一千六百	三千零	四千二	五千四百	六十九	九十九	九十一	九十六	九十六	一千八百	二十六	五百五	木星
當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	土星
四十三	七十一	八十一	九十九	六十九	萬一千六	九十三	九百四	九百四	一千八百	六十六	九十六	由刺尼 斯星
萬五千	萬零六	萬零六	萬零六	萬零六	里二十	五萬七	九千六	九千六	一萬七	三萬二	六萬五	木星
當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	土星
一千六百	三千零	四千二	五千四百	六十九	九十九	九十一	九十六	九十六	一千八百	二十六	五百五	由刺尼 斯星
當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	當本邦	木星
四十三	七十一	八十一	九十九	六十九	萬一千六	九十三	九百四	九百四	一千八百	六十六	九十六	土星
萬五千	萬零六	萬零六	萬零六	萬零六	里二十	五萬七	九千六	九千六	一萬七	三萬二	六萬五	由刺尼 斯星

立積	行輪半徑	出心線大	其行徑爲半輪半徑	百萬
大千地 地球十 球百四 六分之一 十四萬 八千箇	三十八七十二百萬 萬七千萬三十 百三十	三十八七十二百萬 萬七千萬三十 百三十	三十八七十二百萬 萬七千萬三十 百三十	三十八七十二百萬 萬七千萬三十 百三十
地球十 分之九 十分之九	十二	十二	十二	十二
地球五 分或五 十分之分之一	百五十	二萬三十六萬十九萬 千六百五千八千	百五十	二萬三十六萬十九萬 千六百五千八千
地球四 未詳 一分之一	二百七	二萬三十六萬十九萬 千六百五千八千	二百七	二萬三十六萬十九萬 千六百五千八千
未詳 未詳 一或作三	五百二	十萬零十三萬十八萬 二千七八千七三千四	五百二	十萬零十三萬十八萬 二千七八千七三千四
大千地 地球四 未詳 大千地 地球四 未詳 大千地 地球四 未詳	九百五十九百五十九百五 千九百一千九百一千九百一	一千九百一千九百一千九百一 一千九百一千九百一千九百一	一千九百一千九百一千九百一 一千九百一千九百一千九百一	一千九百一千九百一千九百一
球十四 百七十 三十箇 四箇	八	八	八	八
大千地 大千地 球千零 球千零 球千零 大千地 大千地 球八十一箇 三箇	五百二	一千九百一千九百一千九百一 一千九百一千九百一千九百一	五百二	一千九百一千九百一千九百一 一千九百一千九百一千九百一
大千地 大千地 球八十一箇 三箇	五百二	一千九百一千九百一千九百一 一千九百一千九百一千九百一	五百二	一千九百一千九百一千九百一 一千九百一千九百一千九百一

一	周時日	行輪	與黃道成	斜角	自轉	周
八十七	日千分	九百六十	日之九	二百二	二十五	日十時
三百六	十四日	七百零一	五百零	十五日	未詳	未詳
二十七	十五日	十六	三百五	二十二	推測未確	五秒
六百八	十六日	九百八	九百八	三日三百	六分	二十三
七十九	十七日	四十	八百	四百八	二十七	二十七
千六百	十八日	七百	七百	一千七百	未詳	未詳
零三日	十九日	二日六	二日六	四千三	未詳	未詳
百三十	十九日	百零三	零七十	一萬零	十六分	九時五
七百五	十九日	七	七	三萬零	六分	十時十
六百八	十九日	四十六	四十六	三萬零	未詳	未詳

水金及火星無有侍星若有生侍星甚小天學者未有則出也

木星侍星表

第一 第二 第三 第四

		行輪半	五箇零	九箇零	十四箇	二十五
		徑以木	千分箇	六十 六	四百六	箇四百
		星半徑	之六百	十二	內	三十六
		爲率	九十七			
	一	一日千	三日五	七日百	十六日	十九
	一	分日之	百五十	五十五	六百八	十九
十九	七百六	一	五百	五十五	六百八	十九
晋作七百						

土星侍星表

第一	第二	第三	第四	第五	第六	第七
行輪半	三箇千					
徑以本	分箇之					
百五十	三箇九	四箇八	六箇二	八箇七	二十箇	五十九
百九十	百九	百九	百九	百五十五	二百九	箇五十

星全經	爲率	周日	無日千	一日三	一日八	二日七	四日五	十五日	四百四	分日之	百七十	百八十	百三十	百十七	九百四	星全經	爲率	周日	無日千	一日三	一日八	二日七	四日五	十五日	七十九	三百	星全經	爲率	周日
八十	二	三	二	三	三	四	四	十五	四	八	八	八	八	九	九	八	八	二	二	三	三	四	四	十五	十五	四	四	二	二
無日千	一日三	一日八	二日七	四日五	十五日	七十九	三百	三百	三百	百三十	百十七	九百四																	
一百四	百七十	百八十	百三十	百十七	九百四																								
分日之	百七十	百八十	百三十	百十七	九百四																								

由刺尼斯星侍星表

第一	第二	第三	第四	第五	第六
十三箇	十七箇	十九箇	二十二箇	四十五箇	九十一箇
千分箇	零二十	八百四	箇七百	箇五百	箇零零
之百二	二	十五	五十二	零七	八
十	二	十五	十五	十五	十五

五日午	八日七	十日九	十三日	三十八百零七
分日之	百零七	百六十	四百五	日零七日六百
八百九	一	十六	十六	十五
十三	百六十一	十六	十五	十四

緯星繞日、其行皆成側圓、側圓爲圓壩斜截之形、有所謂二臍者、日在其一、故七星距日有最近最遠之時、其最近者、所謂最卑點而其最遠者、最高點也在最高則其行最遲、在最卑則其行最速、最高點亦有移動、每年右行、蘭坪所測定、一百年積差

水星 三十四分二十秒

金星 二十五分五十秒

地球 一度四十六分四十秒

火星 二十八分二十秒

木星 十九分

土星 一度六分三十秒

人不得在地心、正在地面、望日、其間相距、爲地球半徑千七百六十九里半、故日月見於地平、推算所得、與人目所見、有微差、以大陽距離絕遠、其差甚微、近世西洋名家所測、十秒許、所謂地半徑差也。

缺夫列兒未測、大陽自轉、已悟緯星之動原、日自轉、送麻伊蘭亦云、日赤道爲緯星行道之原、然日非正圓、與緯星行道南北出入亦不同、薄由飛諾耳、及蘭塗數測之日、南北徑長於東西徑、工分許、或由諸光線解釋成誤、或別有他法、皆未詳也、日中黑子或多或少、或北或南、變異不一、日似是流動質、包裹黑子浮遊其上、是以出沒無常耳、帆足子曰、日有火猶地球有大氣、黑子蓋煙煤屬浮在上面、西人以遠鏡望之、其所見從年不同、詳見

蘭坪天文志

水星比金火二星距地頗遠，其見在昏旦昧爽之際。爲地平發氣所掩，其黑點不可得見，故不能測其自轉。用大遠鏡，其前竅使星光不漲入以望之，見其半缺如月弦狀。

金星盈缺，遠鏡小者亦可得見也。但測其自轉甚難。加支尼已測火木二星自轉，千六百六十年測金星，然不能得精。千七百二十六年，鼻安矢尼測其黑點，三年始明。其二十四日八時一周，或以爲金

星亦有一月繞之，然測驗未精。其果有之與否，不可知也。

火星在地球之外，盈缺與月同，不如金水二星常缺。一千六百三十六年，紅蹕納見火星有一黑點，千六百四十四年，奈翁兒斯國僧官把耳掇加送設莫別兒用遠鏡，佳者見火星有二黑點，千六百六年，加支尼測其自轉，爲二十四時四十分，火星行道南北軸與其自轉正相當，故測自轉甚難。千七百四年及千七百六年，麻刺兒地測其黑點，爲二

十四時三十九分一周其黑點甚大其形每月變化然於測自轉尤爲便利

火星距木星其間廣濶無有緯星古人疑其必不然千八百年正月夫刺斯矢在巴禮路始見設列斯星疑其爲彗星與他星比較方知其爲緯星千八百二年五月惡路百兒私在夫列某推測別得一緯星名把兒列斯

木星有暗黑帶文奈翁兒斯二僧始見之千六百三十年紅蹕納所圖有三帶文千六百六十四年欲

私加莫拔待在羅馬以遠鏡佳者測定暗帶四白帶一然有時不見千六百九十一年見七八暗帶互相近

木星赤道與其行道交成斜角三十度然未爲精測也木星自轉由其扁塌之形黑帶之文及自轉速疾甚爲易測千六百六十年加支尼始知其爲矮立圓之形後卒爾掇精測赤道徑比兩極徑如十四與木十三其扁形推屬木星月食用之

木星自轉、加支尼據黑點測之、爲九時五十五分五十秒。千七百三十年、麻刺兒地得見黑點五十年前不見者、測定爲九時五十六分、略與加支尼測合。

加支尼之子始悟木星有自轉、據加支尼測、其第四月大于第一第二、然時見其小、第三比他月尤大、其正當本星成黑子狀亦大然亦時見其小、與第一第二略同、是其面多黑點者、與地球及日相望之時也、烏渡千七百十九年測驗、始知其光有

盛衰、由其面反射之力劣弱也、土星第五月在其行道東邊、不啻其光虛薄、至全不見亦是理也。

利年千七百二十年至千七百三十六年、測木星第十四月、其徑比本星四十四分之一、當地球徑四分之一、千七百六十七年、胡兒健天亦測其當本星成黑子狀者、第三第四大于第一五六倍、第二小于第一二分之一、

土星距地球極遠、其光虛薄、自轉不可得測、波意玄斯以木星第一月一周時刻、及其距本星遠近、與

土星第一月一周時刻、其距本星遠近相比較、定爲自轉十時、

帆足子曰、土木二星之球、引力已異、則波意玄斯之說未可據、大抵緯星在外者、重力必微、則其自轉當稍急疾耳、

土星亦有帶文、但比木星淡白、加支尼千六百五十五年、十六百八十三年、十六百九十六年、十七百八年、千七百九年見、其二然至其帶纏、本星狀未能明、加支尼之子又測之、其帶屢遠離本星、如雲

霧狀、土星別有輪再重、其輪與本星赤道交成斜角三十度、波意玄斯始知其爲輪形、其輪甚薄、殆成扁形、近本星尤明、距本星遠則頗昏黯、或見其斜纏、本星或橫繞本星、其中見本星圓形、又正繞、本星全不見輪形、止見本星圓形、是日光不照其正面故也、輪有黑帶三道、如層層包裹者、薄由讀測土星徑、距地不遠不近之時、於率爲九、輪內周徑十五、外周徑二十一、輪厚及輪與本星相距皆六、其輪斜纏本星、其間或見一經星云、

帆足子曰、志築柳圃以爲土星輪、其屬星如月者、相接續所成、蓋由輪旋之勢成、扁增輪亦當有旋轉人未測出耳、

土星之月、波意玄斯始見、其一、餘四星皆加支尼測出也、

由刺尼斯星有六月以助其光、初以爲尚別有四月、是以其至遠誤認也、

彗星多見北方、其光尤淡薄、故非遠鏡佳者不可得

測、

彗星與新星異、新星無有移動、亦日類也、彗星乃緯星、其行道測圓太長、故其距地至遠、則人目不可得見、奈端始悟其爲緯星、推千六百八十年所見、彗星、其一周時刻、與距日再乘、幕相應、亦如他緯星例、巴爾禮繼測定、五十九彗星、併未能精測者、乃有五百餘紀、元六十年前、由日食暗黑、見彗星近日、是其最卑點甚近于日也、

彗星一周年月得精測者三、其一、七十五年一周、次百二十五年、又次五百七十年、最後又測一里、

千六百八十年一周、其最高百倍、地球距日最卑、
不過和蘭十六萬三千三百三十四里、當本星徑
三分一許、在最卑、其行尤疾、每西洋一時行、和蘭
二十九萬三千三百三十四里、若從此星球上望、

日、其徑當百度、

當西齊里亞王迭墨都利由私之死、見彗星其大與

日同密都利達迭私之生、又見其光明于日、

千四百七十二年見彗星一日行百二十度、又有其

行尤遲、一年仍見者、

有彗星無尾、又無有鬚髮狀、千五百五十五年所見、
地谷測其形、正圓無尾、周圍光比中央頗虛薄、又
見周圍有一二如鬚髮狀者、有光、

近世說者以爲彗星瑩徹、其尾是日之透光、彗星與
日正相望、地球在其間、則成孛星、地球在一邊、則
成彗星、故日在西、則其尾在東、日在東、則其尾在

西、帆足子曰、彗星其行道長短徑之差甚大、其形扁塌、
其自轉與日自轉交角亦大、西人遠鏡望之、其與

日正相對其質爲日光所炙升騰如雲霧狀失其正圓形由是觀之其質虛薄略類水液凡物有堅凝流動二質流動之爲用必大于堅凝則彗星之於小界其用必大彗星自轉西人亦不能測出然據諸緯星皆有自轉彗星亦不能無自轉若測其尾長短乍變與其行及地球之行參定則自轉可知也

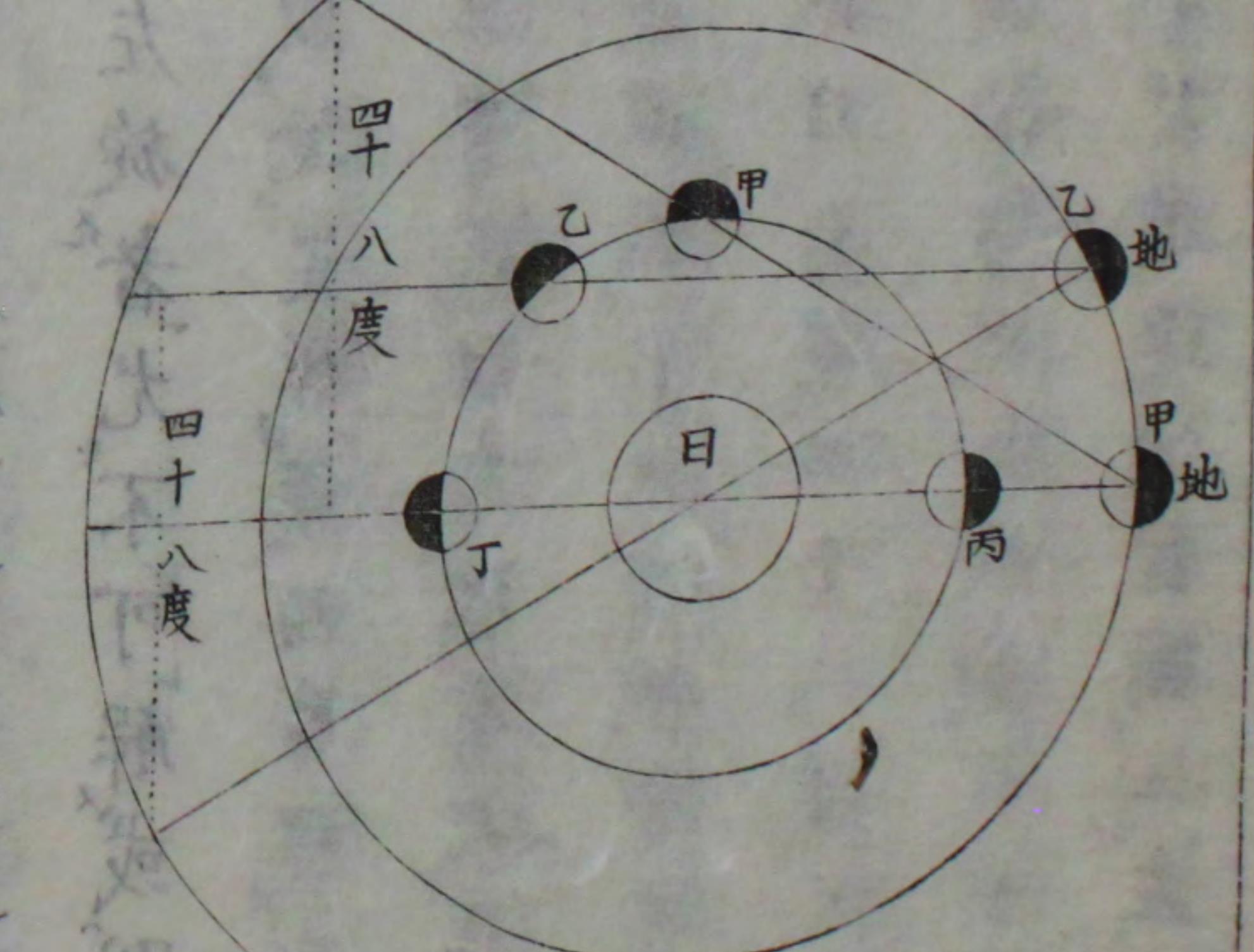
帆足子曰彗星多見于北方其最卑點在道南故也西人以爲行道兩頭皆容日則是必無之事若然

豈得運行成側圓之形且彗星側圓雖長猶距經星遠甚但其中或有屬他經星者來近此界則人得見耳彗星有左旋者尤不可解或別有故皆未可知也彗星古以說災祥漢西皆然以其有引力來逼地球主水旱豐凶理或容有之耳

金水二星以其在地球內有進退伏留之行水星地高限度爲二十四度金星四十八度人得以是分内外也如其進退伏留之行共由人目視動而生非實行也今舉金星進退伏留圖如左

金星在丙時正當日，在丁時爲日所遮，共不可見。是爲合伏。在甲爲本星限度，本星漸轉，在乙地亦轉。

其後日星合於丙，則日星皆合於丙，故謂之合。



圖規以地心爲中心

在乙地高限度猶在故點不見其動是爲留也。



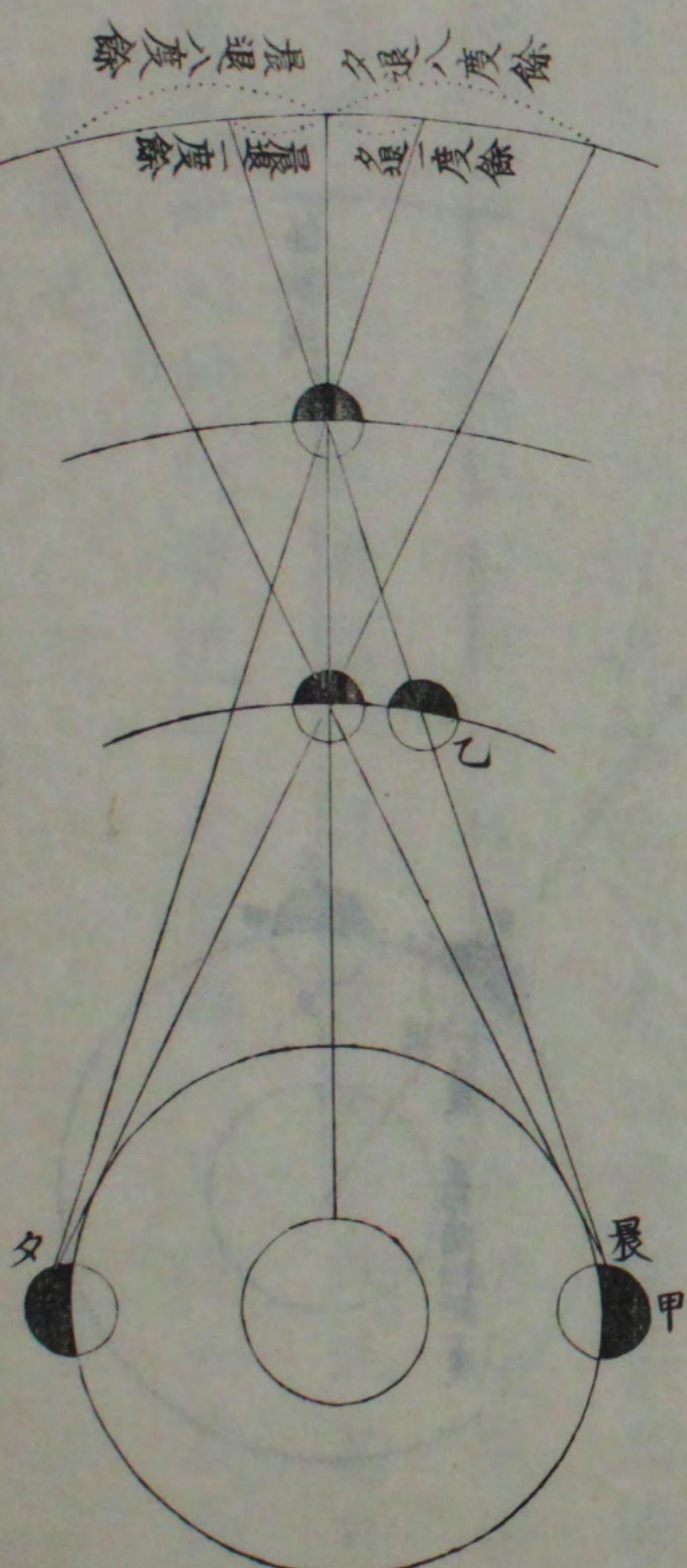
金星在甲循環直上於衆星天見其退甚疾爲晨退

疾在乙循環橫行於衆星天見其退頗遲爲晨退
遲在丙循環橫行於衆星天見其進頗遲爲晨進
遲在丁循環直下於衆星天見其進甚疾爲晨進

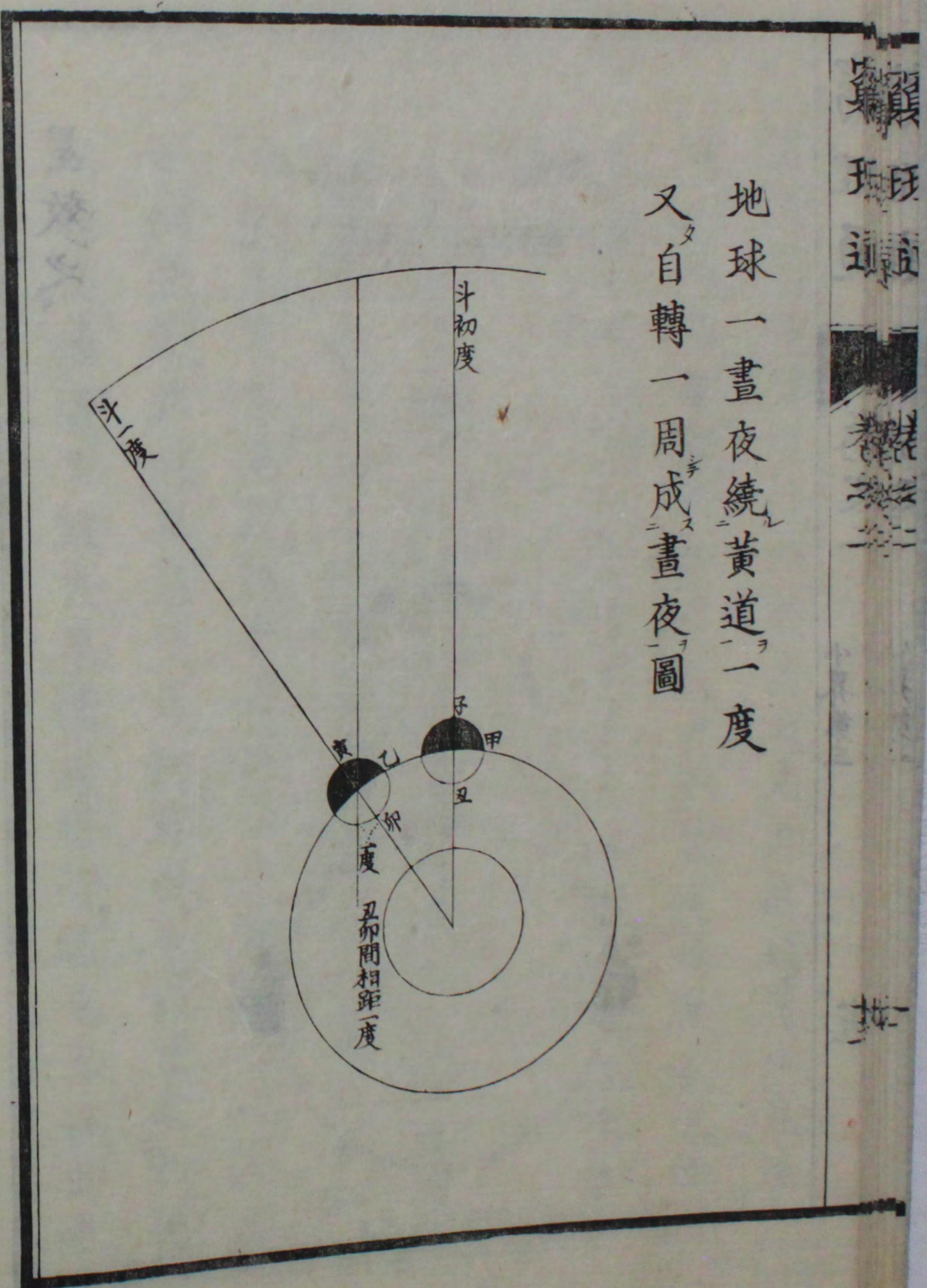
疾

土木火三星亦有進退伏留以其在地球外無有合
伏地球在日上三星亦在日上地球行疾三星行
遲必見其退其近地者退度必大遠地者退度必
小以是分其所在高下也地球在甲火星在乙地
球雖疾循環上行火星循環橫行必見其留也他

星效之



地球一晝夜繞黃道一度
又自轉一周成晝夜圖



某日地球在甲、丑爲日中、子爲夜半、南中星爲斗初度、經九十九刻、地球移至乙、其間相距百分度、九十九分七十二秒弱、地球自轉一周、與子丑線成平行、然以地球右旋、一度弱未成日、日中夜半必又自轉一度、行黃道滿一度、正當寅卯線、此爲日中夜半、故地球行黃道一度、自轉一周過一度、初成一晝夜也、

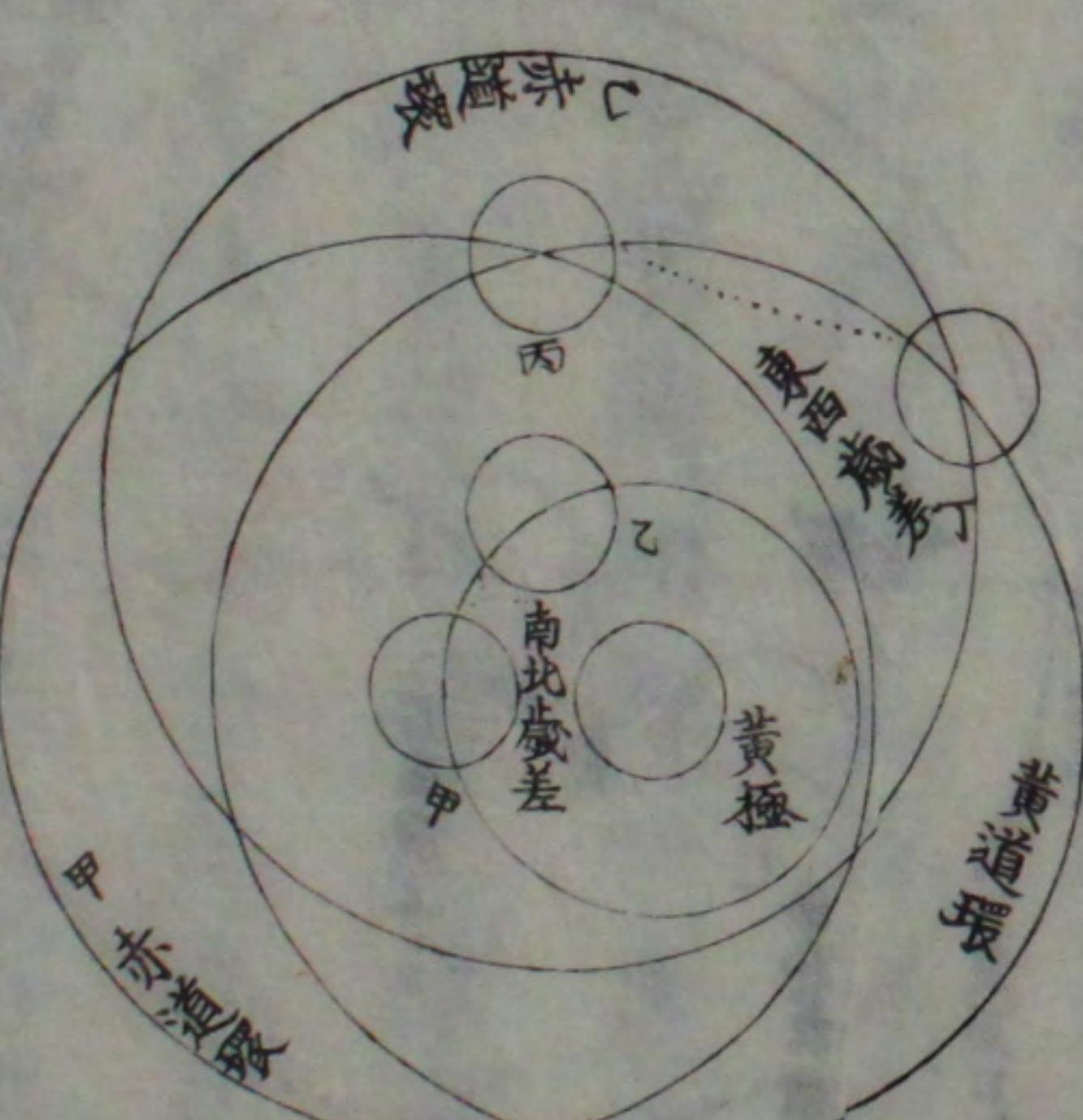
歲差一分五十秒

今歲冬至

去歲冬至

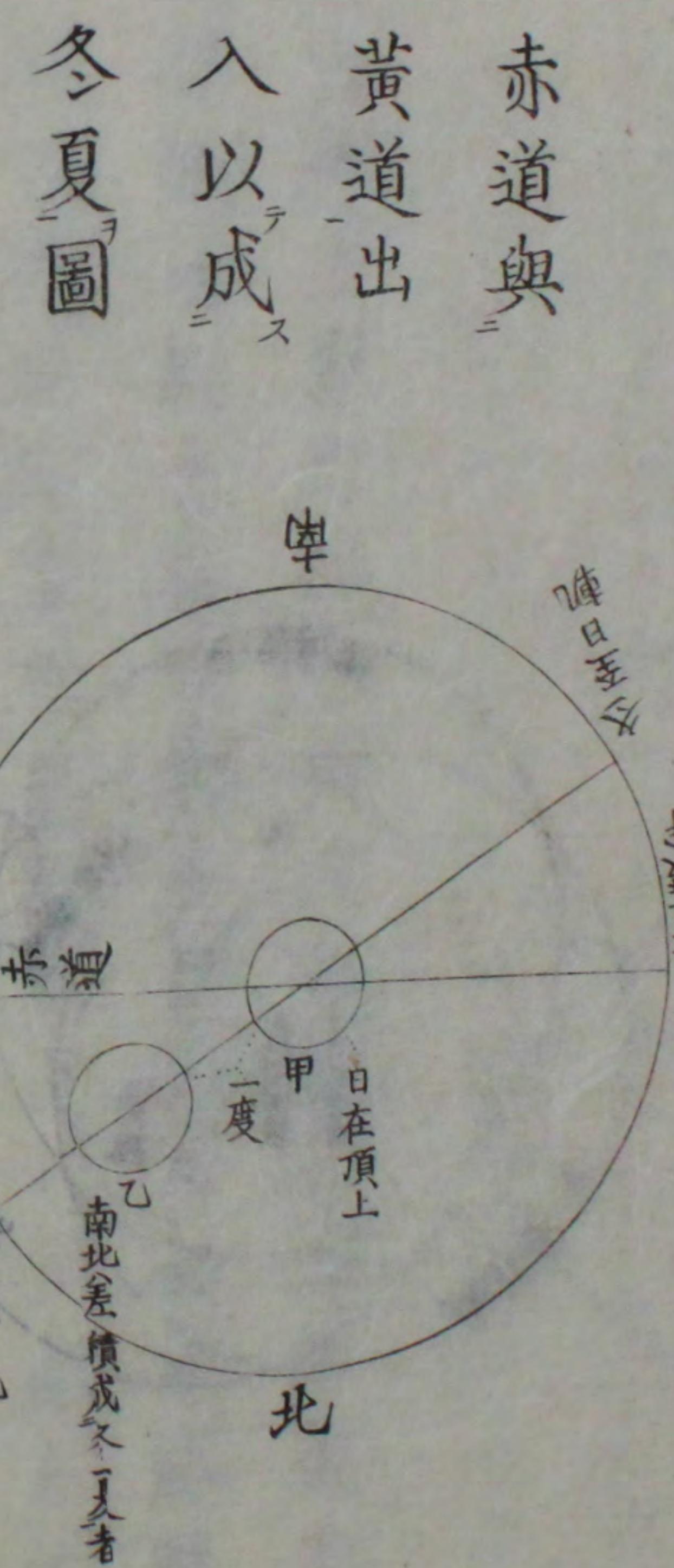
測驗者所居
側圓長徑周長於
斜圓者

地球爲矮立圓之形，是由其自轉、赤道結聚力爲是。減損故也。故赤道周最長，黃道周微短。地球之行一周已復，故點其見中星，東差一分五十秒，所謂其歲差是也。是地球自轉猶未及，故點也。星度卡時。



已有東西歲差，又有南北歲差。南北極所在，每歲不同。甲爲今歲北極，乙爲去歲北極，其間爲北極歲差。丙爲今歲冬至中星，丁爲去歲冬至中星，其間

爲東西歲差，赤極繞黃極成小圈，徑四十七度，積二萬五千餘歲一周，故二至二分諸點皆移動，積二萬五千餘歲初復故點。



月中黑點由其球面有高低，日光之所照不同也。以遠鏡窺之，見平行山谷之狀，與地球無異。但其山殊高峻，得法禮斯尺二萬五千脚，高於吉莫蒲刺個山。若以地球月球大小比例，爲高四倍三分之

又有高山連亘繞月球，或於一處見洪水浸山，火山起焰，或以爲月球無有海洋及湖澤，其上面山岳之狀高卑不一，其黑點古名爲海者，以其低處日光不照耳，又無林野狀，蓋月球無江河，其黑點凹處亦非川澤通流也。

帆足子曰：西人以遠鏡望經星近月，略無變異，以下月球無大氣，又無有江河，不知氣水是土質所析出，月已以土立形，豈得無氣水？夫大氣猶硝鏡、土猶鏡背所藉黑紙，月球若無大氣，豈得反射成光乎？

不獨月他緯星亦皆無不有氣水，但至其濃淡多少之差，各有不同也。

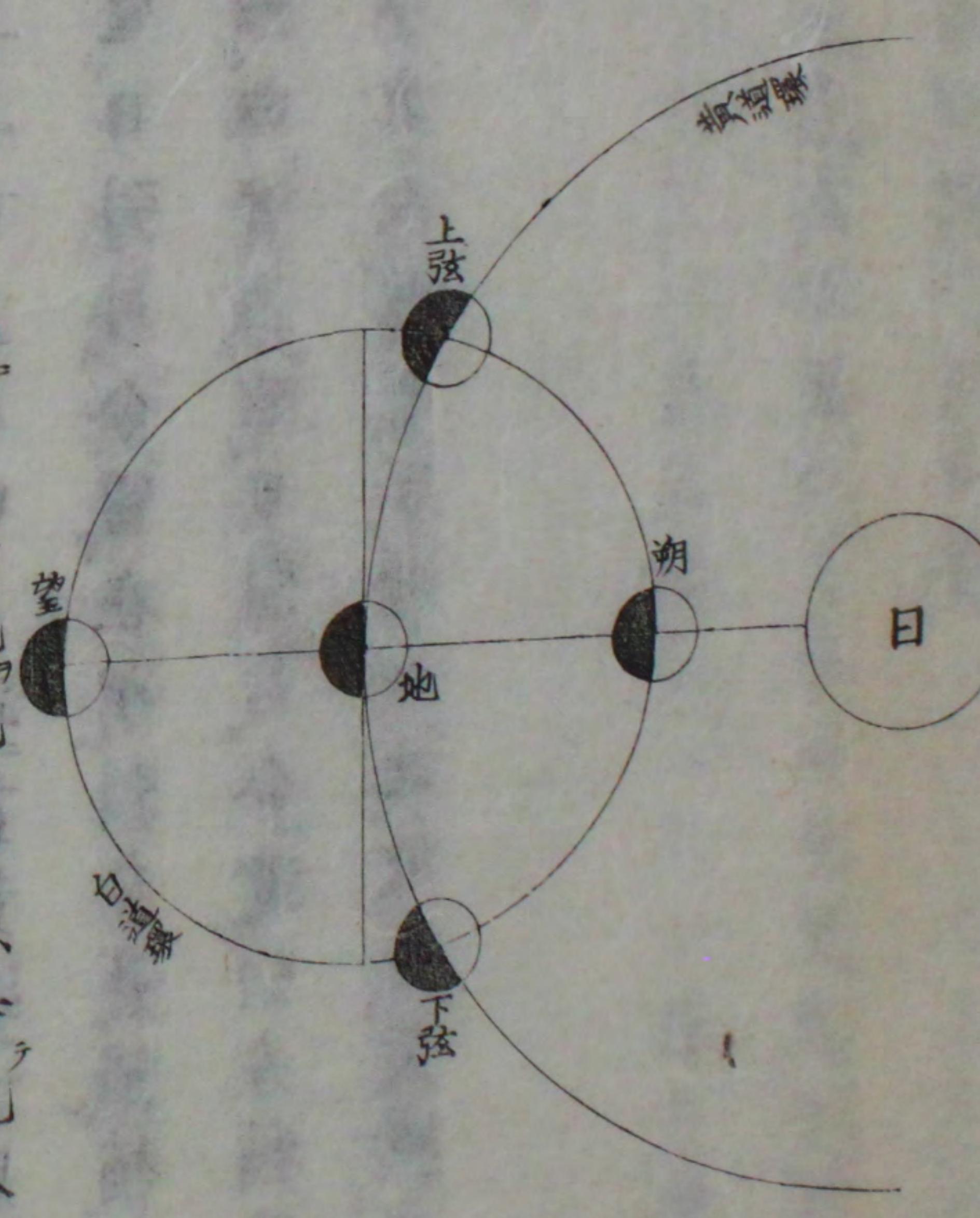
月自轉千六百七十五年加支尼所測爲二十七日十二時二十分。

月自轉恰與一周同時，故其面常向地，測其自轉尤難，據黑子在其面轉移二分許爲月徑八分之一也，岳利列由斯始以遠鏡窺之，測定黑子轉移有二法，其一月正當地球其始出時地上望之，微見其上邊沒時，微見其下邊，其二月在道南，微見其

北邊在道北微見其南邊。月右行繞地亦成側圓形其率半長徑爲千半短徑九百九十八三一最高點每一周右轉三度二十分許。

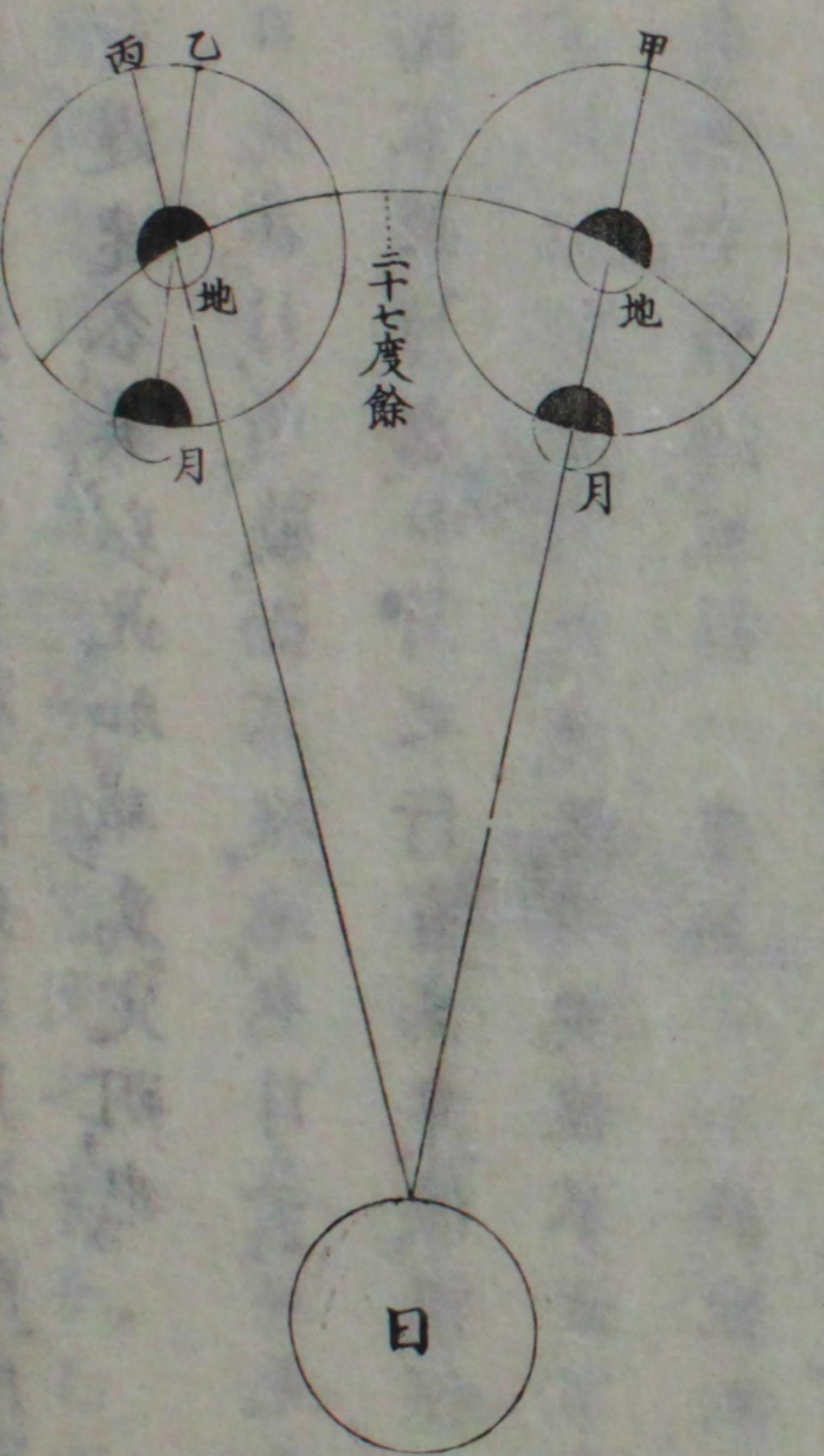
月繞地名白道與黃道交其距離多少隨時不同交在上下弦朔望距黃道爲五度零七分二十九秒此爲極少交稍移相距稍多交在朔望上下弦距黃道五度三十六分十二秒餘此爲極多交在上下弦日引白道線合黃道故令交角先小也白黃交

點每交西退一度五十分六十七秒五二七五八
許十八年二百三十四日退盡黃道一周交退者由朔至望日引月令留在朔引力最强稍遠稍弱至望而極由望至朔日引月令進引力稍強至朔而極引力方向時有不同如此故致交退也。



據地半徑視差十秒，月距地九萬里，得九分，爲黃道正弦，以爲白道餘弦。據八線表推得上弦距甲度

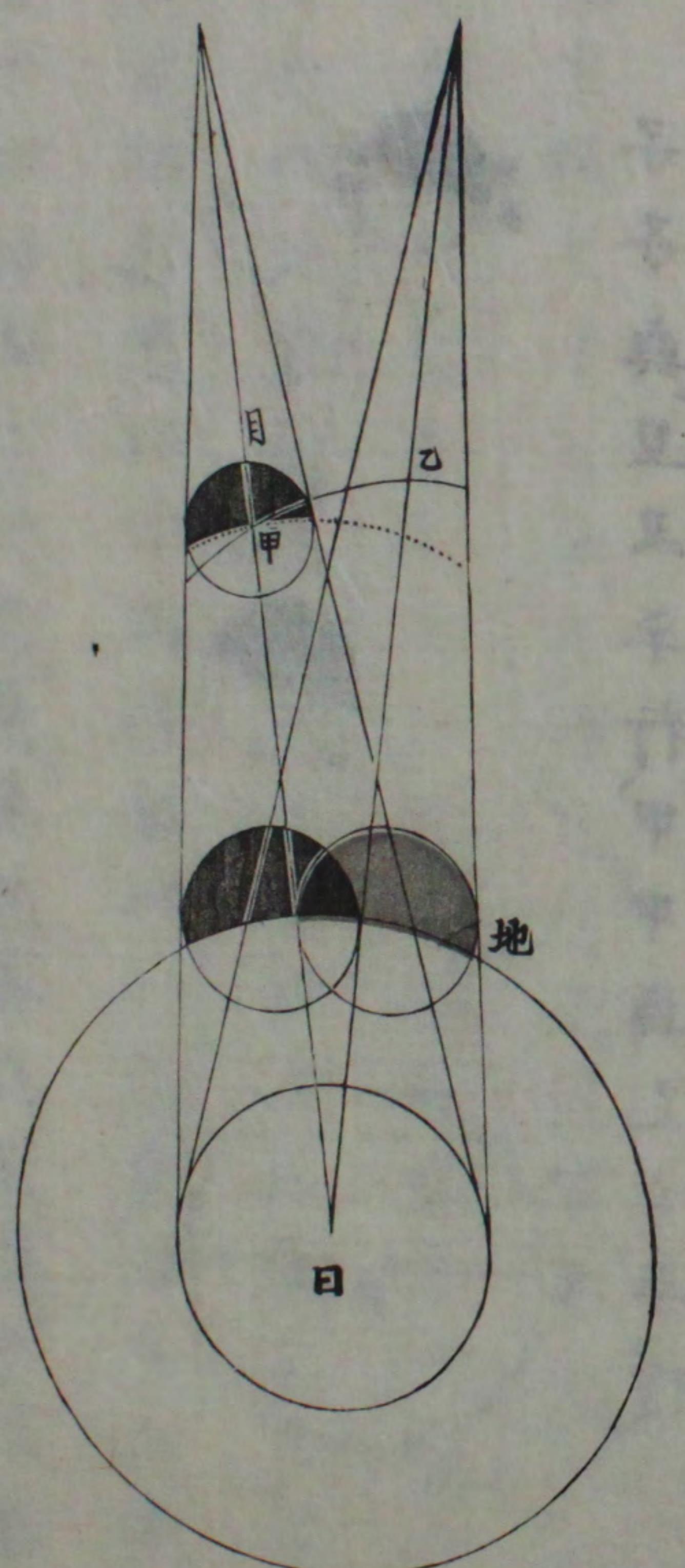
分，故知上下弦不在月道半周處，差近于朔。



月在甲爲前月朔，至乙一周，宜爲後朔，而地球轉移

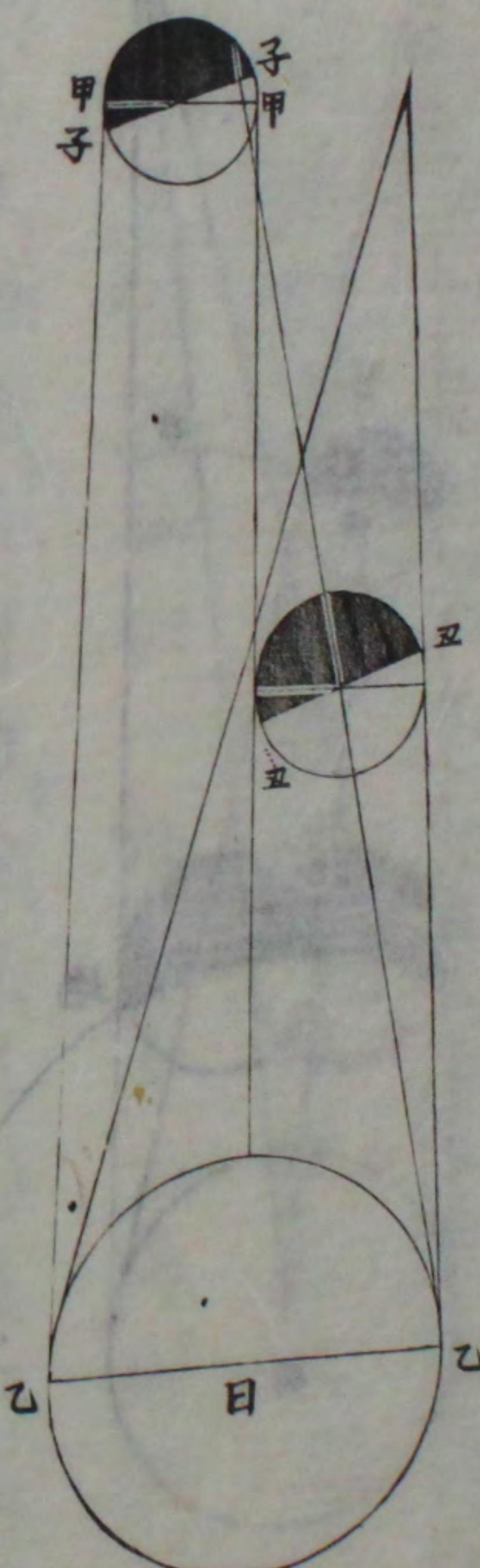
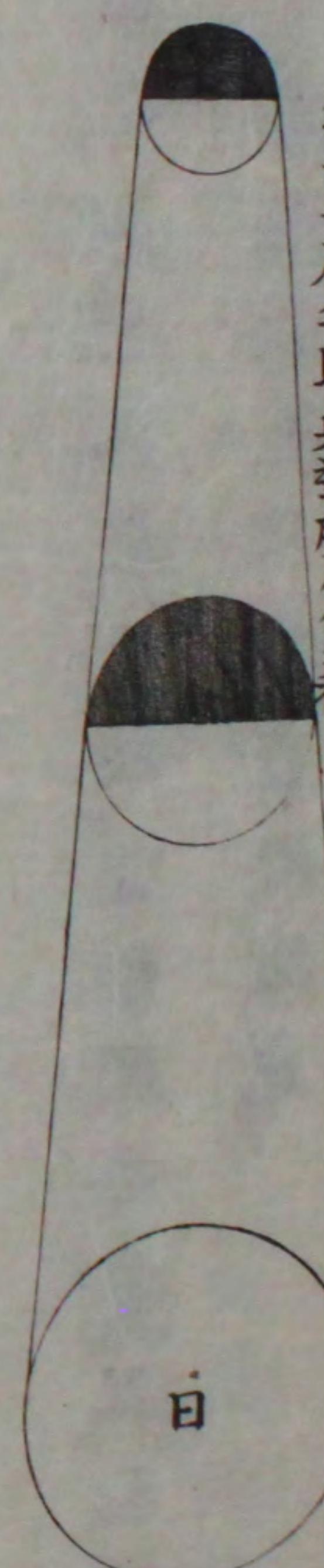
二十七度餘故又行二百十八刻一四零四二一至丙日月地相當爲朔然地及月皆隨所在高卑其行遲速各異以此加減爲定朔也

日食日光爲月所蔽而不照地也月食日光爲地所蔽而不照月也日月之行有高卑故視徑大小每時不同地影至月天亦然月視徑不大不小五十三分五十秒許地影一度五十分許地影尖至月以上大抵四倍於月離地也月影尖至地以上略如月離地也



甲爲黃白交月正在交所爲皆既之食在乙不爲皆既已有南北差不當直線故也

地影一度半即真望成月食者



子子與丑丑平行、甲甲與乙乙平行

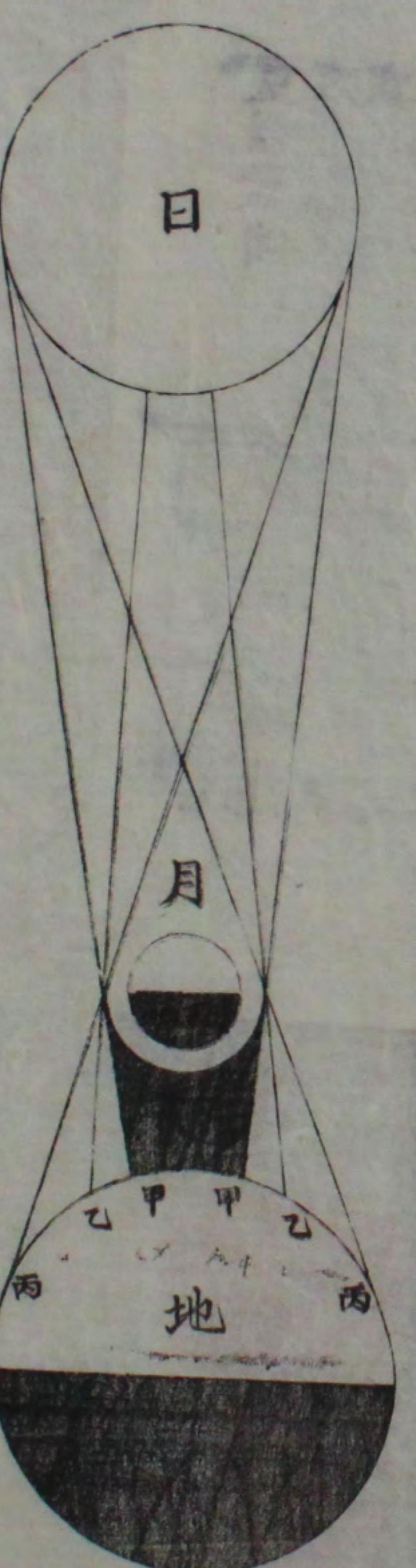
帆足子曰、人不能見真望、真望則成月食必蹉過地影半徑七十五分可得見也、此月球當有七十五分暗黑、月徑五十三分五十秒乘圓周法得一度六十八分零七秒餘以三百六十五度二十五分約之得每度四十六秒零十一忽乘七十五分得三十四秒五一忽是爲弧其矢不過十二忽許、則不害其爲正圓也、

日在赤道、月亦在赤道、相距得周天度之半、是爲皆既之食、日在赤道南二度、月在赤道北二度、亦然、

月在赤道，南一度，日在赤道，亦微食。此地影半徑有七十五分許故也。

月食地影所映，天下所見皆同。但由其地東西相距遠近，其時刻異耳。蓋東西相距三十度，則差一時。故測兩地東西相距遠近，必以月食爲準也。每一時，月行一度餘，故月食時刻最久，不過二時也。

謂率野子十五分下，日食與此日相當者，士十五時又子日入不踰限，真望真望限內日食必畢，離限



皆既日食，日月在天頂，東西南北方七百里許，皆見。皆既之食，即圖所載二甲間是也。甲至丙，食分漸少。丙點之外，不復見食。乙見食可五分，此以同時刻而言。月移，則丙亦見食也。

日月從所在高卑，其視徑大小不同。月最高而小，日

最卑而大，皆既日食四邊，日光溢出如線。測日食不以地半徑差加減，食分則不合。何者？人不在地心，唯在地面，望日故也。曆家所謂東西視差南北視差是也。

上古多以地球爲圓形，厄魯齊亞人始明地球及天

上諸曜皆爲圓形。

窮理通卷之二 終



