

Jeodezik ve astronomik kemmiyatı vaziyelerin laplas usulile muvazene'leri.

Yazan:
Cand. Geod.

Tercüme eden:
Kasım Yaşar

Astronomik - Geodezik müselles şebekelerinin müvazene-sinden evvel şakul inhirafını (Lotaweichung) izah ve halle çalışalım:

Şekilde görülen A, P, A', P' malûm bir referens ellipsoit din meridyannı G G', J noktasındaki Geoid'in sathını göstermektedirler. Referens ellipsoidin ne şekilde bir mana ifade ettiğini anlamak için aşağıdaki şu küçük düşünceyi yazmak kâfi gelir:

Bu böyle bir Ellipsoit dirki, her hangi küçük bir Geoid sathında nazarı olarak ona müsavi kabul edilir.

Zaten kürei arzın tarifinden de anlaşıldığı veçhile kendisi ilk evvela bir Geoid sonradan bir takarrupla Sphäroid ve daha ileri gidersek Elipsoit, küre veya son olarak küçük kısımlarda birer müstevi satıh olarak kabul olunur. O halde J noktasında referens Elipsoit ve Geoid satıhları birbirlerine temasda bu'unurlar, malûm noktadan uzaklaşıldıkta seyirleri derâkap değişir.

J noktasında bu satıhlara birer mümâs çizelim ve bunlara g g' ve p p' diyelim. Aynı noktadan bu iki mümâsa birer amut resmedersek aralarında teşekkül eden zaviyeye ζ yani

şakul inhirafı derler. Bu yalnız meridyanda olup hakikatte ise kendisinin mücessem bir manası vardır. Yani üç mürte-semi (Komponenti) vardır Bunlar:

1 — Tuldeki şakul inhirafı: $\eta \sec \varphi$

2 — Arzdaki şakul inhirafı: ζ

3 — Semtteki şakul inhirafı: $\eta \tg \varphi$ şeklinde gösterilirler.

Şimdi mümaslara çizilen bu amutları hususi şekilde fakat bir maksada mebni isimlendirilmiş (Referens ellipsoit) in büyük mihverile tekatu ettirelim, aralarında teşekkül eden zaviyeler φ, φ' olsunlar.

Bunlardan φ Geodezi arzı (yani bilhesap bulunan kıymet olsun), φ' de Astronomi arzı (yani rasatlarla elde edilen kıymet), o halde şu küçük ve basit münasebet yazılabilir:

$$\varphi' = \varphi + \zeta$$

$$\text{I. } \zeta = \varphi' - \varphi$$

Şakul inhirafı yalnız Meridyanda değil aynı zamanda iki türlü tayin edilir:

I - İlk evvelâ mutlak şakul inhirafı Θ ile onun semti ε verilerek tayin olunur.

II - Yahut ζ ve η komponent'leri şimalî ve şarkî cihetlere göre tesbit edilerek tayin olunur.

Aşağıdaki şu düsturlar bunu güzelce izah ederler:

$$\text{II. } \eta = \Theta \sin \varepsilon, \quad \zeta = \Theta \cos \varepsilon$$

(Z) Referens ellipsoide ait Geodezi şakul noktası.

φ geodezi arzı.

Z' Geoide tekabül eden Astronomi şakul noktası.

φ' Astronomi arzı.

Şekil II de Z Geodezi ve Z' Astronomi şakul noktalarını P de her iki şakul noktası ile alâka ve münasebette bulunan

kutbu (J), üzerinde Geodezik ve Astronomik rasatlar yapılan kürei arzın bir noktasın göstermektedirler.

Şimdi biz her iki vaziyete göre tayin edilmiş bulunan:

φ ; L ; α Geodezi kıymetleri.

φ' ; L' ; α Astronomi „

Bu kıymetler arasındaki münasebetleri araştıralım:

Arzdaki şakul inhirafı (ζ)

Şakul inhirafının Meridyana ait mürtesemi gayet kolay bir şekilde istihraç edilir:

P Z Z' kürevî müsellesinde,

$$Z P = 90^\circ - \varphi$$

$$Z' P = 90^\circ - \varphi' \quad \text{dır.}$$

Eğer Z' noktasından Meridyân üzerine bir amut düşersek o zaman P Z Z' müsellesini iki kısma ayırmış oluruz. O halde Z Z' dıl'ının Meridyân üzerindeki tertip ve faslası ζ , η olur. L' — L gayet küçük bir kıymet olduğundan P Z ile P Z' bir birlerine müsavi kabul edersek şu ifadeyi:

$$\zeta = (90^\circ - \varphi) - (90^\circ - \varphi')$$

$$\text{III } \zeta = \varphi' - \varphi \quad \text{yazabiliriz.}$$

Tuldeki şakul inhirafı $\eta \sec \varphi$

Coğrafi tul tayinlerinin mukayesesinde daima dikkat edilecek bir şey varsa o da bunların bütün mahallî zaman tayinlerine istinadıdır.

Meselâ: (L'), J noktasının garbında her hangi bir J₀ istasyonu (meselâ Greenwich) e nazaran irca edilmiş Astronomik tulü coğrafi ise o halde bir T yıldızı J istasyonunun Meridyânında J₀ a nazaran şu düstur:

$$\text{IV..... } t = t_0 - L' \text{ anında geçer.}$$

Bu mürur T yıldızının P Z' deklinasyon dairesinde vuku bulur, fakat buna mukabil aynı yıldızın P Z deklinasyon da-iresinden müruru biraz daha geç olur ve kemmiyetce Z P Z' zaviyesine müsavidir. O halde:

$$IV \text{ a } \dots \dots t = t_0 - L' + Z P Z' \quad \text{dir.}$$

Eğer (L) J noktasının jeodezik tulü coğrafisi ise buna nazaran da şu ifade elde edilir:

$$V \dots \dots t = t_0 - L$$

Her iki düsturun imfızacı ile:

$$VI \dots \dots Z P Z' = L' - L$$

Şekilden de okunan VI numaralı düstur tesbit edilmiş olur. Şimdi (L' - L) li η cinsinden ifade etmek istiyoruz:

P Z Z' kürevî müsellesinde kaım zaviyeli küçük Z H Z' ile Z' H P müsellesleri zaten η amudunun tersimile husule geliyorlar, bunların kombinasyonile aşağıdaki şu ifadeyi yazmak gayet kolay olur:

$$\sin (L' - L) = \frac{\sin \eta}{\sin(90^\circ - \varphi')} = \frac{\sin \eta}{\cos \varphi'} \quad \text{olur.}$$

L' - L in gayet küçük bir miktar olduğunu ilerde de yazmıştık, bu şart dahilind $\sin (L' - L) = L' - L$ yazmak kabildir O halde.

$$L' - L = \frac{\sin \eta}{\cos \varphi'} ; L' - L = \sin \eta \sec \varphi' \quad \text{veyahut}$$

şimdi ($\sin \eta$) yı η ye kalbetmek kalıyorki o da küçüklüğü dolayısıyla $\eta = \sin \eta$ kabul olunur, ve düstur şu şekle girer:

$$VII \dots \dots L' - L = \eta \sec \varphi'$$

Semtteki şakul inhirafı ($\eta \operatorname{tg} \varphi$)

Astronomik semt tayinlerinde başlıca mesele her hangi bir Geodezik rasat noktası P, ile yani kutup arasındaki ufki

zaviyenin tesbitidir. (Bu her hangi bir Theodolitin ufki zaviye ölçen dairesinde tesbit olunur)

Şekil II de görüldüğü üzere semt Z' Astronomi şakul noktasında $\varepsilon' + U'$ mecmuuna müsavidir. Fakat diğer taraftan da Geodezi semti bu sefer Z şakul noktasında $\varepsilon + U$ in mecmuuna müsavî olup aralarındaki fark doğrudan doğruya bize semtteki şakul inhirafını verir.

$$\begin{aligned} \text{VIII} \quad \alpha &= \varepsilon + U \\ \alpha' &= \varepsilon' + U' \\ \alpha - \alpha' &= (\varepsilon - \varepsilon') + (U - U') \end{aligned}$$

Bu müsavatta ikinci kısım olan $U - U'$ daima çok küçük bir kıymet olup ihmal edilebilir. Buna sebep rasat edilen A Geodezi noktasının ya tamamilé ufukta ve yahutta bir az ufuktan yüksek bulunmasıdır. O halde bizim şimdi yalnız birinci kısım olan $(\varepsilon - \varepsilon')$ i münakaşa ve hal etmemiz lâzımgelir. Bunun için $Z Z' P$ kürevi müsellesini nazarı itibara alalım:

Burada (cotg) müsavatını yazmak istersek:

$$\text{cotg}(90^\circ - \varphi) \sin \theta = \cos \theta \cos \varepsilon + \sin \varepsilon \text{cotg}(180^\circ - \varepsilon')$$

$$\text{IX} \quad \sin \theta \text{tg} \varphi = \cos \theta \cos \varepsilon + \sin \varepsilon \text{cotg} \varepsilon'$$

θ zaviyesi küçük olduğundan $\sin \theta = \theta$, $\cos \theta = 1$ kabul edildikte düsturun aşağıdaki vaziyette olması lâzımgelir.

O halde:

$$\text{X} \quad \theta \text{tg} \varphi = \cos \varepsilon + \sin \varepsilon \text{cotg} \varepsilon' \quad \text{dır.}$$

Bunu da basitleştirmek için ke disinin diğer bir vaziyetini yazalım. Yani $1 = \frac{\sin \varepsilon'}{\sin \varepsilon}$ ile zarp edelim:

$$\theta \text{tg} \varphi = \frac{\cos \varepsilon \sin \varepsilon' - \sin \varepsilon \cos \varepsilon'}{\sin \varepsilon'} = \frac{\sin(\varepsilon' - \varepsilon)}{\sin \varepsilon'}$$

$\sin (\varepsilon' - \varepsilon)$ küçük bir zaviyedir. Onun için $(\sin)$ sini kendisine müsavi kabul edebiliriz:

$$\text{XI} \dots\dots \theta \operatorname{tg} \varphi = \frac{\varepsilon' - \varepsilon}{\sin \varepsilon'}$$

Şu ifadede $\sin \varepsilon = \sin \varepsilon'$ ne müsavi almak bizi hiç bir zarara sürüklediğinden aşağıdaki düstur tamamen izah edilmiş olur.

$$\varepsilon' - \varepsilon = \theta \sin \varepsilon \operatorname{tg} \varphi$$

$\theta \sin \varepsilon$ yerine yukarda yazılmış kıymetini koyarsak:

$$\text{XII} \dots\dots \varepsilon' - \varepsilon = \eta \operatorname{tg} \varphi$$

Halbuki $\alpha - \alpha' = \varepsilon - \varepsilon' + U - U'$ idi. ve burada $U - U' = 0$ dır. O halde:

$$\text{XIII} \dots\dots \alpha' - \alpha = \eta \operatorname{tg} \varphi \quad \text{olur}$$

Şimdi yazılan bu ifadelerin hepsini bir araya toplayalım:

Astronomik Geodezik

Coğrafi arz:	φ'	φ
Coğrafi tul: (garptan şarka mübet sayıldıkta)	L'	L
Semt: (Şimalden şarka müsbet sayıldıkta)	α'	α
Mutlak şakul inhirafı:		θ
Cenubî şakul inhirafı: (Komponenti)		ζ
Garbî şakul inhirafı: (")		η

Başlıca düsturlar

$$\text{I} \dots\dots \zeta = \varphi' - \varphi$$

$$\text{VII a.} \quad \eta = (L' - L) \cos \varphi$$

$$\text{XIII a} \quad \eta = (\alpha' - \alpha) \cotg \varphi$$

Laplace muadelesi:

$$\text{XIV} \dots\dots \alpha' - \alpha = (L' - L) \sin \varphi$$

Bu müsavat mühim olup şakul inhirafsız bir taraftan $L' - L$ ve $\alpha' - \alpha$ arasında çok sıkı bir münasebet tesis etmekle beraber diğer taraftan da Astronomik ve Geodezik

müşelles şebekelerinin müvazenesinde kullanılır. (İlk evvelâ bu işi yapan Prof. Dr. İng. Helmert Potsdam Geodezi dairesi şefidir).

Astronomik ve Geodezik müşelles şebekelerinin müvazenesi

Şakul inhıraflarının hesabı için farzedelimki bir müşelles şebekesinin her noktasında Astronomik tul, arz ve semtler ölçülmüş olsun ve aynı zamanda bunlara ait olarak başkaca bu iki nokta arasını bağlayan ve referens ellipsoit üzerindeki en kısa mesafe şebekenin yardımile hesaplanmış bulunsun. Burada nazarı itibara alınacak bir şey varsa o da Astronomik kıymetlerin Geoide ve hesaplanan mesafenin Ellipsoide ait olduğudur. Fakat bundan evvel anlattığımız bahis yardımile Geoid üzerindeki Astronomik kıymetleri referens ellipsoide tahvil edilebilirler. Bundan da maksat sonraki hesaplar için aynı dimenzionu teşkil etmektir.

İlk evvelâ iki nokta ile aralarındaki en kısa mesafeyi nazarı itibara alarak buntar için ölçülmüş kıymetlere dikkat edelim:

- I - Her iki coğrafi arz.
- II - Astronomik tulü coğrafi.
- III - Semtler.
- IV - En kısa mesafe.

Hesabatın başlangıcı

Balıkesir — Kandilli

(1) (2)

Astronomik ölçülmüş kıymetler

Balıkesir

Kandilli

$$\varphi'_1 = 44^g. 02^c. 12^{cc}. 230;$$

$$\varphi'_2 = 45^g. 62^c. 62^{cc}. 034$$

$$L_1 = 31. 05. 13. 390;$$

$$l_2 = 32. 29. 48. 148$$

Geodezik elde bulunan kıymetler

Balıkesir

$$\varphi_1^{\circ} = 44^{\circ}. 02'. 12''. 230;$$

$$L_1^{\circ} = 31. 05. 13. 390;$$

$$\log s' =$$

$$\alpha_1^{\circ} =$$

$$\alpha_2^{\circ} =$$

Kandilli

$$\varphi_2^{\circ} = 45^{\circ}. 62'. 60''. 165$$

$$L_2^{\circ} = 32. 29. 49. 150$$

$$\log s^{\circ} = 5,213 52001$$

$$\alpha_1^{\circ} = 12^{\circ}. 02'. 65''. 145$$

$$\alpha_2^{\circ} = 12. 82. 75. 406$$

Astronomik kıymetler vasıtasile Krüger'in düsturlarından istifade ederek her iki noktadaki semtleri ve yine bu iki nokta arasında bulunan en kısa mesafeyi gayet sıhhatle hesap edebiliriz.

O halde isbatına lüzum görmeden şebekenin muvazene formullerini yazabiliriz:

$$\begin{aligned} \text{XV} \dots \dots \varphi_1 &= \varphi_1^{\circ} + d \varphi_1 & \alpha_1 &= \alpha_1^{\circ} + d \alpha_1 \\ \varphi_2 &= \varphi_1^{\circ} + d \varphi_2 & \alpha_2 &= \alpha_2^{\circ} + d \alpha_2 \\ L_1 &= L_1^{\circ} + d L_1 & s &= s^{\circ} + d s \\ L_2 &= L_2^{\circ} + d L_2 \end{aligned}$$

Bu nihai Geodezik kıymetleri (yani ellipsoit üzerine irca edilmiş kıymetler) muvazene ile tashih edilmiş bulunanlardan yalnız şakul inhirafı ile tefrik edilirler. Buna nazaran şu düsturları yazmak kâfi gelir:

$$\begin{aligned} \text{XVI} \dots \dots \varphi_1^{\circ} + d \varphi_1 + \zeta_1 &= \varphi_1' + \delta \varphi_1' \\ \varphi_2^{\circ} + d \varphi_2 + \zeta_2 &= \varphi_2' + \delta \varphi_2' \\ L_1^{\circ} + d L_1 + \eta_1 \sec \varphi_1 &= L_1' + \delta L_1' \\ L_2^{\circ} + d L_2 + \eta_2 \sec \varphi_2 &= L_2' + \delta L_2' \\ \alpha_1^{\circ} + d \alpha_1 + \eta_1 \sec \varphi_1 &= \alpha_1' + \delta \alpha_1' \\ \alpha_2^{\circ} + d \alpha_2 + \eta_2 \sec \varphi_2 &= \alpha_2' + \delta \alpha_2' \\ s^{\circ} + d s &= s' + \delta s' \end{aligned}$$

XVI numaralı düsturda son müsavattan da görüldüğü üzere şakul inhırafı hiç dahile girmemiştir. Çünkü Geoit üzerindeki mesafe ile ellipsoit üzerindeki mesafelerin arasında gayet cüz'i bir fark vardır.

Yine isbatına lüzum görülmeyen diğer bir formül yazmak icap ediyorki bunun vasıtasilede şakul inhırafları kat'i olarak hesaplanır.

$$\begin{aligned}
 \text{XVII... } \zeta_2 &= w\varphi & \delta\varphi'_2 + p_1\delta\varphi'_1 + p_1\zeta_1 - p_2\lambda_1 + p_3\delta s' + \\
 & & p_4\delta\alpha'_1 + p_5 \frac{da}{a} + p_6 da \\
 \lambda_2 &= wL + \delta L'_2 - \delta L'_1 & + q_1\delta\varphi'_1 - q_1\zeta_1 - q_2\lambda_1 + q_3\delta s' + \\
 & & q_4\delta\alpha'_1 + p_5 \frac{da}{a} + p_6 da \\
 \lambda_2 &= w\alpha + \text{cosec}\delta\alpha'_1 & + r_1\delta\varphi'_1 - r_1\zeta_1 - r_2\lambda_1 + r_3\delta s' + \\
 & & r_4\delta\alpha'_1 + r_5 \frac{da}{a} + r_6 da
 \end{aligned}$$

Şakul inhırafları daima relâtiv manada bulunduklarından bir noktanın ve meselâ Kandillininkiler ya $(\zeta_1, \lambda_1) = 0$ ve yahutta malûm farzedilirler.

w_φ ; w_L ve w_α ne olduklarını anlamak için zannedersem aşağıdaki ifadeler bunlara güzel bir cevap olabilirler:

$$\begin{aligned}
 \text{XVIII... } w_\varphi &= \varphi'_2 - \varphi_2^\circ & + p_1 (\varphi'_1 - \varphi_1^\circ) + p_3 (s' - s^\circ) + \\
 & & p_4 (d'_1 - \alpha_1^\circ) \\
 w_L &= L'_2 - L_2^\circ - L'_1 + L_1^\circ & + q_1 (\varphi'_1 - \varphi_1^\circ) + q_3 (s' - s^\circ) + \\
 & & q_4 (d'_1 - \alpha_1^\circ) \\
 w_\alpha &= \text{cosec}\varphi (\alpha'_2 - \alpha_2^\circ) & + r_1 (\varphi'_1 - \varphi_1^\circ) + r_3 (s' - s^\circ) + \\
 & & r_4 (d'_1 - \alpha_1^\circ)
 \end{aligned}$$

Bu son iki düsturda (r, p, q) nun ne olduklarını yazalım:

$$\begin{aligned}
 \text{XIX..... } p_1 &= - \frac{M_1}{M_2} \cos l \\
 p_2 &= - \frac{m}{M_2} \sin \alpha_2 \sin \varphi \quad m = r_\varphi \sin \frac{s}{r_\varphi} \\
 p_3 &= + \frac{\rho}{M_2} \cos \alpha_2 \\
 p_4 &= - \frac{m}{M_2} \sin \alpha_2 \\
 p_5 &= - \frac{\rho}{M_2} \sin \alpha_2 \\
 p_6 &= - (\varphi_2 - \varphi_1) (2 - 3 \sin^2 \varphi) - \frac{l^2}{2\rho} \sin^3 \varphi \cos \varphi \\
 q_1 &= - \frac{M_1}{N_2} \sin l \operatorname{tg} \varphi_2 \\
 q_2 &= + \frac{m}{N_2} \frac{\sin \varphi_1}{\cos \varphi_2} \cos \alpha_2 - 1 \\
 q_3 &= + \frac{\rho}{N_2} \frac{\sin \alpha_2}{\cos \varphi_2} \\
 q_4 &= + \frac{m}{N_2} \frac{\cos \alpha_2}{\cos \varphi_2} \\
 q_5 &= - \frac{\rho}{N_2} \frac{s \cdot \sin \alpha_2}{\cos \varphi_2} \\
 q_6 &= + l \frac{\sin^2 \varphi_1}{\cos \varphi_2} \cos \varphi_1 \\
 r_1 &= - \frac{\sin l}{\sin \varphi_2 \cos \varphi_2} (1 - e^2 \sin^2 \varphi_2 \cos^2 \varphi_2) \\
 r_2 &= - \frac{d m}{d a} \frac{\sin \varphi_1}{\sin \varphi_2} + \frac{m}{N_2} \frac{\sin \varphi_1}{\cos \varphi_2} \cos \alpha_2 \\
 r_3 &= q_3 \quad r_4 = r_2 \frac{1}{\sin \varphi_1} \quad r_5 = q_5 \\
 r_6 &= l \frac{\sin \varphi_1}{\cos \varphi_2} \cos \varphi_1 - \frac{l(\varphi_2 - \varphi_1) \cos^3 \varphi_1}{\rho \sin \varphi_2}
 \end{aligned}$$

$$\frac{d m}{d s} = 2 - \frac{s^2}{2 N^2} (1 + \eta_1^2) + \dots$$

$$\frac{d m}{d s} = 1 - \frac{s^2}{2 r^2} + \dots$$

$$\frac{d m}{d s} = \cos \frac{s}{r}$$

**Coğrafi Koordinatlar vasıtasile en kısa mesafenin
ve semtlerin hesap formüll ri**

Jordan Alt. 3 Seite 459

$$\log \Delta \alpha = \log \gamma + [1] \lambda^2 + [4] \beta^2$$

$$\log s \sin \alpha = \log \lambda + [2] \lambda^2 + [5] \beta^2$$

$$\log s \cos \alpha = \log \beta + [3] \lambda^2 + [6] \beta^2$$

$$\gamma = l \sin \varphi \sec \frac{b}{2}$$

$$\beta = \frac{M}{\rho} l \cos \frac{1}{2}$$

$$\lambda = \frac{N}{\rho} l \cos \varphi \left(-\text{ee } \frac{b}{2} \cos \frac{1}{2} \right) \frac{1}{3}$$

$$[1] = [6,558 \ 60 \ 306] \frac{1}{M N}$$

$$[2] = [6,257 \ 57 \ 306] \frac{1}{N^2}$$

$$[3] = [6,257 \ 57 \ 306] \frac{1}{N} \left\{ 1 - [8,131501] \cos^2 \varphi \right\}$$

$$[4] = [4,389 \ 07 \ 433] \frac{1}{M N} \cos^2 \varphi$$

$$[5] = [4,088 \ 04 \ 433] \frac{1}{N^2} (1 + \eta^2 + 9 t^2) \cos^2 \varphi$$

$$[6] = [4,565 \ 16 \ 559] \frac{1}{N^2} (1 + \eta^2 - t^2 + 4 \eta^2 t^2) \cos^2 \varphi$$

Balıkesir — Kandilli

(2)

$$\varphi_1' = 45^g.62^c.62^{cc}.034$$

$$L_1' = 32 \quad 29.48.148$$

$$b = 1^g.60^c.49^{cc}.809$$

$$45 \quad .62.62.034$$

$$44 \quad .02.12.230$$

$$89 \quad .64.74.264$$

$$\varphi = 44 \quad .82.37.132$$

(1)

$$\varphi_2' = 44^g.02^c.12^{cc}.230$$

$$L_2' = 31.05.13.390$$

$$32^g.29^c.48^{cc}.148$$

$$31.05.13.390$$

$$1.24.34.758 = 1$$

$$80.24.902 = b/2$$

$$62.17.379 = 1/2$$

Hazırlık düsturlarının hesabı:

$$1...) \quad \gamma = 1 \sin \varphi \sec b/2$$

$$\lambda = N/\rho \cos \varphi (\sec b/2 \cos 1/2, 1/3$$

$$1... 4,094 \quad 63733.7$$

$$\sin \varphi... 9,811 \quad 13238.7$$

$$\sec b/2... 0,000 \quad 03450.4$$

$$\gamma... 3,905 \quad 80423$$

$$N... 6,805 \quad 35290$$

$$1/\rho... 4,196 \quad 11988$$

$$N/\rho... 1,001 \quad 47278$$

$$1... 4,094 \quad 63734$$

$$\cos \varphi... 9,882 \quad 06976$$

$$1/3... 9,522 \quad 87875$$

$$\sec b/2... 0,000 \quad 03450$$

$$\cos 1/2... 9,999 \quad 97929$$

$$\lambda... 4,501 \quad 07242$$

$$\lambda^2... 9,002 \quad 14484$$

$$\beta = M \rho b \cos 1/2$$

$$M... 6,803 \quad 61899$$

$$1/\rho... 4,196 \quad 11988$$

$$M/\rho... 0,999 \quad 73887$$

$$b... 4,205 \quad 46974$$

$$\cos 1/2... 9,999 \quad 97929$$

$$\beta... 5,205 \quad 18790$$

$$\beta^2... 0,410 \quad 37580$$

Semtlerin hesabı:

$$\log \Delta \alpha = \log \gamma + [1] \lambda^2 + [4] \beta^2$$

$\gamma \dots 3,905 \ 80423$	$[\] \dots 4,389 \ 074$
$[1] \lambda^2 + [4] \beta^2 \quad + 98,5$	$\dots 0,410 \ 376$
$\log \Delta \alpha \dots 3,905 \ 80521,5$	$1/MN \dots 6,391 \ 028$
$\Delta \alpha = 80.50 \ 173$	$\cos^2 \varphi \dots 9,764 \ 140$
$\Delta \alpha / 2 = 40.25.0865$	
$[1] \dots 6,558 \ 60306$	$[4] \beta^2 \dots 0,954 \ 618$
$\lambda^2 \dots 9,002 \ 14484$	$[4] \beta^2 \dots = + 9,0$
$1/MN \dots 6,391 \ 02811$	
$[1] \lambda^2 \dots 1,951 \ 77501$	
$[1] \lambda^2 = + 89,5$	

Eu kısa mesafenin hesabı

$$\log s \sin \alpha = \log \lambda + [2] \lambda^2 - [5] \beta^2$$

$$\log s \cos \alpha = \log \beta + [3] \lambda^2 + [6] \beta^2$$

$[\] \dots 6,257 \ 573$	$[\] \dots 4,088 \ 044$	$t \dots 9,929 \ 063$
$1/N^2 \dots 6,389 \ 294$	$1/N^2 \dots 6,389 \ 294$	$t^2 \dots 9,858 \ 126$
$[2] \dots 2,646 \ 8673$	$\cos^2 \varphi \dots 9 \ 764 \ 140$	$9 \dots 0,954 \ 242$
$\lambda^2 \dots 9,002 \ 145$	$\dots 0,241 \ 478$	$9 \ t^2 \dots 0,812 \ 368$
$[2] \lambda^2 \dots 1,649 \ 012 \ (1 + \eta^2 + 9t) \dots 0,874 \ 817$	$[5] \dots 1,116 \ 295$	$= 6,49184$
$= + 44,6$	$\beta^2 \dots 0,410 \ 376$	$1,00000$
	$[5] \beta^2 \dots 1,526 \ 671$	$7,49184$
	$= - 33,7$	

$$\begin{array}{rcl}
 \lambda \dots 4,501\ 07242 & & e^2 \dots 7,830\ 471 \\
 + & & \cos^2 \varphi \dots 9,764\ 140 \\
 \hline
 s \sin \alpha \dots 4,501\ 07253 & & \eta^2 \dots 7,594\ 611 \\
 & & \eta^2 = 0,003\ 932 \\
 & & 1 + 9t^2 = 7,491\ 840 \\
 & & \hline
 & & 1 + \eta^2 + 9t = 7,495\ 772 \\
 & & (\quad , \quad) \dots 0,874\ 817
 \end{array}$$

$$\begin{array}{rcl}
 [\dots 6,257\ 573 & [\dots 8,131\ 501 & \dots 4,565\ 165 \\
 1/N^2 \dots 6,389\ 294 & \cos^2 \varphi \dots 9,764\ 140 & 1/N^2 \dots 6,389\ 294 \\
 \hline
 \dots 2,646\ 867 & [\cos^2 \varphi \dots 7,895\ 615 & \cos^2 \varphi \dots 9,764\ 140 \\
 1 - [\cos^2 \varphi \dots 9,996\ 571 & \eta = 0,007\ 863 & (\quad , \quad) \dots 9,482\ 812 \\
 \lambda^2 \dots 9,002\ 145 & 1 - [\cos^2 \varphi = 0,992\ 1370 & [6] \dots 0,201\ 411 \\
 \hline
 [3]\lambda^2 \dots 1,645\ 583 & \dots 9,996\ 572 & \beta^2 \dots 0,410\ 379 \\
 \hline
 \dots = + 44,2 & & [6]\beta^2 \dots 0,611\ 787 \\
 & & \dots = + 4,0
 \end{array}$$

$$\begin{array}{rcl}
 \beta \dots 5,205\ 18790 & & 1 + \eta^2 = 1,0039320 \\
 + & & 4 \eta^2 t = 0,0113445 \\
 \hline
 s \cos \alpha \dots 5,205\ 13838,3 & & \hline
 & & 1 + \eta^2 4 t^2 \dots 1,0152763 \\
 & & - t^2 = 0,7013196 \\
 s \sin \alpha \dots 4,501\ 07253 & & 1 + \eta^2 - t^2 + 4 \eta^2 t^2 = 0,3039569 \\
 s \cos \alpha \dots 5,205\ 18838 & & (\quad , \quad) \dots 9,482\ 812 \\
 \hline
 tg \alpha \dots 9,295\ 88415 & & \\
 \alpha = 12^g. 42^c. 23^{cc}. 220 & &
 \end{array}$$

$$\begin{array}{rcl}
 s \sin \alpha \dots 4,501\ 07253 & s \cos \alpha \dots 5,205\ 18838 & \alpha = 12^g. 42^c. 23^c. 220 \\
 \sin \alpha \dots 9,287\ 56315 & \cos \alpha \dots 9,991\ 67900 & \Delta \alpha / 2 = 40\ 25.0865 \\
 s \dots 5,213\ 50938 & s \dots 5,213\ 50938 & \alpha_1 = 12\ 82. 48. 3065 \\
 & & \alpha_2 = 12. 01. 98. 1335
 \end{array}$$

$$s = 163\ 493,151\ m.$$

p, q, r kıymetlerini hesap etmek için aşağıdaki şu şartları kabul etmek lâzımdır:

$$\begin{aligned} \varphi_1^\circ + \varphi_1'/2 &= \varphi_1 \\ \varphi_2^\circ + \varphi_2'/2 &= \varphi_2 \end{aligned} \quad \varphi_1 + \varphi_2/2 = \varphi \quad \alpha \text{ ve } l \text{ de aynı şekilde}$$

muameleye sokulacaktır

$$m = r_\varphi \sin s / r_\varphi$$

(m) sathı müsteviye irca edilmiş en kısa mesafedir.

$M_1 \dots$	6,803 565
$M_2 \dots$	6,803 674
$\sin \varphi \dots$	9,811 133
$\cos \varphi \dots$	9,882 069
$\sin \varphi_1 \dots$	9,804 603
$\cos \varphi_1 \dots$	9,886 660
$\sin \varphi_2 \dots$	9,817 496
$\cos \varphi_2 \dots$	9,887 360
$\sin l \dots$	8,290 710
$\cos l \dots$	9,999 917
$\operatorname{tg} \varphi_2 \dots$	9,940 137
$N_2 \dots$	6,805 342
$\sin \alpha_2 \dots$	9,307 276
$\cos \alpha_2 \dots$	9,991 122
$s \dots$	5,213 51469
$s 2 \dots$	0,427 02938
$r_\varphi \dots$	6,804 471
$r_\varphi^2 \dots$	3,608 942
$l \dots$	4,094 655
$b \dots$	4,205 469

$b = 1. 60. 49. 765$
$\varphi_1 = 44^g. 02^c. 12.^{cc}230$
$\varphi_2 = 45. 62. 61. 995$
$\varphi = 44 82. 37. 112$

$$l = 1.24 35.259$$

$$\alpha = 12.82.61.856$$

Bu kıymetler ve XIX numaralı formüller ianesile (p, q, r) lerin hesaplanmış neticeleri:

$$\begin{aligned}
 p_1 &= - 0,9996 & p_2 &= + 0,0033 & p_3 &= + 0,0980 & p_4 &= - 0,0051 \\
 & & & & p_5 &= - 16027 & p_6 &= - 11948 \\
 q_1 &= - 0,0169 & q_2 &= - 0,9788 & q_3 &= + 0,0264 & q_4 &= + 0,0419 \\
 & & & & q_5 &= - 4325 & q_6 &= + 6668 \\
 r_1 &= - 0,0394 & r_2 &= - 0,9463 & r_3 &= q_3 & q_4 &= 1,4840 & q_5 &= r_5 \\
 & & & & & & r_6 &= + 7375
 \end{aligned}$$

Şakul inhirafı muadelaı:

$$\begin{aligned}
 \zeta_1 &= + 1,^c9867 + \delta \varphi_2' - 0,9996 \delta \varphi_1' + 0,0900 \delta s' - 0,5051 \\
 & \delta \alpha_1' - 16027 \frac{da}{a} - 11048 da \\
 \lambda_2 &= - 66,2914 + \delta L_2' - \delta L_1' - 0,0169 \delta \varphi_1' + 0,0264 \delta s' + \\
 & 0,0419 \delta \alpha_1' - 4325 \frac{da}{a} + 6668 da \\
 \lambda_2 &= + 65,0048 + 1,3263 \delta \alpha_2' - 0,0394 \delta \varphi_1' + 0,0264 \delta s' - \\
 & 1,4840 \delta \alpha_1' - 4325 \frac{da}{a} + 6375 da
 \end{aligned}$$

Laplas muadelesi:

$$\begin{aligned}
 \delta L_2' - \delta L_1' + 1,3263 \delta \alpha_2' + 0,0225 \delta \varphi_1' + 1,5259 \delta \alpha_1' + 293 \\
 d\alpha - 0,0225 \zeta_1 + \\
 + 0,0325 \lambda_1 - 66,9915 = 0
 \end{aligned}$$

Vaziyetin izahı

Yapılan bütün işlerden anlaşıldığı veçhile mebde Kandilli olarak ve bu noktanın şakul inhirafı, ya malûm ve yahut sifıra müsavî kabul edildiği takdirde diğer noktaların şakul

inhirafıların hesaplayabiliriz. Şu şartlari, esas muadelede görülen ξ ; λ ; λ' kıymetleri üç meçhul teşkil ediyorlar. Bunları muvazene edebilmek için elimizde mutlaka bu noktaya nazaran üç değil daha çok muadelelerin olması iktiza eder. Zaten bunu muvazene şartları da gösterir.

Şebekenin vaziyetine göre şakul inhirafı muadelâtı şu şekilde de mevkiî ta bika konulabilir.

Farz edelimki Kandilli ve Balıkesir arasında n noktaya ait n dane birinci dereceden müselles ve bu n noktada astronomik ve geodezik kıymetler bir taraftan hesapla diğer taraftan da rasat neticeleri olarak elde bulunsun. O halde biz basit bir düşünce ile aynı noktaya ait olan muadelatı bulabiliriz.

Bunu yapmaktan maksat birinci usulle elde edilen şakul inhirafı komponentlerinin kontroludur.

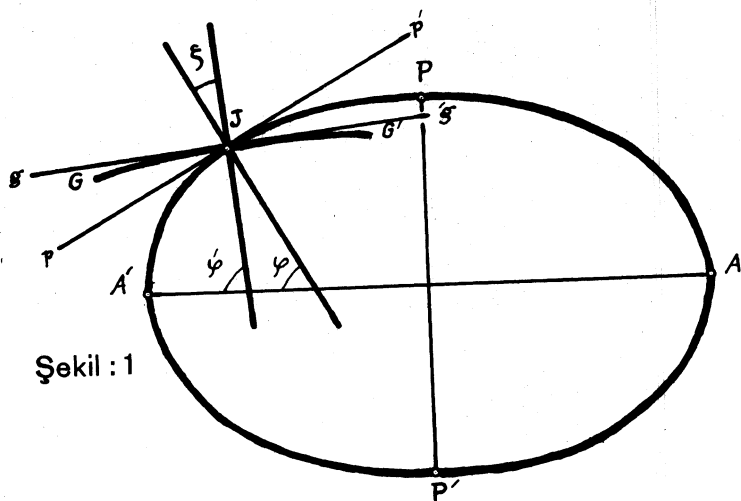
Şekilde görüldüğü veçhile:

B Balıkesir, K Kandilli.

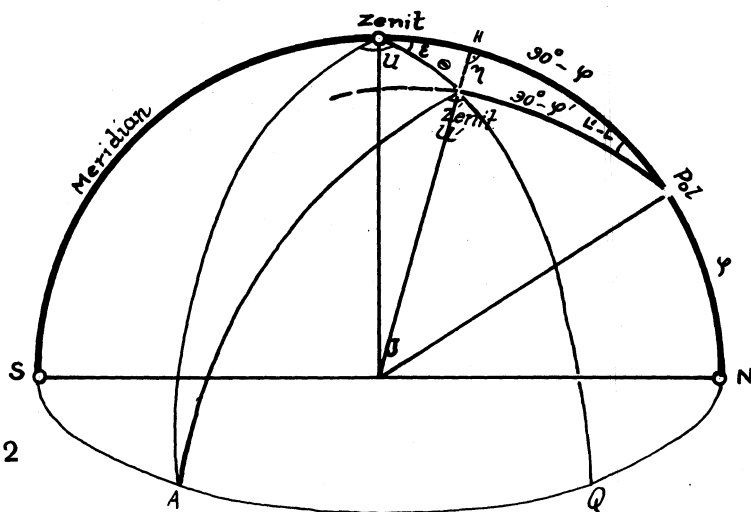
1 2 3 4 5 6 n de ara noktalarını ifade etmektedirler. Teşkil edeceğimiz muadelât şu şekilde olmalıdırlar:

I ... B — K	V ... B — 5
II ... B — n	VI ... B — 4
III ... B — n_{n-1}	VII ... B — 3
IV ... B — 6	VIII ... B — 2
	IX ... B — 1

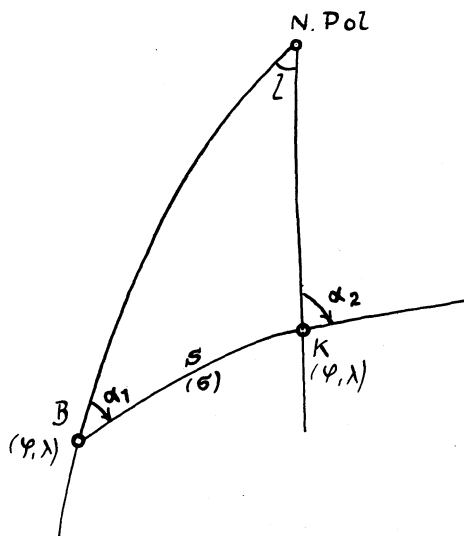
Binaenaleyh normal muadelelerin halli için meçhullerin adedinden fazla olarak elimizde müsavatlar teşekkül ediyor (yani hata muadeleleri). Hem şekillerden hemde hesaplardan



Şekil : 1

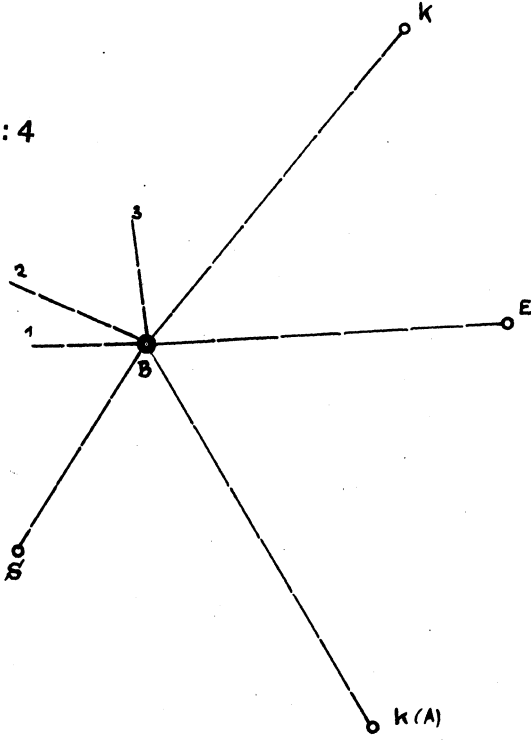


Şekil : 2

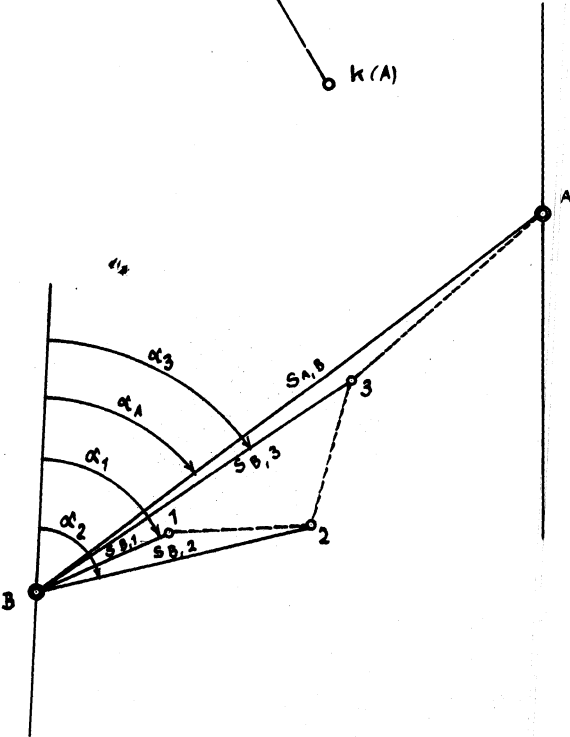


Şekil : 3

Şekil : 4



Şekil : 5



(yani hesaplanan kıymetlerden) anlaşılacağı üzere şakul inhirafı muadeleri bizde yalnız Kandilli ile Balıkesir ve Balıkesir - Söke Laplace noktaları arasında mevcuttur. Diğer noktalardan da aynı surette yapılacak hesaplar Balıkesirde dâi esastır (Bazın) aynı noktasına ait bulunan muadellât olacaktır. Bu halde bir nokta için farzedelimki n noktadan gelen muadellât vardır. Buna nazaran muvazene yapmak çok basittir. Fakat vaziyetten gördüğümüz ve anladığımıza nazaran her halde jeodezik ve astronomik kıymetler arasındaki farklar yalnız bir takım şahsî rasat ve hesap hataları olmayup şakul inhirafı namı altında toplanan gayet cüzî kıymetlerdir.
