

SECRETARIA DA AGRICULTURA, INDÚSTRIA E COMÉRCIO
DO
ESTADO DE SÃO PAULO

Secretário - JOSÉ LEVY SOBRINHO

INSTITUTO GEOGRÁFICO E GEOLÓGICO

Diretor em Comissão:

VALDEMAR LEFÉVRE

BOLETIM N°. 28

**SERVIÇO DE GEODÉSIA - COORDENADAS
GEOGRÁFICAS E GEODÉSICAS**

POR

G. C. BIERRENBACH DE LIMA

E

J. O. QUINTÃO



SÃO PAULO

1 9 4 0

SECRETARIA DA AGRICULTURA, INDUSTRIA E COMÉRCIO
DO
ESTADO DE SÃO PAULO

Secretário - JOSÉ LEVY SOBRINHO

INSTITUTO GEOGRAFICO E GEOLOGICO

Diretor em Comissão:
VALDEMAR LEFÉVRE

BOLETIM N°. 28

**SERVIÇO DE GEODESIA - COORDENADAS
GEOGRAFICAS E GEODESICAS**

POR
G. C. BIERRENBACH DE LIMA
E
J. O. QUINTÃO



SÃO PAULO
1 9 4 0

**OFERTA ESPECIAL
(GRATUITA)**

ОБЩЕСТВЕННО-ПОЛИТИЧЕСКАЯ КНИГА

СОВЕТСКОГО СОЮЗА

СОВЕТОВ РАБОЧИХ, СОЛДАТ

СОВЕТСКОГО СОЮЗА ГРУППЫ ОБРАЗУ

СОВЕТСКИХ СОЮЗОВ

СОВЕТСКИЙ МИРСОЮЗ

СОВЕТСКОЕ - РАБОЧЕЕ И ОБРАЗУ

СОВЕТСКОЕ - АВАНГАРДО

СОВЕТСКОЕ - АВАНГАРДО

СОВЕТСКОЕ - АВАНГАРДО

ÍNDICE

	Pag.
I — COORDENADAS GEOGRAFICAS E GEODESICAS	5
II — COORDENADAS GEOGRAFICAS DE PONTOS ISOLADOS.....	10
III — CALCULO COMPLETO DO PONTO PARIQUERA-ASSÚ	14
IV — RÉTAS DE ALTURA NO PONTO PARIQUERA-ASSÚ	46
V — CONSIDERAÇÕES SOBRE ESCALAS.....	54

ÍNDICE

I — COORDENADAS GEOGRÁFICAS	v
Geodésicas	
Geocéntricas	
II — COORDENADAS GEOLÓGICAS DO PONTO ISOLADO	vii
III — CÁLCULO COMPLEXO DO PONTO PARALELA-VARIA	viii
NÚM. DE ALTAIRIA NO PONTO PARALELA-VARIA	— vi
IV — CONSIDERAÇÕES SOBRE RELEVES	xxv

Prefacio

O Instituto Geográfico e Geológico iniciou, em princípio de 1939, uma campanha para determinação de coordenadas geográficas.

Com esse trabalho visou obter os pontos indispensáveis à organização das cartas municipais que, por força do Decreto Estadual n.º 9.497 de 14 de setembro de 1938, ficaram a cargo desta repartição.

A determinação dessas coordenadas viria também contribuir para o aprimoramento da carta geral do Estado de São Paulo, a ser impressa na escala de 1:1.000.000, concorrendo assim o Instituto Geográfico e Geológico com a sua parte, para a atualização e aperfeiçoamento da carta geográfica do Brasil que, pela resolução n.º 14 de 17 de Julho de 1937, da Assembléia Geral do Conselho Nacional de Geografia, ficou de ser organizada pelo Instituto Brasileiro de Geografia e Estatística.

A campanha das coordenadas geográficas vem, provisoriamente, preencher uma lacuna, permitindo o controle dos trabalhos topográficos, enquanto não se estender por todo o Estado a rede de triangulação geodésica de 1.^a ordem.

Em futuro próximo, tais trabalhos terão abrangido todo o território paulista, dando lugar à apresentação de uma carta, o quanto possível exata e completa.

Continuaremos pois seguindo o programa traçado quanto às coordenadas geográficas das sédes municipais e de pontos característicos, de capital interesse para o aperfeiçoamento da carta geográfica do Estado de São Paulo.

Embora não apresentem a precisão exigida pelas cartas topográficas, considerando a rapidez e custo do serviço, aplicam-se, vantajosamente, naquelas confeccionadas em pequenas escalas, como é o caso da nossa carta geral, ao milionésimo.

Esta publicação expõe o resultado dos trabalhos realizados durante os anos de 1939 e 1940, nos quais foram empregados teodolitos "Zeiss II", cronometros de marinha "Nardin" e receptores de radiotelegrafia, fabricados nesta Capital pela firma Hauck.

O custo médio da determinação de um ponto, contando-se sómente o trabalho de campo, saiu à razão de novecentos mil réis.

Acompanhando a relação dos resultados obtidos pelos srs. engenheiros Ludovico Taliberti, Adhemar Colucci e José de Oliveira Quintão, seguem algumas explicações e considerações feitas pelo sr. engenheiro Gastão Bierrenbach de Lima, Chefe do Serviço de Geodésia.

Publicando estas ligeiras notas, não visou o autor apresentar novidades aos técnicos, mas sim dar alguns conhecimentos gerais aos interessados no assunto.

São Paulo, dezembro de 1940.

VALDEMAR LEFÉVRE.

I

Coordenadas Geográficas e Coordenadas Geodésicas

Um plano tangente à superfície do geóide, em um ponto qualquer, é perpendicular à vertical desse ponto, vertical essa coincidente com a linha de ação da força de gravidade, no ponto considerado.

O geóide sendo, como de fato é, um corpo de forma irregular, aproxima-se muito do elipsóide de revolução; ele é definido como sendo o corpo cuja superfície coincide com a dos mares, supostos em equilíbrio, prolongados pelos continentes a dentro.

Os pontos de coordenadas geográficas são referidos ao geóide, isto é, estão subordinados à vertical do ponto em que se procedeu a determinação, e, o plano tangente ao geóide, nesse ponto, determina o horizonte aparente do observador.

A rotação do geóide, em torno do seu eixo (movimento próprio), estando as estrelas aparentemente fixas na superfície interna da esfera celeste ideal, de raio infinito, permite, se nos considerarmos imóveis no centro dessa esfera, conceber o movimento aparente, diurno, das estrelas em órbitas circulares, em planos perpendiculares ao próprio eixo de rotação da esfera e que por sua vez coincide com o eixo de rotação do geóide.

Desse movimento e da posição relativa de um plano intermédio entre os polos, perpendicular ao eixo de rotação, surgiu a idéia da fixação dos pontos, na superfície do geóide; são as coordenadas geográficas, cujo plano fundamental de referência é o equador para as latitudes; para as longitudes, é um segundo plano perpendicular ao primeiro, passando pelo eixo de rotação e pelo Observatório de Greenwich, escolhido, por convenção, como meridiano fundamental para a contagem das referidas longitudes.

Estes dois planos perpendiculares entre si, permitem a fixação de um ponto qualquer na superfície do geóide, com coordenadas ortogonais, que se traduzem em coordenadas geográficas.

O geóide não sendo um corpo de forma perfeitamente geométrica, adotou-se como representação mais aproximada o elipsóide

de revolução que permite o estabelecimento de formulas matemáticas para a realização de todos os cálculos relativos à representação de partes da sua superfície, em diversos tipos de projeção.

As coordenadas geográficas diferem, portanto, das coordenadas geodésicas, salvo no ponto de origem, aquelas sendo referidas ao geóide e estas sendo referidas ao elipsóide de revolução.

Na superfície do geóide as linhas determinadas por pontos de iguais latitudes, bem assim, aquelas por pontos de iguais longitudes não são círcunferencias perfeitas como aconteceria se a Terra fosse uma esfera perfeita, mas sim curvas de dupla curvatura (*).

Se considerarmos o geóide como um sólido representado por um elipsóide de revolução, em torno do eixo terrestre que liga os polos do planeta, as linhas de pontos de iguais latitudes, são círcunferencias perfeitas, em planos paralelos ao plano do equador, enquanto os pontos de iguais longitudes determinam uma semielipse cujo eixo menor é o eixo de rotação do próprio elipsóide.

É evidente que entre coordenadas geográficas e coordenadas geodésicas existem diferenças; aquelas prestam-se para localizar pontos isolados na superfície da terra porém, quando os pontos têm que ser considerados formando um conjunto, somos obrigados ao uso de coordenadas geodésicas.

Hayford, ultimamente, e antes dêle muitos outros, determinaram que os diâmetros da elipse meridiana, apresentam uma diferença de aproximadamente 21,5 kms., isto é, o eixo polar é mais curto que o eixo equatorial, sendo o comprimento deste 6378,4 kms. .

Essa diferença, como se vê, não é tão grande, mas, ela é suficiente para influir poderosamente nos cálculos e não nos permite o emprego das fórmulas de trigonometria esférica para a resolução dos problemas relativos às posições de pontos na superfície da Terra, para grandes extensões.

Em se tratando de estudos cartográficos de uma vasta extensão da superfície do nosso planeta, em geral, empregam-se as coordenadas geográficas, por serem elas de mais rápida determinação, porém, essas coordenadas sómente são consideradas como aproximadas.

A localização dos pontos em uma carta geográfica, dessa natureza, tem apenas um valôr relativo, tudo dependendo da escala da própria carta, mas para zonas da superfície terrestre de limitadas proporções, como por exemplo o Estado de São Paulo, obrigatoriamente, temos que empregar coordenadas geodésicas porque estas dão muito maior precisão às posições relativas.

(*) Para pontos isolados determinados astronomicamente.

Para os serviços cadastrais essas coordenadas não são apropriadas, sendo mais recomendáveis as coordenadas retangulares ou topográficas, por não se levar em consideração a forma da Terra, visto a região em estudo ser considerada em plano, dada a sua limitada extensão.

As coordenadas geográficas de pontos isolados, apresentam, sobre o terreno, uma incerteza (não considerando o desvio da vertical) na localização absoluta do ponto, com a utilização de instrumentos portáteis de $\pm 1''$ (de arco), isto é, pôde-se garantir que o ponto está dentro de um círculo cujo diâmetro é de 60 metros ; essa incerteza cartograficamente está representada, de acordo com as escalas geográficas, do modo seguinte :

Escalas	Erros
1:1.000.000.....	0.06 mm.
1:500.000	0.12 mm.
1:100.000	0.60 mm.
1:50.000	1.20 mm.

Nos trabalhos geográficos de um país tão vasto como o Brasil, para a confecção de uma carta ao milionésimo, a localização de pontos isolados por meio de coordenadas geográficas é o método aconselhado pelo gráu de precisão na representação dos pontos.

Porém, para escala superior a 1:500.000 a representação dos pontos exige a triangulação geodésica que serve não só para representação cartográfica rigorosa, como também o seu conjunto, em grande extensão, presta-se a estudos científicos de naturezas diversas.

Com os recursos da técnica moderna na construção dos últimos tipos de teodolitos, para trabalhos geodésicos, o gráu de exatidão nos trabalhos de 1.^a ordem facilmente atinge a 1:25.000, isto é, admite-se um erro de 10 metros em 250 quilômetros de desenvolvimento. Isso demonstra, de um modo bastante claro, o gráu de segurança com que os trabalhos geodésicos pôdem ser realizados em confronto com aqueles de simples determinações de pontos isolados para fins geográficos.

Nas cartas topográficas o emprego de pontos isolados de coordenadas geográficas é, sem dúvida alguma, precário na sua exatidão, pois que, geralmente, são representados em escalas superiores a 1:50.000 ; ora, uma incerteza de 60 metros ficará cartograficamente representado por 3 mm. na escala de 1:20.000 e consequentemente em 12 mm. na escala de 1:5.000.

Os trabalhos geodésicos, em uma região qualquer, exigem como operação fundamental o estabelecimento de uma base geodésica,

aproximadamente no centro de gravidade da região; esta base, medida com todos os requisitos de boa técnica, tem obrigatoriamente um de seus marcos extremos com as coordenadas geográficas determinadas com o maior grau de precisão possível.

Além disso, determina-se também cuidadosamente o azimute da base, pelo processo das circum-elongações. Pronta a base, rôdes de triangulações são estendidas em diversas direções, sendo os vértices dos triângulos cuidadosamente calculados de acordo com os requisitos da geodésia superior.

Cada vértice constitue um ponto de coordenadas geodésicas, e cada triângulo da rôde tendo seus lados calculados com o máximo rigor garantem uma precisão na determinação analítica das coordenadas dos vértices.

As coordenadas geodésicas são assim determinadas através das rôdes de triangulação, porém, de distância em distância, novas bases de verificação precisam ser estabelecidas, não só para controle dos cálculos como também para evitar que os erros inevitáveis se acumulem indefinidamente.

Nessas bases de verificação determinam-se também, as coordenadas geográficas de um dos pilares extremos, formando ponto denominado de "Laplace" de modo que uma rôde entre duas bases geodésicas, precisa ter um ajustamento perfeito, tanto dos ângulos como dos lados dos triângulos que formam a rôde de ligação.

As triangulações de 1.^a ordem garantem uma precisão de 1:25.000 isto é, 10 metros em 250 quilômetros, como já afirmámos; as rôdes geralmente são construídas entre bases que distam entre si 200 a 250 quilômetros; tomando-se uma rôde de 250 quilômetros um ponto meio dessa rôde terá a sua posição definida dentro de um círculo de diâmetro 10 m. Os erros verificados entre bases comquanto se apresentem na proporção de 1:25000, são compensados de modo que a precisão torna-se muito superior.

Necessário é, portanto, que se faça uma nítida diferença entre trabalhos geodésicos, geográficos, topográficos e cadastrais; cada um desses tipos de trabalhos tem o seu especial objetivo; além disso, tem as suas prescrições técnicas bem definidas e, ainda mais, precisa ser representado na sua respectiva escala.

A lista de coordenadas geográficas, que o Instituto publica no presente boletim, é resultante dos nossos esforços para a execução da carta geral do Estado, e é especialmente a nossa contribuição para a carta do Brasil ao milionésimo.

O valôr dessas coordenadas está bem caracterizado pelo erro médio dos resultados.

As latitudes foram obtidas pelo método vulgarmente denominado de "Sterneck"; as longitudes, pelo método de "Zinger", para a determinação da hora local, combinada com a recepção de sinais horários dos Observatórios, pela radiotelegrafia.

O Observatório Nacional nos fornece pela sua estação (PPE), sinais científicos às 21 h. 05m. e obedecendo ao esquema "Americano Moderno" às 11h. e 21h. 15m. do tempo legal.

Além dessas recepções horárias, empregamos as que nos são fornecidas pela estação americana de "Arlington", alemã de Nauen e argentina de Buenos Ayres.

Com essas quatro estações o serviço da recepção de hora é perfeitamente assegurado.

Mensalmente recebemos do Observatório Nacional as correções dos sinais horários relativos às observações da pêndula da estação emissora.

Para se julgar da precisão e cuidado com que são executados esses trabalhos, no Serviço de Geodésia do Instituto, transcrevemos, na íntegra, o serviço executado no posto de observação da base de Paríquera-Assú, na zona da Ribeira de Iguape, pelo eng.^o J. O. Quintão.

Qualquer outro ponto da lista, ora publicada, foi determinado e calculado com o mesmo cuidado que o aqui apresentado.

II

**Coordenadas Geográficas
dos Pontos determinados
SERVIÇO DE GEODESIA**

LOCALIDADES	LATITUDE	LONGITUDE	OB-SERVA-DOR	CAL-CULIS-TA	PONTO DE REFERENCIA
Andradina	20° 53' 47", 5 ± 1, 6	51° 22' 35", 5 ± 0, 6	L.T.	C.C.	Marco no largo da Avenida Guanabara
Angatuba	23 29 16, 4 ± 0, 2	48 24 52, 4 ± 0, 8	J.O.Q.	C.C.	Torre da Igreja Matriz
Anhangáí	20 53 36, 5 ± 0, 6	50 45 20, 9 ± 0, 3	L.T.	L.T.	Estação da E.F.N.O.B.
Araçatuba	21 11 50, 7 ± 1, 2	50 25 52, 3 ± 0, 6	L.T.	C.C.	Marco na Estação Meteorologica
Areambú	22 25 44, 1 ± 0, 2	44 44 29, 1 ± 0, 6	J.O.Q.	T.G.	Meio da ponte estrada Areias-Caxambú
Araraquara	21 47 37, 4 ± 0, 3	48 10 52, 4 ± 1, 0	J.O.Q.	C.C.	Portal, entrada da Prefeitura
Assis	22 39 39, 5 ± 0, 6	50 25 13, 4 ± 0, 6	A.C.	Ce J..	Marco prox. á Residencia E. F. Sorocab.
Avaré	23 05 48, 5 ± 0, 4	48 55 00, 7 ± 0, 3	J.O.Q.	J.F.	Portal entrada Estação E. F. Sorocabana
Barirí	22 04 31, 1 ± 0, 8	48 39 23, 1 ± 0, 6	L.T.	J.F.	Marco no mercado Municipal
Bastos	21 55 13, 9 ± 0, 4	50 44 06, 8 ± 1, 4	A.C.	J.F.	Marco no terreno da E. F. Sorocabana
Baurú	22 19 18, 9 ± 0, 3	49 04 13, 5 ± 0, 4	L.T.	C.C.	Marco no Grupo Escolar esquinhas R. Alves e G. Maciel
Bela Vista	22 25 41, 6 ± 0, 4	50 12 12, 0 ± 0, 9	A.C.	C.C.	Marco na Praça, frente Delegacia.
Bern. de Campos	23 00 36, 3 ± 0, 6	49 28 44, 0 ± 0, 7	J.O.Q.	J.F.	Portal estação da E.F.S.
Bom Sucesso	23 23 14, 0 ± 0, 3	48 43 24, 7 ± 0, 6	J.O.Q.	C. e J.	Cruz da Igreja Matriz
Botucatu	22 52 20, 2 ± 0, 3	48 26 36, 5 ± 0, 4	J.O.Q.	C. e J.	Portal da estação E. F. Sorocabana
Caçapava	23 04 50, 7 ± 0, 2	45 42 37, 1 ± 0, 7	J.O.Q.	J.O.Q.	Marco m. d. Rio Paraíba Serviço Aguas M. Agricultura
Caçador	22 31 35, 0 ± 0, 2	49 54 57, 0 ± 0, 5	J.O.Q.	T.G.	No portal da Igreja
Campos de Cunha	22 55 15, 4 ± 0, 5	44 49 11, 7 ± 0, 9	A.C.	A.C.	Torre Igreja N. S. Remédios
Campos Novos	22 36 05, 8 ± 0, 4	50 00 13, 8 0, ± 5	J.O.Q.	A.C.	Marco nos ter. do hotel da Pr. J. Pessoa

LOCALIDADES	LATITUDE	LONGITUDDE	OB-SERVA-DOR	CAL-CULIS-TA	PONTO DE REFERENCIA
Cananéia	° 00'	" 57, 1 ± 0, 4	° 47	55, 34, 6 ± 0, 6	J.O.Q.
Capão Bonito	25 57	21, 3 ± 0, 1	48° 24'	30, 2 ± 0, 1	J.O.Q.
Carlos Botelho	23 27	16, 4 ± 1, 2	50 55	9 ± 1, 5	C.C.
Catanduva	21 08	05, 0 ± 0, 2	48 58	27, 2 ± 0, 6	J.e.C.
Cerqueira Cezar	23 01	58, 4 ± 0, 5	49 09	53, 0 ± 0, 5	J.F.
Colina	20 43	04, 5 ± 0, 4	48 32	38, 1 ± 1, 1	J.O.Q.
Cunha	23 04	27, 0 ± 0, 3	44 57	34, 0 ± 0, 6	J.O.Q.
Duartina	22 24	51, 0 ± 0, 3	49 24	16, 6 ± 0, 4	T.G.
Fartura	23 23	14, 4 ± 0, 2	49 30	43, 7 ± 0, 3	—
Garça	22 12	55, 8 ± 0, 9	49 39	04, 0 ± 0, 3	C.C.
General Salgado	20 38	49, 6 ± 0, 6	50 21	40, 0 ± 1, 1	J.C.
Guairá	20 19	03, 7 ± 0, 3	48 18	48, 0 ± 0, 7	—
Guaraci	20 29	55, 2 ± 0, 4	48 56	41, 6 ± 0, 6	C.C.
Guaratinguetá	22 48	43, 1 ± 0, 1	45 11	39, 9 ± 0, 4	J.O.Q.
Guaíra	23 22	17, 0 ± 0, 2	48 51	11, 8 ± 0, 7	J.O.Q.
Guarishinho	23 42	38, 2 ± 0, 4	48 49	08, 1 ± 0, 6	C.C.
Ibitinga	21 45	23, 1 ± 0, 4	49 11	53, 9 ± 0, 6	C.C.
Icem	20 20	27, 7 ± 0, 4	51 04	32, 5 ± 0, 8	C.e.J.
Iepê	22 39	50, 5 ± 0, 9	49 08	15, 1 ± 0, 8	C.C.
Itaberá	23 51	34, 8 ± 0, 3	49 05	25, 1 ± 0, 6	J.F.
Itaf	23 24	55, 7 ± 0, 1	46 47	19, 3 ± 0, 5	C.C.
Itanhaém	24 11	01, 4 ± 0, 4	48 52	37, 0 ± 0, 4	T.G.
Itapeva	23 58	53, 2 ± 0, 3	48 02	50, 6 ± 0, 3	C.C.
Itapetininga	23 35	08, 5 ± 0, 3	49 29	01, 7 ± 0, 5	C.C.
Itaporanga	23 42	13, 0 ± 0, 2	49 19	57, 8 ± 0, 5	C.C.
Itararé	24 06	33, 3 ± 0, 6	48 36	57, 5 ± 1, 1	C.C.
Itatinga	23 06	04, 5 ± 0, 4	49 41	24, 8 ± 0, 6	C.C.
José Bonifacio	21 03	10, 4 ± 0, 6	—	—	C.C.

LOCALIDADES	LATITUDE	LONGITUDE	OB-SERVA-DOR	CAL-CULIS-TA	PONTO DE REFERENCIA
Lagoinha (Mun. Cunha)	23° 05'	28' 6 ± 0' 4	45° 11' 30' 7 ± 0' 4	J.O.Q.	Cruz Igreja S. Benedicto
Lins	21 40	25' 0 ± 0' 5	49 45 23' 4 ± 0' 5	L.T.	Marco no Stadium Municipal
Macaúbas	20 48	24' 9 ± 0' 4	49 58 00' 0 ± 0' 7	J.O.Q.	Marco no largo principal
Marilia	22 13	10' 1 ± 0' 7	49 56 45' 8 ± 0' 5	L.T.	Marco posto Expurgo Algodão
Monte Aprazivel	20 46	16' 9 ± 0' 8	49 42 45' 8 ± 0' 9	J.O.Q.	Coreto (centro da Praça)
Novo Horizonte	21 28	02' 2 ± 0' 4	49 13 17' 4 ± 0' 9	L.T.	Marco no Mercado Municipal
Palmital	22 47	04' 6 ± 0' 8	50 13 20' 2 ± 1' 3	A.C.	Cruz da Igreja Matriz
Paraguassú	22 24	52' 5 ± 0' 5	34 35' 1 ± 0' 4	A.C.	Marco na Prefeitura
Pariquera-Assú	24 42	50' 7 ± 0' 2	47 52 58' 9 ± 0' 3	J.O.Q.	Torre da Igreja Matriz
Paulo Faria	20 01	51' 1 ± 0' 3	49 24 04' 6 ± 0' 7	L.T.	Torre da Igreja Matriz
Penapolis	21 24	59' 2 ± 0' 5	50 04 22' 8 ± 0' 7	J.O.Q.	Marco na Prefeitura Municipal
Pereira Barreto	20 38	43' 8 ± 0' 5	51 06 35' 4 ± 0' 5	L.T.	Marco no escritorio da Cia. Japonesa
Pirajuf	22 00	04' 1 ± 0' 3	49 27 24' 3 ± 0' 5	A.C.	Marco (Caixa d'Agua)
Pompéia	22 06	27' 7 ± 0' 2	50 10 33' 3 ± 0' 4	L.T.	Marco no terreno do Colegio
Porto Presidente Vargas	20 12	38' 4 ± 0' 4	51 02 09' 9 ± 0' 4	A.C.	Marco na m. e. do Rio Paraná
Porto Giovani	22 56	26' 0 ± 0' 7	50 48 15' 6 ± 0' 6	L.T.	Marco na m. d. do rio Paraná
Porto Independencia	20 58	18' 6 ± 0' 6	51 42 31' 6 ± 0' 3	J.O.Q.	Marco na m. e. do rio Paraná
Prainha	24 16	50' 1 ± 0' 4	47 27 39' 8 ± 0' 4	A.C.	Cruz da Igreja Matriz
Presidente Prudente	22 07	04' 4 ± 1' 1	51 22 57' 5 ± 0' 9	A.C.	Marco no Bosque Municipal
Presidente Venceslau	21 52	19' 7 ± 0' 9	51 50 48' 1 ± 1' 1	A.C.	Marco na Prefeitura
Rancharia	22 13	34' 6 ± 0' 3	50 53 34' 8 ± 0' 5	C.C.	Marco no Grupo Escolar
Registro (Mun. Iguape)	24 29	13' 7 ± 0' 3	47 50 17' 4 ± 0' 8	J.O.Q.	Torre Igreja S. Francisco Xavier
Rio Preto	20 48	56' 4 ± 0' 3	49 23 08' 8 ± 0' 8	J.O.Q.	Marco na Chacara do Dr. Bastos
Rio do Turvo	22 41	29' 8 ± 0' 4	49 25 52' 5 ± 0' 8	A.C.	Cruz da Igreja
Salto Grande	22 53	32' 6 ± 0' 5	49 59 09' 4 ± 1' 1	J.F.	Torre da Igreja N. S. do Monte Serrat
Santos	23 56	26' 6 ± 0' 2	46 19 47' 7 ± 0' 4	J.O.Q.	Torre Igreja N. S. do Monte Serrat
Santo Anastacio	21 58	17' 4 ± 0' 5	51 39 27' 1 ± 0' 7	A.C.	Marco (Caixa d'Agua)
São José dos Campos	23 13	53' 2 ± 1' 3	45 51 21' 9 ± 1' 5	L.T.	Marco na Estação Meteorologica
São Pedro do Turvo	22 45	00' 9 ± 0' 3	49 44 26' 0 ± 0' 6	J.O.Q.	Cruz da Igreja Matriz

LOCALIDADES	LATITUDE			LONGITUDE			OB-SERVA-DOR	CAL-CULIS-TA	PONTO DE REFERENCIA
	°	'	"	°	'	"			
Taquaritinga	21	24	43,6 ± 0,3	48	29	53,4 ± 0,7	J.O.Q.	C.C.	Portal estação E.F.S.
Tatuí.....	23	21	03,1 ± 0,3	47	50	51,6 ± 0,3	J.O.Q.	J.eC.	Poste na praça Paulo Setubal, o do centro
Tremembé	22	57	44,8 ± 0,3	45	33	16,8 ± 0,4	J.O.Q.	J.O.Q.	Marco m. d. rio Paraíba prox. á ponte
Valparaíso	21	13	26,7 ± 0,4	50	51	40,7 ± 0,7	L.T.	J.eC.	Marco ao lado do campo de foot-ball
Varpa	22	04	40,1 ± 0,5	50	32	35,5 ± 1,5	A.C.	J.eC.	Marco (Casa do ferreiro)
Zona da Mata	21	44	05,7 ± 0,5	51	00	18,7 ± 0,2	A.C.	J.F.	Marco I no terreno do hotel
Garganta "Água Cedro"	23	11	44,2 ± 0,3	44	52	23,0 ± 0,7	J.O.Q.	T.G.	Cabeceira do Ribeirão do Sertão na
Xiririca	24	31	07 1 ± 0 3	48	06	28,5 ± 0 7	J.O.Q.	T.G.	Serra do Mar — Divisa com Estado do Rio.
									Torre Igreja Matriz.

L.T. *Ludovico Taliberti*
 A.C. *Adhemar Colucci*
 J.O.Q. *J. O. Quintão*
 C.C. *Carlos de Castro*
 J.F. *Jorge Fernandes*
 T.G. *Thales Guimarães*

NOTA : As determinações das longitudes foram calculadas com o tempo sideral segundo as taboas de Newcomb.

III

PARIQUERA - ASSÚ

Engenheiro - J. O. QUINTÃO
Calculistas - THALES GUIMARÃES
e JORGE FERNANDES

CALCULO DE LATITUDE

Data: 1/7/1940

(MÉTODO DE STERNECK)

Local: PARIQUERA - ASSÚ

Observador: J. O. QUINTÃO

Calculista: JORGE FERNANDES

PAR	ESTRELA	α	Z	r	δ	φ
1	ν_9 VIRGINIS	14 ^h 43 ^m	-26° 49' 52"	-29'.1	+2° 08' 39''.9	-24° 41' 41''.2
	ζ LUPI	15 08	+27 08 09	+29 .5	-51 52 33 .4	-24 43 54 .9
			+ 0 18 17	+ 0 .4	-49 43 53 .5	-49 25 36 .1
	T = 14°				+ 0 18 17 .4	
	P = 768m/m				-49 25 36 .1	
$\varphi = -24^{\circ} 42' 48''.05$						
2	δ OPHIUCHI	16 ^h 11 ^m	-21° 08' 58"	-22'.5	- 3° 32' 25''.1	-24° 42' 45''.6
	γ_2 NORMAE	16 15	+25 16 25	+27 .4	-50 00 42 .2	-24 43 49 .8
			+ 4 07 27	+ 4 .9	-53 33 07 .3	-49 25 35 .4
	T = 12°				+ 4 07 31 .9	
	P = 768m/m				-49 25 35 .4	
$\varphi = -24^{\circ} 42' 47''.70$						
3	i_2 SCORPII	17 ^h 43 ^m	+15° 22' 07"	+16'.1	-40° 06' 13''.6	-24° 43' 50''.5
	ν OPHIUCHI	17 55	-14 55 34	-15 .5	- 9 45 54 .5	-24 41 44 .0
			+ 0 26 33	+ 0 .6	-49 52 08 .1	-49 25 34 .5
	T = 11°				+ 0 26 33 .6	
	P = 768m/m				-49 25 34 .5	
$\varphi = -24^{\circ} 42' 47''.25$						
4	γ VIRGINIS	12 ^h 38 ^m	-23° 34' 08"	-25'.3	- 1° 07' 23''.2	-24° 41' 56''.5
	γ CENTAURI	12 38	+23 54 07	+25 .7	-48 38 14 .1	-24 43 41 .4
			+ 0 19 59	+ 0 .4	-49 45 37 .3	-49 25 37 .9
	T = 15°				+ 0 19 59 .4	
	P = 768m/m				-49 25 37 .9	
$\varphi = -24^{\circ} 42' 48''.95$						
5	ζ VIRGINIS	13 ^h 31 ^m	-24° 23' 59"	-26'.4	- 0° 17' 29''.5	-24° 41' 54''.9
	ζ CENTAURI	13 51	+22 15 51	+23 .8	-46 59 56 .5	-24 43 41 .7
			- 2 08 08	- 2 .6	-47 17 26 .0	-49 25 36 .6
	T = 15°				- 2 08 10 .6	
	P = 768m/m				-49 25 36 .6	
$\varphi = -24^{\circ} 42' 48''.30$						

CALCULO DE LATITUDE

Data : 2/7/1940

Observador : J. O. QUINTÃO

(MÉTODO DE STERNECK)

Local : PARQUERA-ASSÚ

Calculista : JORGE FERNANDES

PAR	ESTRELA	α	Z	r	δ	φ
6	α LUPI	14 ^h 38 ^m	+22° 24' 04'.8	+23'.8	-47° 08' 09'.7	-24° 43' 41'.9
	τ VIRGINIS	13 58	-26 31 23 .0	-28 .8	+ 1 49 59 .3	-24 41 52 .5
			- 4 07 19 .0	- 5 .0	-45 18 10 .4	-49 25 34 .4
	T = 13°				- 4 07 24 .0	
	P = 768m/m				-49 25 34 .4	
					$\varphi = -24^{\circ} 42' 47'.20$	
7	θ CENTAURI	14 ^h 03 ^m	+11° 20' 50'.0	+11'.6	-36° 04' 48'.1	-24° 43' 46'.5
	α LIBRAE	14 47	- 8 53 55 .0	- 9 .0	-15 47 42 .7	-24 41 46 .7
			+ 2 26 55 .0	- 2 .6	-51 52 30 .8	-49 25 33 .2
	T = 13°				+ 2 26 57 .6	
	P = 768m/m				-49 25 33 .2	
					$\varphi = -24^{\circ} 42' 46'.60$	
8	ν VIRGINIS	14 ^h 43 ^m	-26° 50' 05''	-29'.2	+ 2° 08' 40'.1	-24° 41' 54'.1
	ζ LUPI	15 08	+27 08 23	+29 .7	-51 52 36 .6	-24 43 43 .9
			+ 0 18 18	+ 0 .5	-49 43 56 .5	-49 25 38 .0
	T = 12°				+ 0 18 18 .5	
	P = 767m/m				-49 25 38 .0	
					$\varphi = -24^{\circ} 42' 49'.00$	
9	π SCORPII	15 ^h 55 ^m	+ 1° 12' 50'.0	+ 1'.2	-25° 56' 36'.8	-24° 43' 45'.6
	δ SCORPII	15 56	- 2 14 40 .0	- 2 .2	-22 27 10 .4	-24 41 52 .6
			- 1 01 50 .0	- 1 .0	-48 23 47 .2	-49 25 38 .2
	T = 12°				- 1 01 51 .0	
	P = 767m/m				-49 25 38 .2	
					$\varphi = -24^{\circ} 42' 49'.10$	
10	β SCORPII	16 ^h 02 ^m	- 5° 03' 10''	- 5'.2	-19° 39' 34'.3	-24° 42' 49'.5
	α SCORPII	16 25	+ 1 34 14	+ 1 .6	-26 17 01 .4	-24 42 45 .8
			- 3 28 56	- 3 .6	-45 56 35 .7	-49 25 35 .3
	T = 12°				- 3 28 59 .6	
	P = 768m/m				-49 25 35 .3	
					$\varphi = -24^{\circ} 42' 47'.15$	

CALCULO DE LATITUDE

(MÉTODO DE STERNECK)

Data : 2/7/1940

Observador : J. O. QUINTÃO

Local : PARIQUERA-ASSÚ

Calculista : JORGE FERNANDES

PAR	ESTRELA	α	Z	r	δ	φ
11	δ OPHIUCHI	16 ^h 11 ^m	-21° 09' 06"	-22'.5	-3° 32' 25.'.1	-24° 41' 53.'.6
	γ_2 NORMAE	16 15	+25 16 35	+27 .4	-50 00 42 .2	-24 43 39 .8
			+ 4 07 29	+ 4 .9	-53 33 07 .3	-49 25 33 .4
					+ 4 07 33 .9	
	T = 12°					-49 25 33 .4
	P = 768m/m					
					$\varphi = -24^{\circ} 42' 46.^{\prime\prime}70$	
12	ζ OPHIUCHI	16 ^h 34 ^m	-14° 14' 52"	-14'.8	-10° 26' 45 .6	-24° 41' 52 .4
	ζ SCORPII	16 50	+17 31 34	+18 .4	-42 15 37 .5	-24 43 44 .9
			+ 3 16 42	+ 3 .2	-52 42 23 .1	-49 25 37 .3
					+ 3 16 45 .6	
	T = 12°					-49 25 37 .5
	P = 768m/m					
					$\varphi = -24^{\circ} 42' 48.^{\prime\prime}.75$	
13	i SCORPII	17 ^h 43 ^m	+15° 22' 17'.0	+16'.1	-40° 06' 13.'.8	-24° 43' 40.'.7
	ν OPHIUCHI	17 55	-14 55 44"	-15 .6	-9 45 54 .4	-24 41 54 .0
			+ 0 26 33	+ 0 .5	-49 52 08 .2	-49 25 34 .7
					+ 0 26 33 .5	
	T = 11°					-49 25 34 .7
	P = 768m/m					
					$\varphi = -24^{\circ} 42' 47.^{\prime\prime}.35$	
14	ε TELESCOPI	18 ^h 06 ^m	+21° 13' 45"	+22'.7	-45° 45' 52.'.2	-24° 43' 44.'.5
	η SERPENTIS	18 18	-21 46 44	-23 .3	-2 54 45 .7	-24 41 53 .0
			- 0 32 59	- 0 .6	-48 52 37 .9	-49 25 37 .5
					- 0 32 59 .6	
	T = 11°					-49 25 37 .5
	P = 768m/m					
					$\varphi = -24^{\circ} 42' 48.^{\prime\prime}.75$	
15	ζ VIRGINIS	13 ^h 31 ^m	-24° 23' 57"	-26'.4	-0° 17' 29.'.2	-24° 41' 52.'.6
	ε CENTAURI	13 36	+28 25 51	+31'.5	-53 10 04 .9	-24 43 42 .5
			+ 4 01 54	+ 5 .1	-53 27 34 .1	-49 25 35 .1
					+ 4 01 59 .1	
	T = 15°					-49 25 35 .0
	P = 768m/m					
					$\varphi = -24^{\circ} 42' 47.^{\prime\prime}.50$	

CALCULO DE LATITUDE

(MÉTODO DE STERNECK)

Local : PARIQUERA-ASSÚ

Data : 4/7/1940

Calculista : JORGE FERNANDES

Observador : J. O. QUINTÃO

PAR	ESTRELA	α	Z	r	δ	φ
16	γ CENTAURI	12h 38m	+23° 54' 10"	+25'.5	-48° 38' 14'.0	-24° 43' 38'.5
	γ VIRGINIS	12 38	-23 34 11	-25 .2	- 1 07 22 .9	-24 41 59 .1
			+ 0 19 59	+ 0 .3	-49 45 36 .9	-49 25 37 .6
	T = 14°				+ 0 19 59 .3	
17	P = 768m/m				-49 25 37 .6	
						$\varphi = -24^{\circ} 42' 48'.80$
	η CENTAURI	12h 50m	+15° 07' 35"	+15'.5	-39° 51' 32'.1	-24° 43' 41'.6
	θ VIRGINIS	13 06	-19 28 16	-20 .3	- 5 13 17 .7	-24 41 54 .0
18			- 4 20 41	- 4 .8	-45 04 49 .8	-49 25 35 .6
	T = 15°				- 4 20 45 .8	
	P = 768m/m				-49 25 35 .6	
						$\varphi = -24^{\circ} 42' 47'.80$
19	ν VIRGINIS	14h 43m	-26° 50' 00"	-29'.4	+ 2° 08' 40'.2	-24° 41' 49'.2
	ζ LUPI	15 08	+27 08 20	+29 .8	-51 52 33 .9	-24 43 44 .1
			+ 0 18 20	+ 0 .4	-49 43 53 .7	-49 25 33 .3
	T = 11°				+ 0 18 20 .4	
20	P = 768,5m/m				-49 25 33 .3	
						$\varphi = -24^{\circ} 42' 46'.65$
	λ OPHIUCHI	16h 28m	-26° 48' 24"	-29'.5	- 2 06 56 .4	-24° 41' 57'.1
	ζ ARAE	16 53	+31 09 40	+35 .3	-55 53 52 .0	-24 43 36 .7
20			+ 4 21 16 .	+ 5 .8	-53 46 55 .6	-49 25 33 .8
	T = 10°				+ 4 21 21 .8	
	P = 769m/m				-49 25 33 .8	
						$\varphi = -24^{\circ} 42' 46'.90$
20	ε SCORPII	16h 46m	+ 9° 27' 13"	+ 9'.7	-34° 11' 09'.0	-24° 43' 46'.3
	η OPHIUCHI	17 06	- 9 02 38	- 9 .2	-15 39 02 .2	-24 41 49 .4
			+ 0 24 35	+ 0 .5	-49 50 11 .2	-49 25 35 .7
	T = 10°				+ 0 24 35 .5	
20	P = 768,5m/m				-49 25 35 .7	
						$\varphi = -24^{\circ} 42' 47'.35$

LATITUDE MEDIA

PAR	φ	v	v^2	
1	24° 42' 48'.05	+ 0.26	0.0676	1/7/1940
2	47 . 70	- 0.09	0.0081	,
3	47 . 25	- 0.54	0.2916	,
4	48 . 95	+ 1.16	1.3456	,
5	48 . 30	+ 0.51	0.2601	,
6	47 . 20	- 0.59	0.3481	,
7	46 . 60	- 1.19	1.4161	,
8	49 . 00	+ 1.21	1.4641	,
9	49 . 10	+ 1.31	1.7161	2/7/1940
10	47 . 15	- 0.64	0.4096	,
11	46 . 70	- 1.10	1.2100	,
12	48 . 75	- 0.04	0.0016	,
13	47 . 35	- 0.44	0.1936	,
14	48 . 75	+ 0.96	0.9216	,
15	47 . 50	- 0.29	0.0841	3/7/1940
16	48 . 80	+ 1.01	1.0201	4/7/1940
17	47 . 80	+ 0.01	0.0001	,
18	46 . 65	- 1.14	1.2996	,
19	46 . 90	- 0.89	0.7921	,
20	47 . 35	- 0.44	0.1936	,
SOMA =	954 . 85	$\Sigma =$	13.0434	
MEDIA =	- 24° 42' 47'.8			

Erro de uma observação isolada = $\pm \sqrt{\frac{13.0434}{19}} = \pm 0'.8$

Erro medio da media = $\pm \sqrt{\frac{13.0434}{380}} = \pm 0'.2$

Latitude media = - 24° 42' 47'.8 $\pm 0'.2$

LONGITUDE

Par 104
Instr.^o "ZEISS II"

Local PARIQUERA-ASSÚ
Cron.^o NARDIN 3.606

Data 1/7/1940

OBS.OR J. O. QUINTÃO

ESTE				OESTE				$\varphi =$	-24°	42'	47'.8
* ζ SERPENTIS				* δ CORVI				Vz =	13'.5		
1	14h	59m	13.s4	1	15h	03m	16.s0	Ze =	26'	47''	
2	14	59	30 . 2	2	15	03	32 . 8	Zo =	26'	17''	
3	14	59	47 . 5	3	15	03	49 . 8	(Ze-Zo)/Vz =	+30/13.5	= + 2.s22	
4	15	00	04 . 0	4	15	04	06 . 7	To =	15h 03m 49.66		
5	15	00	20 . 9	5	15	04	23 . 0	T'o =	15	03	51.88
Te = 14h 59 47.s20				To = 15h 03m 49.s66				$\delta T =$	+ 0.s21		

MARCHA DO CALCULO

Te =	14h	59m	47.s20	$\infty e =$	17h	34m	12.s37	$\delta e =$	-15°	21'	37.''19
T'o =	15	03	51 . 88	$\infty o =$	12	26	47 . 32	$\delta o =$	-16	11	08 . 79
2T =	30	03	39 . 08	$2\infty =$	30	00	59 . 69	$2\delta =$	-31	32	45 . 98
T =	15	01	49 . 54	$\infty =$	15	00	29 . 84	$\delta =$	-15	46	22 . 99
2D =	- 0	04	04 . 68	$2Y =$	+ 5	07	25 . 05	$2\varepsilon =$	+ 0	49	31 . 60
D =	-	02	02 . 34	$Y =$	+ 2	33	42 . 52	$\varepsilon =$	+ 0	24	45 . 80

$$\varepsilon/15 = + 99.053$$

CALCULO DE H

CALCULO DE τs

D =	-	2m	02.s34	Lg. $\varepsilon/15 =$	1.9958676	Lg. $\varepsilon/15 =$	1.995867
Y =	- 2	33	42 . 52	Lg. Tg. $\varphi =$	1.6629770	Lg. Tg. $\delta =$	1.4509625
H.h =	- 2	35	44 . 86	Colg. sen. H =	0.2017194	Colg. Tg. H =	0.0926087
H.º =	-38º	56'	12'.90	Lg. a =	1.8605640	Lg. b =	1.5394388
$\tau s = a - b = + 37.91$				a = + 72.53		b = + 34.62	

CALCULO DO ESTADO

CALCULO DA LONGITUDE

$\infty =$	15h	00m	29.s84	T^s (O ^h . Gr.) =	18h	39m	31.s41
$\tau s =$		+	37 . 91	TSR (21 ^h) =	15	28	41 . 51
$\infty + \tau s =$	15	01	07 . 75	$\varepsilon/Gr. =$	- 3	10	49 . 90
T =	15	01	49 . 54	Ev. =	-	0	41 . 89
E/T =	-	00	41 . 79	L.h =	- 3	11	31 . 79
$\delta t (TSR - T) =$		-	0 . 10	L.º =	47º	52'	56'.85
Ev. =		-	41 . 89	Calculista : Thales Guimarães			

LONGITUDE

Par 117

 Instr.^o "ZEISS II"

Local PARIQUERA-ASSÚ

 Cron.^o NARDIN 3.606

Data 1/7/1940

OBS.or J. O. QUINTÃO

ESTE				OESTE				$\varphi = -24^\circ 42' 47'.$
*δ AQUILAE				*τ VIRGINIS				Vz = 11'.9
1	16 ^h	40 ^m	01.s4	1	16 ^h	44 ^m	42.s0	Ze = 09' 57"
2	16	40	20 . 2	2	16	45	00 . 8	Zo = 09' 26"
3	16	40	39 . 8	3	16	45	19 . 6	(Ze-Zo)/Vz = +31/11 . 9 = + 2.s60
4	16	40	58 . 5	4	16	45	38 . 3	To = 16 ^s 45 ^m 19.s54
5	16	41	18 . 0	5	16	45	57 . 0	T'o = 16h 45m 22.s14
Te =	16 ^h	40 ^m	39.s58	To =	16 ^h	45 ^m	19.s54	δ T = + 0.s21

MARCHA DO CALCULO

Te =	16 ^h	40 ^m	39.s58	$\infty_e =$	19 ^h	22 ^m	31.s51	$\delta_e = + 2^\circ$	59'	51'.74
T'o =	16	45	22 . 14	$\infty_o =$	13	58	37 . 71	$\delta_o = + 1$	49	59 . 03
2T =	33	26	01 . 72	$2\infty =$	33	21	09 . 22	$2\delta = + 4$	49	50 . 77
T =	16	43	00 . 86	$\infty =$	16	40	34 . 61	$\delta = + 2$	24	55 . 38
2D =	— 0	04	42 . 56	$2Y = + 05$		23	53 . 80	$2\varepsilon = + 1$	09	52 . 71
D =	—	02	21 . 28	$Y = + 02$		41	56 . 90	$\varepsilon = + 0$	34	56 . 35

$$\varepsilon/15 = + 139.753$$

CALCULO DE H

CALCULO DE τs

D =	— 0	02	21 . 28	Lg. $\varepsilon/15 =$	2.1453207	Lg. $\varepsilon/15 =$	2.1453207
Y =	— 2	41	56 . 90	Lg. Tg. $\varphi =$	1.6629770	Lg. Tg. $\delta =$	2.6251217
H. ^h =	— 2	44	18 . 18	Colg. sen. H =	0.1823975	Colg. Tg. H =	0.0596775
H. ^o =	— 41 ^o	04'	32'.70	Lg. a =	1.9906952	Lg. b =	0.8301199
τs = a - b = + 104.64				a = + 97.88		b = - 6.76	

CALCULO DO ESTADO

CALCULO DA LONGITUDE

$\infty =$	16 ^h	40 ^m	34.s61	Ts (O ^h . Gr.) =	18 ^h	39 ^m	31.s41
τs =	+	1	44 . 64	TSR (21 ^h) =	15	28	41 . 51
$\infty + \tau s =$	16	42	19 . 25	$\varepsilon/Gr. =$	— 3	10	49 . 90
T =	16	43	00 . 86	Ev. =	—	0	41 . 88
E/T =	—	0	41 . 61	L.h =	— 3	11	31 . 78
$\delta t (TSR - T) =$			0 . 27	L. ^o =	47 ^o	52'	55'.65
Ev. =			41 . 88	Calculista : Thales Guimarães			

LONGITUDE

Par 125
Instr.^o "ZEISS II"

Local PARIQUERA-ASSÚ
Cron.^o NARDIN 3.606

Data 1/7/1940

OBS. OR J. O. QUINTÃO

ESTE				OESTE				$\varphi = -24^\circ 42' 47'.8$
*ψ CAPRICORNII				*σ LIBRAE				Vz = 13'.4
1	17h	50m	08.s8	1	17h	52m	58.s0	Ze = 52' 21''
2	17	50	25 . 6	2	17	53	14 . 8	Zo = 51' 46''
3	17	50	42 . 8	3	17	53	32 . 0	(Ze-Zo)/Vz = + 35/13.4 = + 2.s61
4	17	51	00 . 0	4	17	53	49 . 1	To = 17h 53m 31.s94
5	17	51	16 . 6	5	17	54	05 . 8	T'o = 17h 53m 34.s55
Te = 17h 50m 42.s75				To = 17h 53m 31.s94				δ T = + 0.s21

MARCHA DO CALCULO

Te =	17h	50m	42.s76	∞ e =	20h	42m	35.s99	δ e = — 25°	28'	55'.38
T'o =	17	53	34 . 55	∞ o =	15	00	36 . 32	δ o = — 25	02	58 . 10
2 T =	35	44	17 . 31	2 ∞ =	35	43	12 . 31	2 δ = — 50	31	53 . 48
T =	17	52	08 . 65	∞ =	17	51	36 . 15	δ = — 25	15	56 . 74
2 D =	— 0	02	51 . 79	2 Y = +05		41	59 . 67	2 ε = — 0	25	57 . 28
D =	— 0	01	25 . 89	Y = +02		50	59 . 83	ε = — 0	12	58 . 64

$$\varepsilon/15 = -51.s912$$

CALCULO DE H

CALCULO DE τs

D =	— 0h	01m	25.s89	Lg. ε/15 =	1.7152678	Lg. ε/15 =	1.7152678
Y =	— 2	50	59 . 83	Lg. Tg. φ =	— 1.6629770	Lg. Tg. δ =	— 1.6739114
H.h =	— 2	52	25 . 72	Colg. sen. H =	0.1653473	Colg. Tg. H =	0.0287157
H.º =	— 43º	06'	25'.80	Lg. a =	1.5435921	Lg. b =	1.4178949
τs = a - b =	— 8.s79			a = — 34.96		b = — 26.17	

CALCULO DO ESTADO

CALCULO DA LONGITUDE

∞ =	17h	51m	36s15	Ts (0h. Gr.) =	18h	39m	31.s41
τs =		—	08 . 79	TSR (21h) =	15	28	41 . 51
∞ + τs =	17	51	27 . 36	ε/Gr. =	— 3	10	49 . 90
T =	— 17	52	08 . 65	Ev. =	—	0	41 . 86
E/T =	—	0	41 . 29	L.h =	— 3	11	31 . 76
δt (TSR - T) =		—	0 . 57	L.º =	47º	52'	56'.40
Ev. =		—	41 . 86	Calculista : Thales Guimarães			

LONGITUDE

Par 94
Instr.^o "ZEISS II"

Local PARIQUERA-ASSÚ
Cron.^o NARDIN 3.606

Data 2/7/1940

OBS.or J. O. QUINTÃO

ESTE				OESTE				$\varphi =$	24°	42'	47'.8
* β SCORPII				* α CRATERIS				Vz =	13'.5		
1	13 ^h	26 ^m	07.s8	1	13 ^h	30 ^m	48.s6	Ze =	18'	25''	
2	13	26	24 . 5	2	13	31	05 . 7	Zo =	18'	32''	
3	13	26	41 . 2	3	13	31	22 . 0	(Ze-Zo)/Vz =	—7/13.5	= —	0.s51
4	13	26	57 . 8	4	13	31	38 . 6	To =	13 ^h	31 ^m	22.s06
5	13	27	14 . 5	5	13	31	55 . 4	T'0 =	13 ^h	31 ^m	21.s55
Te =	13	26	41 . 16	To =	13	31	22 . 06	δ T =	+ 0.s25		

MARCHA DO CALCULO

Te =	13 ^h	26 ^m	41.s16	$\infty e =$	16 ^h	01 ^m	59.s95	$\delta e =$	— 19°	38'	34'.32
T'o =	13	31	21 . 55	$\infty o =$	10	56	52 . 29	$\delta o =$	— 17	59	02 . 26
2 T =	26	58	02 . 71	2 ∞ =	26	58	52 . 24	2 δ =	— 37	37	36 . 58
T =	13	29	01 . 35	$\infty =$	13	29	26 . 12	$\delta =$	— 18	48	48 . 29
2 D =	— 0	04	40 . 39	2 Y =	+ 5	05	07 . 66	2 ε =	— 1	39	32 . 06
D =	— 0	02	20 . 19	Y =	+ 2	32	33 . 83	ε =	— 0	49	46 . 03

$$\varepsilon/15 = — 199.072$$

CALCULO DE H

CALCULO DE τs

D =	— 0 ^h	02 ^m	20.s19	Lg. $\varepsilon/15 =$	2.2990058	Lg. $\varepsilon/15 =$	2.2990058
Y =	— 2	32	33 . 83	Lg. Tg. φ =	— 1.6629770	Lg. Lg. δ =	— 1.5323582
H. ^h =	— 2	34	54 . 02	Colg. sen. H =	0.2037150	Colg. Tg. H =	0.0958973
H. ^o =	— 38°	43'	30'.30	Lg. a =	2.1656978	Lg. b =	1.9272613
τs = a - b =	— 61.s87			a = — 146.45		b = — 84.58	

CALCULO DO ESTADO

CALCULO DA LONGITUDE

∞ =	13 ^h	29 ^m	26.s12	Ts (Oh. Gr.) =	18 ^h	43 ^m	27.s97
τs =	—	1	01 . 86	TSR (21 ^h) =	15	32	32 . 73
∞ + τs =	13	28	24 . 25	ε/Gr. =	— 3	10	55 . 24
T =	13	29	01 . 35	Ev. =			36 . 58
E/T =	—	0	37 . 10	L. ^h =	— 3	11	31 . 82
δt (TSR - T) =		+	0 . 52	L. ^o =	47°	52'	57'.30
Ev. =		—	36 . 58	Calculista : Thales Guimarães			

LONGITUDE

Local PARIQUERA-ASSÚ

Data 2/7/1940

Par 96

 Instr.^o "ZEISS II"

 Cron.^o NARDIN 3.606

OBS. OR J. O. QUINTÃO

ESTE				OESTE				$\varphi =$	— 24°	42'	47'.8
*λ OPHIUCHI				*δ LEONIS				Vz =	11.8		
1	13 ^h	38 ^m	11.s2	1	13 ^h	41 ^m	44.s0	Ze =	05'	00''	
2	13	38	29 . 8	2	13	42	02 . 9	Zo =	05'	00''	
3	13	38	48 . 6	3	13	42	22 . 5	(Ze-Zo)/Vz =	0		
4	13	39	07 . 4	4	13	42	42 . 0	To =	13h	42ss	22.s56
5	13	39	26 . 1	5	13	43	01 . 4	T'o =	13	42	22.56
Te = 13 ^h 38 ^m 48.s62				To = 13 42 22 . 56				δ T =	+ 0.25		

MARCHA DO CALCULO

Te =	13 ^h	38 ^m	48.s62	∞ e =	16 ^h	27 ^m	56.s04	ζ e =	+ 2°	06'	56.''14
T'o =	13	42	22 . 56	∞ o =	10	57	28 . 96	ζ o =	+ 3	56	12 . 94
2 T =	27	21	11 . 18	2 ∞ =	27	25	25 . 00	2 δ =	+ 6	03	09 . 08
T =	13	40	35 . 59	∞ =	13	42	42 . 50	δ =	+ 3	01	34 . 54
2 D =	— 0	03	33 . 94	2 Y =	+ 5	30	27 . 08	2 ε =	— 1	49	16 . 80
D =	—	01	46 . 97	Y =	+ 2	45	13 . 54	ε =	— 0	54	38 . 40

$$\varepsilon/15 = - 218.557$$

CALCULO DE H

CALCULO DE τs

D = — 0 ^h	01 ^m	46.s97	Lg. ε/15 =	2.3395508	Lg. ε/15 =	2.3395508
Y = — 2	45	13 . 54	Lg. Tg. φ =	— 1.6629770	Lg. Tg. δ =	— 2.7231876
H.h = — 2	47	00 . 51	Colg. sen. H =	0.1765850	Colg. Tg. H =	0.0493428
H.º = — 41º	45'	07'.65	Lg. a =	2.1791128	Lg. b =	1.11208812
τs = a - b = — 163.99			a = — 151.05		b = + 12.94	

CALCULO DO ESTADO

CALCULO DA LONGITUDE

∞ =	13 ^h	42 ^m	42.s50	Ts (Oh. Gr.) =	18 ^h	43 ^m	27.s97
τs =	—	2	43 . 99	TSR (21 ^h) =	15	32	32 . 73
∞ + τs =	13	39	58 . 51	ε/Gr. =	—3	10	55 . 24
T =	13	40	35 . 59	Ev. =		—	36 . 62
E/T =	0	37 . 08	L.h =	— 3	11	31 . 86	
δt (TSR - T) =	+	0 . 46	L.º =	47º	52'	57'.90	
Ev. =	—	36 . 62	Calculista : Thales Guimarães				

LONGITUDE

Par 104

 Instr.^o "ZEISS II"

Local PARIQUERA-ASSÚ

 Cron.^o NARDIN 3.606

Data 2/7/1940

OBS.OR J. O. QUINTÃO

ESTE				OESTE				$\varphi = -24^\circ 42' 47.''8$
*ζ SERPENTIS				*δ CORVI				Vz = 13'.5
1	15 ^h	00 ^m	03.s6	1	15 ^h	02 ^m	18.s4	Ze = 14' 28''
2	15	00	20 . 6	2	15	02	35 . 4	Zo = 14' 33''
3	15	00	37 . 6	3	15	02	52 . 1	(Ze-Zo)/Vz = -5/13.5 = — 0.s37
4	15	00	54 . 5	4	15	03	08 . 7	To = 15 ^h 02 ^m 52.s00
5	15	01	11 . 2	5	15	03	25 . 4	T'o = 15 02 51.63
Te = 15 ^h 00 ^m 37.s50				To = 15 ^h 02 ^m 52.s00				δ T = + 0.25

MARCHA DO CALCULO

Te =	15 ^h	00 ^m	37.s50	$\alpha_e = 17^h$	34 ^m	12.s37	$\delta_e = -15^\circ$	21'	37'.04
T'o =	15	02	51 . 63	$\alpha_o = 12$	26	47 . 31	$\delta_o = -16$	11	08 . 72
2 T =	30	03	29 . 13	2α = 30	00	59 . 68	2δ = -31	32	45 . 76
T' =	15	01	44 . 56	α = 15	00	29 . 84	δ = -15	46	22 . 88
2 D =	-0	02	14 . 13	2Y = +05	07	25 . 06	2ε = +00	49	31 . 68
D =	-0	01	07 . 06	Y = +02	33	42 . 53	ε = +0	24	45 . 84

$$\varepsilon/15 = + 99.056$$

CALCULO DE H

CALCULO DE τs

D =	-0 ^h	01 ^m	07.s06	Lg. ε/15 =	1.9958896	Lg. ε/15 =	1.9958896
Y =	-2	33	42 . 53	Lg. Tg. φ =	1.6629770	Lg. Tg. δ =	1.4509617
H. ^h =	-2	34	49 . 59	Colg. sen. H =	0.2038888	Colg. Tg. H =	0.0961871
H. ^o =	-38 ^o	42'	23'.85	Lg. a =	1.8627554	Lg. b =	1.5431384
τs = a - b = +37.s98				a =	+ 72.90	b = + 34.92	

CALCULO DO ESTADO

CALCULO DA LONGITUDE

α =	15 ^h	00 ^m	29.s84	Ts (Oh. Gr.) =	18 ^h	43 ^m	27.s97
τs =		+	37 . 98	TSR (21 ^h) =	15	32	32 . 73
α + τs =	15	01	07 . 82	ε/Gr. =	- 3	10	55 . 24
T =	15	01	44 . 56	Ev. =			36 . 61
E/T =	-	0	36 . 74	L.h =	- 3	11	31 . 85
δt (TSR - T) =		+	0. 13	L. ^o =	47 ^o	52'	57'.75
Ev. =		-	36 . 61	Calculista : Thales Guimarães			

LONGITUDE

Par 114

Instr.º "ZEISS II"

Local PARIQUERA-ASSÚ

Cron.º NARDIN 3.606

Data 2/7/1940

OBS. OR J. O. QUINTÃO

ESTE				OESTE				$\varphi = -24^\circ 42' 47'.8$
* θ AQUILAE				* γ VIRGINIS				Vz = 13'.1
1	16 ^h	22 ^m	38.s6	1	16 ^h	24 ^m	37.s6	Ze = 18' 43''
2	16	22	56 . 4	2	16	24	55 . 2	Zo = 19' 05''
3	16	23	12 . 8	3	16	25	12 . 4	(Ze-Zo)/Vz = -22/13.1 = -1.s67
4	16	23	30 . 5	4	16	25	29 . 6	To = 16 ^h 25 ^m 12.s36
5	16	23	47 . 7	5	16	25	47 . 0	T'0 = 16 ^h 25 ^m 10.s69
Te = 16 ^h 23 ^m 13.s06				To = 16 ^h 25 ^m 12.s36				6 T = + 0.s25

MARCHA DO CALCULO

Te =	16 ^h	23 ^m	13.s06	$\infty_e =$	20 ^h	08 ^m	15.s66	$\delta_e = -0^\circ$	59'	46'.62
T'0 =	16	25	10 . 69	$\infty_o =$	12	38	38 . 88	$\delta_o = -1$	07	23 . 12
2T =	32	48	23 . 75	$2\infty =$	32	46	54 . 54	$2\delta = -2$	07	09 . 74
T =	16	24	11 . 87	$\infty =$	16	23	27 . 27	$\delta = -1$	03	34 . 87
2D =	-0	01	57 . 63	$2Y = +07$	29	36 . 78	2ε = +0	07	36 . 50	
D =	-	00	58 . 81	$Y = +3$	44	48 . 39	ε = +0	03	48 . 25	

$$\varepsilon/15 = + 15.s216$$

CALCULO DE H

CALCULO DE τs

D =	-0 ^h	00 ^m	58.s81	Lg. ε/15 =	1.1823005	Lg. ε/15 =	1.1823005
Y =	-3	44	48 . 39	Lg. Tg. φ =	1.6629770	Lg. Tg. δ =	2.2670148
H.h =	-3	45	47 . 20	Colg. sen. H =	0.0791613	Colg. Tg. H =	1.8216610
H.º =	-56º	26'	48'.00	Lg. a =	0.9244388	Lg. b =	1.2709763
τs = a-b = +8.s216				a = +8.403		b = +0.187	

CALCULO DO ESTADO

CALCULO DA LONGITUDE

∞ =	16 ^h	23 ^m	27.s27	Ts (O ^h . Gr.) =	18 ^h	43 ^m	27.s97
τs =		+	08 . 22	TSR (21 ^h) =	15	32	32 . 73
∞ + τs =	16	23	35 . 49	ε/Gr. =	-3	10	55 . 24
T =	16	24	11 . 87	Ev. =			
E/T =	-	0	36 . 38	L.h =	-3	11	31 . 85
δt (TSR - T) =		-	0 . 23	L.º =	47º	52'	57'.75
Ev. =		-	36 . 61	Calculista : Thales Guimarães			

LONGITUDE

Par 100

Instr.º "ZEISS II"

Local PARIQUERA-ASSÚ

Cron.º NARDIN 3.606

Data 4/7/1940

OBS.or J. O. QUINTÃO

ESTE				OESTE				$\varphi =$	24°	42'	47'.8
* δ SAGITARII				* ω ANTILAE				Vz =	12'.7		
1	14h	19m	40.s0	1	14	22	18.4	Ze =	23'	13''	
2	14	19	57.8	2	14	22	36.4	Zo =	23'	13''	
3	14	20	15.6	3	14	22	54.3	(Ze-Zo)/Vz =	0		
4	14	20	33.5	4	14	23	12.0	To =	14h	22m	54.s24
5	14	20	51.4	5	14	23	30.1	T'0 =	14h	22m	54.s24
Te =	14h	20m	15.s66	To =	14h	22m	54.s24	δ T =	+	0.s25	

MARCHA DO CALCULO

Te =	14h	20m	15.s66	$\infty_e =$	18h	17m	13.s00	$\delta_e =$	— 29°	51'	08'.80
T'o =	14	22	54.24	$\infty_o =$	10	24	25.26	$\delta_o =$	— 30	46	03.30
2T =	28	43	09.90	2 ∞ =	28	41	38.26	2 δ =	— 60	37	12.10
T =	14	21	34.95	$\infty =$	14	20	49.13	$\delta =$	— 30	18	36.05
2D =	— 0	02	38.58	2Y =	+ 7	52	47.74	2ε =	+ 00	54	54.50
D =	— 0	01	19.29	Y =	+ 3	56	23.87	ε =	+ 0	27	27.25

$$\varepsilon/15 = + 109.816$$

CALCULO DE H

CALCULO DE τs

D =	— 0h	01m	19.s29	Lg. ε/15 =	2.04072110	Lg. ε/15 =	1.0407210
Y =	— 3	56	23.87	Lg. Tg. φ =	— 1.6629770	Lg. Tg. δ =	— 1.7668491
H.h =	— 3	57	43.16	Colg. sen. H =	0.0649933	Colg. Tg. H =	— 1.7713639
H.º =	— 59º	25'	47'.40	Lg. a =	1.7686913	Lg. b =	1.5789340
τs = a - b = + 20.78				a = + 58.70		b = + 37.92	

CALCULO DO ESTADO

CALCULO DA LONGITUDE

ω =	14h	20m	49.s13	Ts (O ^h . Gr.) =	18	51	21.08
τs =	+		20.78	TsR (21h) =	15	40	14.07
ω + τs =	14	21	09.91	ε/Gr. =	— 3	11	07.01
T =	14	21	34.95	Ev. =	—	0	24.71
E/T =	—	02	25.04	L.h =	— 3	11	31.72
δt (TsR - T) =		+	0.33	L.º =	47º	52'	55'.80
Ev. =		—	24.71	Calculista : Thales Guimarães			

LONGITUDE

Par 114

 Instr.^o "ZEISS II"

Local PARIQUERA-ASSÚ

 Cron.^o NARDIN 3.606

Data 4/7/1940

OBS.OR J. O. QUINTÃO

ESTE				OESTE				$\varphi = - 24^\circ 42' 47'.8$
*θ AQUILAE				*γ VIRGINIS				Vz = 13'.1
1	16 ^h	22 ^m	20.s5	1	16	24	30 . 0	Ze = 20' 03''
2	16	22	38 . 0	2	16	24	46 . 8	Zo = 19' 57''
3	16	22	55 . 1	3	16	25	04 . 6	(Ze-Zo)/Vz = +6/13.1 = = 0.45
4	16	23	12 . 7	4	16	25	21 . 8	To = 16 ^h 25 ^m 04.s38
5	16	23	29 . 4	5	16	25	38 . 7	T'o = 16 ^h 25 ^m 04.s83
Te = 16 ^h 22 ^m 55.s14				To = 16 ^h 25 ^m 04.s38				δ T = + 0.s25

MARCHA DO CALCULO

Te =	16 ^h	22 ^m	55.s14	∞ e =	20 ^h	08 ^m	15.s70	δ e =	- 0°	59'	46'.30
T'o =	16	25	04 . 83	∞ o =	12	38	38 . 86	δ o =	- 1	07	22 . 94
2 T =	32	47	59 . 97	2 ∞ =	32	46	54 . 56	2 δ =	- 2	07	09 . 24
T =	16	23	59 . 98	∞ =	16	23	27 . 28	δ =	- 1	03	34 . 62
2 D =	- 0	02	09 . 69	2 Y =	+07	29	36 . 84	2 ε =	+ 0	07	26 . 64
D =	- 0	01	04 . 84	Y =	+ 3	44	48 . 42	ε =	+ 0	03	43 . 32

$$\varepsilon/15 = + 14.891$$

CALCULO DE H

CALCULO DE τs

D = - 0 ^h	01 ^m	04.s84	Lg. ε/15 =	1.1729239	Lg. ε/15 =	1.1729239
Y = - 3	44	48 . 42	Lg. Tg. φ =	1.6629770	Lg. Tg. δ =	2.2770726
H.h = - 3	45	53 . 26	Colg. sen. H =	0.0790343	Colg. Tg. H =	1.8212454
H.º = - 56º	28'	18'.90	Lg. a =	0.9149352	Lg. b =	1.2712419
τs = a - b = + 8.035			a = + 8.221		b = + 0.186	

CALCULO DO ESTADO

CALCULO DA LONGITUDE

∞ =	16 ^h	23 ^m	27.s28	Ts (O ^h . Gr.) =	18	51	21 . 08
τs =	+		08 . 03	TSR (21 ^h) =	15	40	14 . 07
∞ + τs =	16	23	35 . 31	ε/Gr. =	- 3	11	07 . 01
T =	16	23	59 . 98	Ev. =	—	0	24 . 85
E/T =	—	0	24 . 67	L.h =	- 3	11	31 . 86
δt (Tst - T) =		—	.18	L.º =	47º	52'	57'.90
Ev. =	—	0	24 . 85	Calculista : Thales Guimarães			

LONGITUDE

Par 120

Instr.^o "ZEISS II"

Local PARIQUERA-ASSÚ

Cron.^o NARDIN 3.606

Data 4/7/1940

OBS.or J. O. QUINTÃO

E S T E				O E S T E				$\varphi =$	24°	42'	47'.8
* ξ AQUARII				* ω VIRGINIS				Vz =	13'.5		
1	17 ^h	03 ^m	06.s2	1	17 ^h	05 ^m	06.s4	Ze =	30'	00''	
2	17	03	22 . 8	2	17	05	23 . 1	Zo =	29'	58''	
3	17	03	39 . 6	3	17	05	40 . 4	(Ze-Zo)/Vz	= +2/13.5	= +	0.14
4	17	03	56 . 4	4	17	05	57 . 0	To =	17 ^h	05 ^m	40.s12
5	17	04	13 . 2	5	17	06	13 . 7	T'0 =	17 ^h	05 ^m	40.s26
Te = 17 ^h 03 ^m 39.s64				To = 17 ^h 05 ^m 40.s12				δ T =	+ 0.s25		

MARCHA DO CALCULO

Te =	17 ^h	03 ^m	39.s64	$\infty_e =$	20 ^h	44 ^m	28.s85	$\delta_e =$	— 9°	42'	41'.20
T'o =	17	05	40 . 26	$\infty_o =$	13	22	03 . 95	$\delta_o =$	— 10	51	05 . 54
2T =	34	09	19 . 90	2 ∞ =	34	06	32 . 80	2 δ =	— 20	33	46 . 74
T =	17	04	39 . 95	$\infty =$	17	03	16 . 40	$\delta =$	— 10	16	53 . 37
2D =	0	02	00 . 62	2Y =	+07	22	24 . 90	2ε =	+ 1	08	24 . 34
D =	—	01	00 . 31	Y =	+ 3	41	12 . 45	ε =	+ 0	34	12 . 17

$$\varepsilon/15 = + 136.81$$

CALCULO DE H

CALCULO DE τs

D =	— 0 ^h	01 ^m	00.s31	Lg. ε/15 =	2.1361178	Lg. ε/15 =	2.1361178
Y =	— 3	41	12 . 45	Lg. Tg. φ =	1.6629770	Lg. Tg. δ =	1.2586308
H. ^h =	— 3	42	12 . 76	Colg. sen. H =	0.0837300	Colg. Tg. H =	1.8362725
H. ^o	— 55°	33'	11'.40	Lg. a =	1.8828248	Lg. b =	1.2310211
τs = a - b = +59.33				a = + 76.35		b = + 17.02	

CALCULO DO ESTADO

CALCULO DA LONGITUDE

∞ =	17 ^h	03 ^m	16.s40	Ts (O ^h . Gr.) =	18h	51 ^m	21.s08
τs =		+	59 . 33	TSR (21 ^h) =	15	40	14 . 07
∞ + τs =	17	04	15 . 73	ε/Gr. =	— 3	11	07 . 01
T =	17	04	39 . 95	Ev. =		—	24 . 62
E/T =		—	24 . 22	L.h =	—3	11	31 . 63
δt (TSR - T) =		—	0 . 40	L.o =	47°	52'	54'.45
Ev. =		—	24 . 62	Calculista : Thales Guimarães			

LONGITUDE

Par 121

Local PARIQUERA-ASSÚ

Data 4/7/1940

Instr.º "ZEISS II"

Cron.º NARDIN 3.606

Obsor. J. O. QUINTÃO

ESTE				OESTE				$\varphi =$	— 24°	42'	47'.8
* 3 AQUARI I				* 0 VIRGINIS				$V_z =$	13'.4		
1	17 ^h	16 ^m	18. ^s 8	1	17 ^h	18 ^m	32. ^s 3	$Ze =$	15'	17''	
2	17	16	35 . 7	2	17	18	49 . 7	$Zo =$	15'	00''	
3	17	16	52 . 5	3	17	19	06 . 0	$(Ze-Zo)/V_z = +17/13.4 = + 1.27$			
4	17	17	09 . 5	4	17	19	22 . 8	$To =$	17 ^h 19 ^m 06. ^s 10		
5	17	17	26 . 5	5	17	19	39 . 7	$T'o =$	17 ^h 19 ^m 07. ^s 37		
Te = 17 ^h 16 ^m 52. ^s 60				To = 17 ^h 19 ^m 06. ^s 10				$\delta T = + 0.s25$			

MARCHA DO CALCULO

Te =	17 ^h	15 ^m	52. ^s 60	$\infty e =$	21 ^h	28 ^m	26. ^s 97	$\delta e =$	— 5°	49'	51'.15
T'o =	17	19	07 . 37	$\infty o =$	13	06	52 . 48	$\delta o =$	— 5	13	17 . 68
2T =	34	34	59 . 97	$2\infty =$	34	35	19 . 45	$2\delta =$	— 11	03	08 . 83
T =	17	17	29 . 98	$\infty =$	17	17	39 . 72	$\delta =$	— 5	31	34 . 41
2D =	—0	03	14 . 77	$2Y =$	08	21	34 . 49	$2\varepsilon =$	— 0	36	33 . 47
D =	—	01	37 . 38	$Y =$	+ 4	10	47 . 24	$\varepsilon =$	— 0	18	16 . 73

$$\varepsilon/15 = — 73.119$$

CALCULO DE H

CALCULO DE τS

D = — 0 ^h	01 ^m	37. ^s 38	Lg. $\varepsilon/15 =$	1.8640302	Lg. $\varepsilon/15 =$	1.8640302
Y = — 4	10	47 . 24	Lg. Tg. $\varphi =$	1.6629770	Lg. Tg. $\delta =$	2.9856550
H.h = — 4	12	24 . 62	Colg. sen. H =	0.0497220	Colg. Tg. H =	1.7052420
H.º = — 63º	06'	09'.30	Lg. a =	1.5767292	Lg. b =	0.5549272
$\tau s = a - b = — 34.14$			a = — 37.73		b = — 3,59	

CALCULO DO ESTADO

CALCULO DA LONGITUDE

$\infty =$	17 ^h	17 ^m	39. ^s 72	Ts (O ^h . Gr.) =	18h	51m	21.s08
$\tau s =$		—	34 . 14	TSR (21 ^h) =	15	40	14 . 07
$\infty + \tau s =$	17	17	05 . 58	$\varepsilon/Gr. =$	—3	11	07 . 01
T =	17	17	29 . 98	Ev. =			24 . 80
E/T =	—	0	24 . 40	L.h =	—3	11	31 . 81
$\delta t (TSR - T) =$		—	0 . 40	L.º =	47º	52'	57'.15
Ev. =		—	24 . 80	Calculista : Thales Guimarães			

LONGITUDE

Par 123

Local PARIQUERA-ASSÚ

Data 4/7/1940

Instr.^o "ZEISS II"Cron.^o NARDIN 3.606

Obsor. J. O. QUINTÃO

ESTE				OESTE				$\varphi =$	24°	42'	47'.8
* β_2 CAPRICORNI				* α LIBRAE				Vz =	13'.5		
1	17 ^h	31 ^m	43.s0	1	17 ^h	34 ^m	32.s2	Ze =	40°	00'	00''
2	17	32	00 . 1	2	17	34	49 . 0	Zo =	39°	59'	51''
3	17	32	16 . 7	3	17	35	05 . 6	(Ze-Zo)/Vz =	+ 9/13.5	=	+ 0.67
4	17	32	33 . 7	4	17	35	22 . 4	To =	17 ^h 35 ^m 05.s64		
5	17	32	50 . 4	5	17	35	39 . 0	T'o =	17 ^h 35 ^m 06.s31		
Te = 17 ^h 32 ^m 16.s78				To = 17 ^h 35 ^m 05.s64				$\delta T =$	+ 0.s25		

MARCHA DO CALCULO

Te =	17 ^h	32 ^m	16.s78	$\infty e =$	20 ^h	17 ^m	41.s76	$\delta e =$	-14°	58'	01.''6
T'o =	17	35	06 . 31	$\infty o =$	14	47	36 . 14	$\delta o =$	-15	47	42 . 6
2 T =	35	07	23 . 09	2 ∞ =	35	05	17 . 90	2 δ =	-30	45	44 . 2
T =	17	33	41 . 54	$\infty =$	17	32	38 . 95	$\delta =$	-15	22	52 . 1
2 D =	—	2	49 . 53	2 Y =	+ 5	30	05 . 62	2 ε =	+ 0	49	41 . 0
D =	—	1	24 . 67	Y =	+ 2	45	02 . 81	$\varepsilon =$	+ 0	24	50 . 5

$$\varepsilon/15 = + 99.s36$$

CALCULO DE H

CALCULO DE τS

D =	—	1	24 . 67	Lg. $\varepsilon/15 =$	1.9972116	Lg. $\varepsilon/15 =$	1.9972116
Y =	— 2	45	02 . 81	Lg. Tg. $\varphi =$	1.6629770	Lg. Tg. $\varphi =$	1.4394767
H. ^h =	— 2	46	27 . 48	Colg. sen. H =	0.1777570	Colg. Tg. H =	0.0514460
H. ^o =	— 41°	36'	52'.0	Lg. a =	1.8379456	Lg. b =	1.4881343
$\tau s = a - b = + 38.09$				a = + 68.86		b = + 30.77	

CALCULO DO ESTADO

CALCULO DA LONGITUDE

$\infty =$	17 ^h	32 ^m	38.s95	Ts (O ^h . Gr.) =	18 ^h	51 ^m	21.s08
$\tau s =$		+	38 . 09	TsR (21 ^h) =	15	40	14 . 07
$\infty + \tau s =$	17	33	17 . 04	$\varepsilon/Gr. =$	— 3	11	07 . 01
T =	17	33	41 . 54	Ev. =	—	0	24 . 98
E/T =	—	0	24 . 50	L.h =	— 3	11	31 . 99
$\delta t (TsR - T) =$	—	—	0 . 48	L. ^o =	47°	52'	57''.85
Ev. =	—	0	24 . 98	Calculista : Thales Guimarães			

LONGITUDE MEDIA

PAR				<i>v</i>	<i>v</i> ²	
104	47°	52'	56'.85	+ 0.05	0.0025	1/7/1940
117			55 . 70	+ 1.20	1.4400	,
125			56 . 40	+ 0.50	0.2500	,
94			57 . 30	- 0.40	0.1600	2/7/1940
96			57 . 90	- 1.00	1.0000	,
104			57 . 75	- 1.25	1.5625	,
114			57'.75	- 0.85	0.7225	,
100			55 . 80	+ 1.10	1.2100	4/7/1940
114			57 . 95	- 1.05	1.1025	,
120			54 . 45	+ 2.45	6.0025	,
121			57 . 15	- 0.25	0.0625	,
123			57 . 85	- 0.95	0.9025	,
SOMA =			82 . 85		$\Sigma = 14.4175$	
MEDIA =	47°	52'	56'.9			

Erro medio da media = $\pm \sqrt{\frac{14.4175}{12 \times 11}} = \pm 0'.3$

Erro da long. = $\pm \sqrt{0.20^2 + 0.30^2} = \pm 0.3$

Longitude media = 47° 52' 56'.9 $\pm 0'.3$

SINAIS HORARIOS

Data: 1 de Julho de 1940

Cron.^o NARDIN 3.606

Local PARIQUERA-ASSÚ

Obsor. J. O. QUINTÃO

ESTAÇÕES	FIM DOS SINAIS (hora legal)	REDUÇÃO DOS SINAIS AO ULTIMO TOP PARA 21h00 T. L.	CORREÇÕES			HORA SIDERAL DO CRON. ^o Ás 21h00 T. L.
			DISTANCIA	ESTAÇÃO	MARCHA	
Rio	11h00m	15h 28m 44.s12	- 0.00	+ 0.13	- 2.65	15h 28m 41.s50
B. Aires	20h50m	41.53	- 0.01	+ 0.03	- 0.03	15 28 41.52
Anapolis	21h00m	41.57	- 0.02	-	+ 0.00	15 28 41.55
Berlim	21h06m	41.46	- 0.03	+ 0.04	+ 0.02	15 28 41.49
Rio	21h10m	41.37	- 0.00	+ 0.08	+ 0.04	15 28 41.49
Rio	21h20m	41.32	- 0.00	+ 0.08	+ 0.07	15 28 41.47
Anapolis	24h00m	40.93	- 0.02	-	+ 0.64	15 28 41.55
		Soma 12.27	- 0.08	+ 0.36	- 2.09	35.7
MÉDIA		15h 28m 41.s75	- 0.01	+ 0.05	- 0.29	15h 28m 41.s51

CALCULO DA MARCHA:

Anapolis — 21h 00m 15h 28m 41.s55

Anapolis — 24h 00 40.91

+ 0.s64

V _s	V''	V'' ²	ERRO MÉDIO DA MÉDIA
+ 0.01	+ 0.15	0.0225	
- 0.01	- 0.15	0.0225	
- 0.04	- 0.60	0.3600	
+ 0.02	+ 0.30	0.0900	
+ 0.02	+ 0.30	0.0900	
+ 0.04	+ 0.60	0.3600	
- 0.04	- 0.60	0.3600	
SOMA		1.2850	

$$\text{Marcha} : + 0.s64 \div 3 = + 0.s21$$

$$\Sigma = \pm \sqrt{\frac{1.285}{6 \times 7}} \\ = 0'.2$$

SINAIS HORARIOS

Data: 2 de Julho de 1940

Cronom.: NARDIN 3.606

Local : PARIQUERA-ASSÚ

Obser. J. O. QUINTÃO

ESTAÇÕES	FIM DOS SINAIS (hora legal)	REDUÇÃO DOS SINAIS AO ULTIMO TOP PARA 21h00 T. L.	CORREÇÕES			HORA SIDERAL DO CRON.º ÁS 21h00 T. L.
			DISTANCIA	ESTAÇÃO	MARCHA	
Rio	11h00m	15h 32m 34.s71	- 0.00	+ 0.16	- 2.15	15h 32m 32.s72
Anapolis	20h00m	33.01	- 0.02	-	- 0.24	15 32 32.75
B. Aires	20h50m	32.75	- 0.01	+ 0.00	- 0.04	15 32 32.70
Anapolis	21h00m	32.70	- 0.02	-	+ 0.00	15 32 32.68
Berlim	21h06m	32.74	- 0.03	+ 0.02	+ 0.02	15 32 32.75
Rio	21h10m	32.53	- 0.00	+ 0.16	+ 0.04	15 32 32.73
Anapolis	24h00m	31.93	- 0.02	-	+ 0.82	15 32 32.75
		SOMA 20.37	- 0.10	+ 0.34	- 1.55	508
MÉDIA		15h 32m 32.s91	- 0.01	+ 0.s05	- 0.s22	15h 32m 32.s73

CALCULO DA MARCHA:

$$\begin{array}{r}
 \text{Anapolis} - 21h 00m \quad 15h 32m 32.s70 \\
 \text{Anapolis} - 24h 00m \quad 31.93 \\
 + 0.s77 \\
 \hline
 \end{array}$$

Calculo do erro das recepções

Vs	V''	V''²	ERRO MÉDIO DA MÉDIA
- 0.64	- 0.60	0.3600	
- 0.02	+ 0.30	0.0900	
+ 0.03	+ 0.45	0.2025	
+ 0.05	+ 0.75	0.5625	
- 0.02	- 0.30	0.0900	
0.00	- 0.00	0.0000	
- 0.02	- 0.30	0.0900	
SOMA		1.3950	

$$\text{Marcha} : + 0.s77 \div 3 = + 0.s26$$

$$\begin{aligned}
 \Sigma &= \pm \sqrt{\frac{1.395}{6 \times 7}} \\
 &= \pm 0'.2
 \end{aligned}$$

SINAIS HORARIOS

Data: 4 Julho 1940

Cronom.: NARDIN 3.606

Local: PARIQUERA-ASSÚ

Observ.: J. O. QUINTÃO

ESTAÇÕES	FIM DOS SINAIS (hora legal)	REDUÇÃO DOS SINAIS AO ULTIMO TOP PARA 21h00 T. L.	CORREÇÕES			HORA SIDERAL DO CRON.º ÁS 21h00 T. L.
			DISTANCIA	ESTAÇÃO	MARCHA	
Rio	11h00m	15h 40m 16.s41	— 0.00	+ 0.02	— 2.40	15h 40m 14.s05
B. Aires	20h50m	14.13	— 0.01	+ 0.01	— 0.04	09
Anapolis	21h00m	14.08	— 0.02	—	+ 0.00	06
Berlim	21h06m	14.07	— 0.03	+ 0.03	+ 0.03	10
Rio	21h10m	14.00	— 0.00	+ 0.02	+ 0.04	06
Rio	21h20m	14.01	— 0.00	—	+ 0.08	09
Anapolis	24h00m	13.32	— 0.02	—	+ 0.74	04
		SOMA	30.02	— 0.08	+ 0.08	49
MÉDIA		15h 40m 14.s29	— 0.01	+ 0.01	— 0.22	15h 40m 14.s07

CALCULO DA MARCHA :

$$\begin{array}{l} \text{Anapolis} - 21h 00m . \quad | \quad 15h 40m 14.s06 \\ \text{Anapolis} - 24h 00m \quad | \quad 15h 40m \quad 13.s32 \\ \qquad \qquad \qquad + 0.s74 \end{array}$$

Calculo do erro das recepções

V _s	V''	V'' ²	ERRO MÉDIO DA MÉDIA
+ 0.02	+ 0.30	0.0900	
- 0.02	- 0.30	0.0900	
+ 0.01	+ 0.15	0.0225	
- 0.03	- 0.45	0.2025	
+ 0.01	+ 0.15	0.0225	
- 0.02	- 0.30	0.0900	
+ 0.03	+ 0.45	0.2025	
SOMA		0.7200	

$$\text{Marcha : } + 0.s74 \div 3 = + 0.s25$$

$$\begin{aligned} \Sigma &= \pm \sqrt{\frac{0,72}{7 \times 6}} \\ &= \pm 0'.1 \end{aligned}$$

SINAIS HORARIOS

Data: 5 Julho 1940

Cronom.: NARDIN 3.606

Local: PARIQUERA-ASSÚ

Observ.: J. O. QUINTÃO

ESTAÇÕES	FIM DOS SINAIS (hora legal)	REDUÇÃO DOS SINAIS AO ULTIMO TOP PARA 21h00 T. L.	CORREÇÕES			HORA SIDERAL DO CRON. ^o ÁS 21h00 T. L.
			DISTANCIA	ESTAÇÃO	MARCHA	
B. Aires	20h50m	15h 44m 04.s50	- 0.01	+ 0.05	- 0.03	15h 44m 04.s52
Anapolis	21h00m	50	- 0.02	-	+ 0.00	48
Berlim	21h06m	50	- 0.03	+ 0.06	+ 0.03	56
Rio	21h10m	47	- 0.00	+ 0.03	+ 0.04	54
Rio	21h20m	46	- 0.00	-	+ 0.09	57
		SOMA 22.43	- 0.06	+ 0.14	+ 0.13	267
MÉDIA		15h 44m 04.s49	-0.012	+0.046	+0.026	15h 44m 04.s53

CALCULO DA MARCHA:

Média dia 4 : 15h 40m 14.s07

3 56.55

15h 44m 10.s62

Calculo do erro das recepções

V _s	V''	V'' ²	ERRO MÉDIO DA MÉDIA	$\delta t = \frac{+6.s09}{24} = +0.s254$	Média dia 5 :
+ 0.01	+ 0.15	0.0225			
+ 0.05	+ 0.75	0.5625			15 44 04.53
- 0.03	- 0.45	0.2025			+ 6.s09
- 0.01	- 0.15	0.0225			
- 0.04	- 0.60	0.3600			
SOMA		1.1700			

$$\Sigma = \pm \sqrt{\frac{1.17}{5 \times 4}} \\ = \pm 0.^{\prime\prime}2$$

SINAIS HORARIOS

Data: 14 Julho de 1940

Cronom.: NARDIN 3.606

Local: PARIQUERA-ASSÚ

Observ.: J. O. QUINTÃO

ESTAÇÕES	FIM DOS SINAIS (hora legal)	REDUÇÃO DOS SINAIS AO ULTIMO TOP PARA 21h00 T. L.	CORREÇÕES			HORA SIDERAL DO CRON. ^o ÁS 21h00 T. L.
			DISTANCIA	ESTAÇÃO	MARCHA	
B. Aires	20h50m	16h 18m 41.s59	— 0.01	—	— 0.05	16h 18m 41.s53
Berlim	21h06m	41.56	— 0.03	—	+ 0.03	56
Anapolis	24h00m	40.68	— 0.02	—	+ 0.90	56
		SOMA 3.83	— 0.06	—	+ 0.88	165
MÉDIA		16h 18m 41.s28	— 0.s02	—	+ 0.s29	16h 18m 41.s55

CALCULO DA MARCHA:

Recepção das 21^h

Calculo do erro das recepções

V_s	V''	V''^2	ERRO MÉDIO DA MÉDIA
+ 0.02	+ 0.30	0.0900	
- 0.01	- 0.15	0.0225	
- 0.01	- 0.15	0.0225	
SOMA		0.1350	

$\Sigma = \pm \sqrt{\frac{0,135}{6}}$
 $= \pm 0'.'1$

$$\delta t = \frac{+0^s89}{3} = +, 0,s30$$

ERRO MÉDIO DA MÉDIA

$$\Sigma = \pm \sqrt{\frac{0,135}{6}} = + 0,1'1$$

DETERMINAÇÃO DO AZIMUTE DA BASE GEODESICA EM PARIQUERA - ASSÚ, PELO METODO DAS CIRCUM - ELONGAÇÕES.

No posto de Observação para o marco A — Sul — no alinhamento da base.

Observador — *J. O. Quintão*

Auxiliar — *Thales Guimarães*

COORDENADAS DO POSTO :

$\varphi = - 24^\circ 42' 47.^{\prime\prime}8$ S

$\lambda = 3^h 11^m 31.^s79$ W. Gr.

DETERMINAÇÃO DOS ESTADOS DO CRONOMETRO AS 21h T. L. nos dias 4,5 e 14 PARA DETERMINAÇÃO DO AZIMUTE.

Dia 4 de Julho :

Estado para Gr.: — $3^h 11^m 07.^s00$

Longitude : — 3 11 31.79

$$\Delta T_{21}^h = -0 24.^s79$$

Dia 5 de Julho :

Estado para Gr.: — $3^h 11^m 13.^s13$

Longitude : — 3 11 31.79

$$\Delta T_{21}^h = - 18.^s66$$

** Dia 14 de Julho :*

Estado para Gr.: — $3^h 12^m 05.^s10$

Longitude : — 3 11 31.79

$$\Delta T_{21}^h = + 0^m 33.^s31$$

OBSERVAÇÕES DE 4 DE JULHO DE 1940

Estrela : ε Argus Gr. 1.74 AR = 8^h 21^m 15.^s95 δ = — 59° 19' 18'.3

ΔT_{21h} = 24^s δt = + 0.25 ΔT = — 25.^s4 ás 13^h18^m.

H = 4^h 56^m 37.^s34 Ts (na elong.) = 13^h 17^m 53.^s3 Az (calcul.) = 34° 10' 14'.2

M = 0.50

TEMPO CRONOMETRICO	ANGULOS LIDOS	ANGULO HORARIO	m	M m			
13 ^h 13 ^m 30 ^s	34° 09' 21'.0	— 4 ^m 48. ^s 6	45'.4	22'.7	34° 09' 43'.7		Luneta diréta
14 30	33 . 0	— 3 48 . 6	28 . 5	14 . 2		7'.2	
15 30	39'.0	— 2 48 . 6	15 . 5	7 . 7		6 . 6	
16 30	44 . 0	— 1 48 . 6	6 . 4	3 . 2		7 . 2	
17 00	47 . 0	— 1 18 . 6	3 . 4	1 . 7		8 . 7	34° 09' 46'.7
13 ^h 19 ^m 00 ^s	214° 09' 50 . 0	+ 0 41 . 4	0 . 9	0 . 5	214° 09' 50'.4		Luneta Invertida
19 30	52 . 0	+ 1 11 . 4	2 . 8	1 . 4		3 . 4	
20 30	48 . 0	+ 2 11 . 4	9 . 4	4 . 7		2 . 7	
21 30	42 . 0	+ 3 11 . 4	20 . 0	10 . 0		2 . 0	
22 30	35 . 0	+ 4 11 . 4	34 . 5	17 . 2		2 . 2	214° 09' 52''.2

Média : 34° 09' 49'.4

Estrela : β ARGUS Gr. 1,80 AR = $9^{\text{h}} 12^{\text{m}} 31.^{\text{s}}62$ $\delta = -69^{\circ} 28' 37.^{\prime\prime}8$

$\Delta T_{21^{\text{h}}} = -24^{\text{s}}8$ $\delta t = +0.25$ $\Delta T = -25^{\text{s}}1$ ás $14^{\text{h}} 33^{\text{m}}$

$H = 5^{\text{h}} 20^{\text{m}} 19.^{\text{s}}10$ Ts (na elong.) = $14^{\text{h}} 32^{\text{m}} 50.^{\text{s}}7$ Az (calcul.) = $22^{\circ} 42' 04.^{\prime\prime}7$

M = 0.36

TEMPO CRONOMETRICO	ANGULOS LIDOS	ANGULO HORARIO	m	M m		
14 ^h 30 ^m 00 ^s	22° 41' 31.^{\prime\prime}0	— 3 ^m 15.^{\text{s}}9	20'.9	7.^{\prime\prime}2	22° 41' 38.^{\prime\prime}2	Luneta diréta
31 00	37	— 2 15.9	10 . 0	3 . 5	40 . 5	
32 00	37	— 1 15.9	3 . 1	1 . 1	38 . 1	
32 30	42	— 0 45.9	1 . 1	0 . 4	42 . 4	22° 41' 39.^{\prime\prime}8
<hr/>						
14 ^h 34 ^m 30 ^s	202° 41' 45''	+ 1 14.1	3 . 0	1 . 1	202° 41' 46.^{\prime\prime}1	Luneta invertida.
35 00	46	+ 1 34.1	5 . 9	2 . 1	48 . 1	
36 00	43	+ 2 34.1	14 . 7	5 . 2	48 . 2	
37 00	40	+ 3 34.1	27 . 4	9 . 7	49 . 7	202° 41' 48.^{\prime\prime}1

Média : $22^{\circ} 41' 44.^{\prime\prime}0$

Visadas para o marco A — Sul.

Posição direta : $336^{\circ} 33' 35.^{\prime\prime}0$

7
9
6
5
<hr/>
$336^{\circ} 33' 36.^{\prime\prime}8$

Posição inversa : $156^{\circ} 33' 28.^{\prime\prime}0$

9 . 0
8 . 5
30 . 0
0 . 0
<hr/>
$156^{\circ} 33' 29.^{\prime\prime}1$

Média das leituras : $336^{\circ} 33' 32.^{\prime\prime}7$

OBSERVAÇÕES DE 5 DE JULHO DE 1940

Estrela : β VOLANTIS Gr. 3.7 AR = 8^h 25^m 03.^s66 δ = — 65° 56' 32'.1

ΔT_{21} = — 18.^s7 δt = + 0.^s25 ΔT = — 18.^s0 ás 13^h38^m

H = 5^h 12^m 34.^s42 Ts (na elong.) = 13^h 37^m 38.^s08 Az (calc.) = 26 39' 50'.6

M = 0.42

TEMPO CRONOMETRICO	ANGULOS LIDOS	ANGULO HORARIO	m	M m			
13h 33m 30s	26° 38' 55	— 4m 26. ^s 1	38'.6	16'.2	26° 39' 11'.2		Luneta diréta
34 30	39 02	— 3 26.1	23 . 2	9 . 7		11 . 7	
35 30	10	— 2 26.1	11 . 7	4 . 9		14 . 9	
36 30	09	— 1 26.1	4 . 0	1 . 7		10 . 7	
37 00	13	— 0 56.1	1 . 7	0 . 7	13 . 7	26° 39' 12'.4	
13h 39m 00s	206° 39' 14''	+ 1m 03. ^s 9	2'.2	0 . 9	206° 39' 14'.9		Luneta invertida
39 39 30	10	+ 1 33.9	4 . 8	2 . 0		12 . 0	
40 30	38 08	+ 2 33.9	12 . 9	5 . 4		13 . 4	
41 30	04	+ 3 33.9	25 . 0	11 . 0		15 . 0	
42 30	59	+ 4 33.9	40 . 9	17 . 0	16 . 0	206° 39' 14'.3	

M é d i a : 26° 39' 13'.4

Visadas para o marco A — Sul.

Posição diréta : 336° 33' 20'.0
19 . 5
18 . 0
21 . 0
—————
336° 33' 19'.6

Posição inversa : 156° 33' 16'.0
13 . 0
14 . 0
15 . 0
—————
156° 33' 14'.5

Média das leituras : 336° 33' 17'.0

OBSERVAÇÕES DE 14 DE JULHO DE 1940

Estrela: i_2 SCORPII Gr. 3.0 AR = $17^h\ 43^m\ 27.^s46$ $\delta = -40^\circ\ 06' 14.^s9$

$\Delta T_{21}^h = +33.^s3$ $\delta t = +0.^s30$ $\Delta T = +32.^s5$ ás $13^h\ 56^m$

$H = 3^h\ 47^m\ 30.^s16$ Ts (na elong.) = $13^h\ 55^m\ 57.^s3$ Az (calc.) = $302^\circ\ 38' 57.^s1$

M = 0.64

TEMPO CRONOMETRICO	ANGULOS LIDOS	ANGULO HORARIO	m	M m			
13h 51m 30s	302° 38' 49''	— 3m 54.88	30'.1	19.'.6	302° 38 29 .4	Luneta	
52 30	41	— 2 54.8	16 .7	10 .8	30 .2	direta	
53 30	36	— 1 54.8	7 .2	4 .7	31 .3		
54 30	29	— 0 54.8	1 .6	1 .0	28 .0	302° 38' 29.''2	
13h 56m 30s	122° 38' 46''	+ 1m 05.s2	2'.3	1'.5	122° 38' 44'.5	Luneta	
57 30	50	+ 2 05.2	8 .5	5 .5	44 .5	invertida	
58 30	56	+ 3 05.2	18 .7	12 .1	43 .9		
59 30	39 02	+ 4 05.2	32 .8	21 .3	40 .7		

Média: $302^\circ\ 38' 36.^s3$

Estrela : β ARGUS Gr. 1.8 AR = $9^{\text{h}} 12^{\text{m}} 31.^{\text{s}}32$ $\delta = -69^{\circ} 28' 35.^{\prime\prime}1$

$\Delta T_{21^{\text{h}}} = +33.^{\text{s}}3$ $\delta t = +0.^{\text{s}}30$ $\Delta T = 32.^{\text{s}}7$ ás $13^{\text{h}} 55^{\text{m}}$

$H = 5^{\text{h}} 20^{\text{m}} 18.^{\text{s}}67$ Ts (na elong.) = $14^{\text{h}} 32^{\text{m}} 50^{\text{s}}$ Az (calc.) = $22^{\circ} 42' 07.^{\prime\prime}7$

M = 0.365

TEMPO CRONOMETRICO	ANGULOS LIDOS	ANGULO HORARIO	m	M m			
14h 28 ^m 30s	22° 41' 40''	— 3m 57. ^s 3	30'.7	11'.2	22° 41' 51'.2		Luneta diréta
29 30	43	— 2 57.3	17 . 1	6 . 2		49 . 2	
30 30	46	— 1 57.3	7 . 5	2 . 7		48 . 7	
31 30	49	— 0 57.3	1 . 8	0 . 7		49 . 7	22° 41' 49'.7
<hr/>							
33° 33' 30''	202° 41' 54''	+ 1m 02. ^s 7	2'.1	0'.7	202° 41' 54'.7		Luneta invertida
34 30	50	+ 2 02.7	8 . 2	3 . 0		53 . 0	
35 30	46	+ 3 02.7	18 . 2	6 . 2		52 . 2	
36 30	40	+ 4 02.7	32 . 1	11 . 6		51 . 6	202° 41' 52'.9

Média : $22^{\circ} 41' 51'.3$

Visadas para o marco A — Sul.

Posição direta : $336^{\circ} 33' 39'.4$
 40 . 5
 41 . 0
 41 . 5

 336° 33' 40'.6

Posição inversa : $156^{\circ} 33' 33'.0$
 33' 6
 32 . 0
 32 . 0

 156° 33' 32'.6

Média das leituras : $336^{\circ} 33' 36'.6$

RESULTADO GERAL

DATA	ESTRELAS	DIFERENÇA DE AZIMUTE CALC. DO OBS.	AZIMUTE LIDO PARA O MARCO A	AZIMUTE CAL- CULADO PARA O MARCO A	V	v ²
4/7/940	ε ARGUS	+ 0' 24'.8	336° 33' 32'.7	336° 33' 57'.5	-2'.4	5'.76
„	β ARGUS	+ 0 20 .7	32 .7	53 .4	+1 .7	2'.89
5/7/940	β VOLANTIS	+ 0 37 .2	17 .0	54 .2	+0 .9	0.81
14/7/940	i ₂ SCORPII	+ 0 20 .8	36 .6	57 .4	-2 .3	5 .29
„	β ARGUS	+ 0 16 .4	36 .6	53 .0	+2 .1	4 .41

M é d i a : 336° 33' 55'.1

$$\sum_v^2 = 19.16$$

Valôr final : 336° 33' 55'.1 ± 1'.0; e = ± \sqrt{\frac{19.16}{4x5}} = ± 0'.97

OBSERV. — O nível do cavalete não pôde ser utilizado devido à imperfeita adaptabilidade ao teodolito.

CALCULO DO TRANSPORTE DAS COORDENADAS
DO POSTO DE OBSERVAÇÃO AO MARCO A-SUL.

Coordenadas do posto :

$$\varphi = 24^\circ 42' 47''.8 \pm 0''.2 \text{ S}$$

$$\lambda = 47^\circ 52' 56''.9 \pm 0''.3 \text{ W.G.}$$

Azimûte : $336^\circ 33' 17''.0 \pm 1''.0$ a contar do Sul

Distancia : 889^{mts}0 do marco A.

$$-\Delta\varphi = \varphi - \varphi' = B_s \cos Z + C s^2 \sin^2 Z + D (\delta\varphi)^2 - E h s^2 \sin^2 Z$$

$$\Delta\lambda = \lambda' - \lambda = A's \sin Z \sec\varphi'$$

$$-\Delta Z = (Z \pm 180) - Z' = \Delta\lambda \sin \varphi_m \sec \frac{\Delta\varphi}{2} + F (\Delta L)$$

$$-\Delta\varphi = 26''.5$$

$$\Delta\lambda = 12''.6$$

$$-\Delta Z = -5''.0$$

COORDENADAS DO MARCO A — Sul —

$$Latitude : 24^\circ 43' 14''.3 \pm 0''.2 \text{ S}$$

$$Longitude : 47^\circ 52' 44''.3 \pm 0''.3 \text{ W.G.}$$

Azimute de A para B : $156^\circ 33' 12''.0 \pm 1''.0$ a contar do Sul.

IV

Retas de Altura

A titulo de curiosidade fizemos a determinação das coordenadas geograficas do posto de observação, da mesma base geodésica de Paríquera-Assú, com o objetivo de comparar os resultados obtidos entre o método classico para a determinação da latitude e longitude com aqueles determinados pelo processo das *Retas de Altura*.

Antes de iniciarmos os trabalhos, estudámos a possibilidade do emprego do prisma "ASTROLABIO" no Teodolito WILD T 3, tendo-se notado que a adaptação desse prisma não oferece muita segurança quanto ao dispositivo mecanico. Além disso, tínhamos o horizonte de mercurio em constante movimento devido á ação do vento, o que causava seria dificuldade na observação do momento preciso da passagem das duas imagens, a diréta e a refletida.

Outra dificuldade que tambem se apresentou foi a questão da rapida formação da nata sobre a superficie do espelho de mercurio ; diante desses contratemplos resolvemos o emprego do teodolito com a luneta fixa na posição de distancia zenital 30°, rigorosamente nivelado ; desse modo tivemos 5 tops para a passagem da imagem de cada estrela pelos reticulos do teodolito, o que nos oferecia maior segurança na tomada do tempo.

Dia 14 de Julho de 1940

Ts em Gr. ás Oh T.C.
Longitude estimada do lugar

19h 30m 46.s65
— 3 11 31.10

Ts estimado, no lugar:

Ts do cronometro ás Oh T.C.Gr.

16h 19m 15.s55
16 18 41.55

Estado estimado do cron. ás 21h T.L.
Latitude estimada

+ 0m 34.s00
= 24° 42' 40'' S

Numeros	1	2	3	4	5	6
Nome da estrela	η SERPENTIS	π SAGITARII	σ LIBRAE	ϕ^2 LUPI	ζ OPHIUCHI	α SCORPII
Declinação :	- 2° 54' 44''.5	-21° 06' 59''.5	-25° 02' 58''.0	-36° 38' 50''.7	-10° 26' 45''.05	-26° 18' 01''.6
Passagem nos fios	1.º F 2.º F 3.º F 4.º F 5.º F	16h 51m 15.s0 37 : 9 52 00 : 8 24 : 0 46 : 9	16h 55m 23.s4 40 : 3 57 : 0 56 13 : 4 30 : 0	17h 11m 12.s0 12 29 : 0 46 : 1 13 02 : 7 19 : 4	17h 27m 15.s0 34 : 7 54 : 2 28 13 : 7 33 : 0	18h 37m 54.s3 38 11 : 0 37 : 9 45 : 0 39 02 : 1
Média T	16h 52m 00.s92 + 0.17 + 0 34.00	16h 55m 56.s82 + 0 .18 + 0 34.00	17h 12m 45.s84 + 0.27 + 0 34.00	17h 27m 54.s12 + 0.35 + 0 34.00	18h 24m 40.s37 + 0.63 + 34.00	18h 24m 40.s37 + 0.80 + 34.00
Marcha : $(T - T_{SR}) \sigma t$	16h 52m 35.s09 18 18 15.52	16h 56m 31.s00 19 06 15.44	17h 13m 20.s11 15 00 36.19	17h 28m 28.s47 15 19 22.52	18h 25m 15.s00 16 33 54.29	18h 39m 02.s86 16 25 47.01
Soma AR						

Observado e calculado por J. O. Quintão

Numeros	1	2	3	4	5	6
Nome da estrela	η SERPENTIS	π SAGITARII	σ LIBRAE	φ^2 LUPI	ζ OPHIUCHI	α SCORPII
Angulo horario : H ^h H°	-1 ^h 25 ^m .40 ^s 43 21° 25' .45	- 2 ^h 09 ^m 44. ^s 44 -32° 26' .6	+ 2 ^h 12 ^m 43 ^s .92 +33° 10' 58'.8	+ 2h 09m05s. 95 +32° 16' 29'.25	+ 1h 51m20s. 71 +27° 50' 10'.65	+2h 13m15s. 85 +33° 18' 57'.75
lg. cos. H°	1.9689209	1.9263419	1.9226864	1.9271113	1.946925	1.9220262
lg. cos. δ	1.9994387	1.9698116	1.9571008	1.9043519	1.9927420	1.9525420
lg. cos. φ	1.9582901	1.9582901	1.9582901	1.9582901	1.9582901	1.9582901
Soma : lg. N ₁	1.9266497 0.8445973	1.8544436 0.7152265	1.8380773 0.6887750	1.7897553 0.61624486	1.8976246 0.7899954	1.8328583 0.6805473
lg. sen δ	2.7059355	1.5566232	1.6267547	1.77589936	1.2584125	1.6464805
lg. sen φ	1.6212212	1.6212212	1.6212212	1.6212212	1.6212212	1.6212212
Soma : lg. N ₂	2.3271567 0.0212401	1.1778444 0.15060676	1.2479759 0.17700106	1.3971148 0.2495254	2.8796337 0.0757938	1.2677017 0.1852258
N ₁ + N ₂	0.8658374	0.8658333	0.8657761	0.8657703	0.8657894	0.8657731
Dist. Zen. calc.: ζ	30° 01' 17'.6 30 01 50 .0	30° 01' 19'.0 30 01 50 .0	30° 01' 42'.9 30 01 50 .0	30° 01' 45'.25 30 01 50 .00	30° 01' 37'.8 30 01 50 .0	30° 01' 44'.1 30 01 50.0
Dist. Zen. observ. ζ						
Diferença : ζ - ζ'	- 32'.4 226° 43'	- 30'.8 271° 19'	- 0' 07'.1 82° 13'	- 04'.75 58° 54'	- 12'.2 113° 25'	- 5'.9 79° 42'
Azimute lido						

Aplicação do Método dos Minimos quadrados

Observado e calculado por *J. O. Quintão*

$$r - \text{ap.} \cdot \sin A - \Delta\varphi \cos A - (Z - Z') = V \quad (1)$$

Equação de erros das rétas de altura em que V representa o resíduo total da observação ; r o raio da circunferencia correspondente a valores de impossivel determinação, figurando entre eles a precisão do nível do circulo vertical, a aproximação de leitura do limbo do mesmo circulo, o valor exato da refração atmosférica e a determinação rigorosa do Zeni instrumental ; $\Delta\varphi$ e ap as correções de latitude e apartamento ao ponto em que foram dadas as coordenadas estimadas

Sabemos ainda mais que $V = -\delta Z + \sin A \cos \varphi (\Delta)T$ isto é, os resíduos em distancia zenital crescem em verdadeira grandeza, que no caso da aplicação do teodolito não só são diversas as causas como tambem os seus valores são mais variaveis. Os resíduos da hora ΔT se propagam de acordo com os valores de $\sin A$, porem tornando-se difícil determinar o valôr do peso em função de $\sin A$, por não ser possivel estabelecer a lei da apreciação de tomada do tempo nas passagens dos fios em diferentes posições azimutais, crescendo a imprecisão quanto mais se aproximar do meridiano.

Na aplicação do método não foi atribuido peso ás equações pela impossibilidade de sua determinação, simplificando assim a sua aplicação

Fazendo a o coeficiente de r , $b = -\sin A$ e $c = -\cos A$

e $V_d = Z - Z'$, temos a equação :

$$a \cdot r + b \cdot \text{ap} + c \cdot \Delta\varphi - d = V.$$

EQUAÇÕES DE CONDIÇÃO

N.ºs	Azimute	a	b	c	-d	-s
1	226° 43'	1	+0,728	+0,686	+32,4	-34,814
2	271 19	1	+0,999	-0,230	+30,8	-32,569
3	82 13	1	-0,991	-0,135	+ 7,1	- 6,974
4	—	—	—	—	—	—
5	113 25	1	-0,918	+0,397	+12,2	12,679
6	79 42	1	-0,984	-0,179	+ 5,9	5,737

EQUAÇÕES NORMAIS

	a]	b]	c]	d]	-s]	Prova
[a]	5	- 1,166	+ 0,539	+ 88,400	- 92,773	0,000
[b]		+ 4,321	+ 0,215	+ 30,315	- 33,685	+ 0,000
[c]			+ 0,731	+ 17,971	- 19,457	- 0,001
[d]				+ 2,232,460	- 2,369,146	+ 0,000
[s]					+ 2,515,061	+ 0,000

RESOLUÇÃO DAS EQUAÇÕES NORMAIS

1.^a REDUÇÃO

	a]	b]	c]	d]	-s]	Prova	
[a]	5	- 1,166	+ 0,539	+ 88,400	- 92,773	+ 0.000	$\frac{[ab]}{[aa]} = + 0.233$
[b]		+ 4,321	+ 0,215	+ 30,315	- 33,685		$\frac{[aa]}{[aa]}$
[c]		- 0,272	+ 0,126	+ 20,597	- 21,616	+ 0.001	$\frac{[ac]}{[aa]} = - 0.108$
[d]			+ 0,731	+ 17,971	- 19,457	+ 0.000	$\frac{[ad]}{[aa]} = - 17,68$
[s]			- 0,058	- 9,547	+ 10,019		$\frac{[as]}{[aa]} = + 18,555$
				+ 2,232,460	- 2,369,146		
				- 1,562,912	+ 1,640,227		
					- 1,721,403		

2.^a REDUÇÃO

	b1]	c1]	d1]	s1]	Prova	
[b]	+ 4,049	+ 0,341	+ 50,912	- 55,301	- 0,001	$\frac{[bc1]}{[bb1]} = - \frac{+0,341}{+4,049} = -0,0842$
[c]		+ 0,673	+ 8,424	- 9,438	0,000	
[d]		- 0,029	- 4,288	+ 4,656		$\frac{[bd1]}{[bb1]} = - \frac{+50,912}{+ 4,049} = -12,574$
[s]			+ 669,548	- 728,919	- 0,035	
			- 640,167	- 695,354	+ 0,000	$\frac{[bs1]}{[bb1]} = - \frac{-55,301}{+ 4,049} = +13,658$
				+ 793,658	+ 0,000	
				- 755,301		

3.^a REDUÇÃO

	c2]	d2]	s2]	Prova	
[c]	+ 0,644	+ 4,136	— 4,782	0,000	$\frac{[cd2]}{[cc2]} = \frac{+4.136}{+0,644} = -6,422$
[d]		— 29,381	— 33,565	+ 0,048	
[s]		— 26,561	+ 30,710		$\frac{[cs2]}{[cc2]} = \frac{-4.782}{+0,677} = +7,5245$
			+ 38,357	+ 0,010	
			— 35,506		

4.^a REDUÇÃO

		d3]	s3]	Prova	
[d]		+ 2,820	— 2,855	— 0,035	
[s]			+ 2,851	— 0,004	

$$\Delta\varphi = \frac{-4,136}{+0,644} = -6''42$$

$$ap = \frac{-50,912 - 0,341 (-6,42)}{+4,049} = -12'.03$$

$$r = \frac{-88,4 - 0,539 (-6,42) + 1,166 (-12,06)}{+5} = -19'.8$$

RETAS DE ALTURA a 60°

determinadas em Paríquera-Assú com a aplicação do Teodolito Zeiss II — 14 de Julho de 1940. Coordenadas estimadas: $\varphi = -24^{\circ} 42' 40''$ e $\lambda = -3h 11m 31s.10$

Calculo longitude: Estado estimado:

$$\text{Correção ao Estado: } \frac{-12.03}{15 \cos \psi} = +0^m 34.s00 \\ - 0.s88$$

Estado verdadeiro do cron. ás O^h T. C. em Gr. + 0m33.s12

Hora sideral do cron. ás O^h T. C. em Gr. 16h 18m 41.s55

Ts local ás Oh T.C. em Gr. 16 19 14.67

Ts em Gr. ás Oh T. C. 19 30 46.65

— 3 11 31.98

ou $-47^{\circ} 52' 59''$

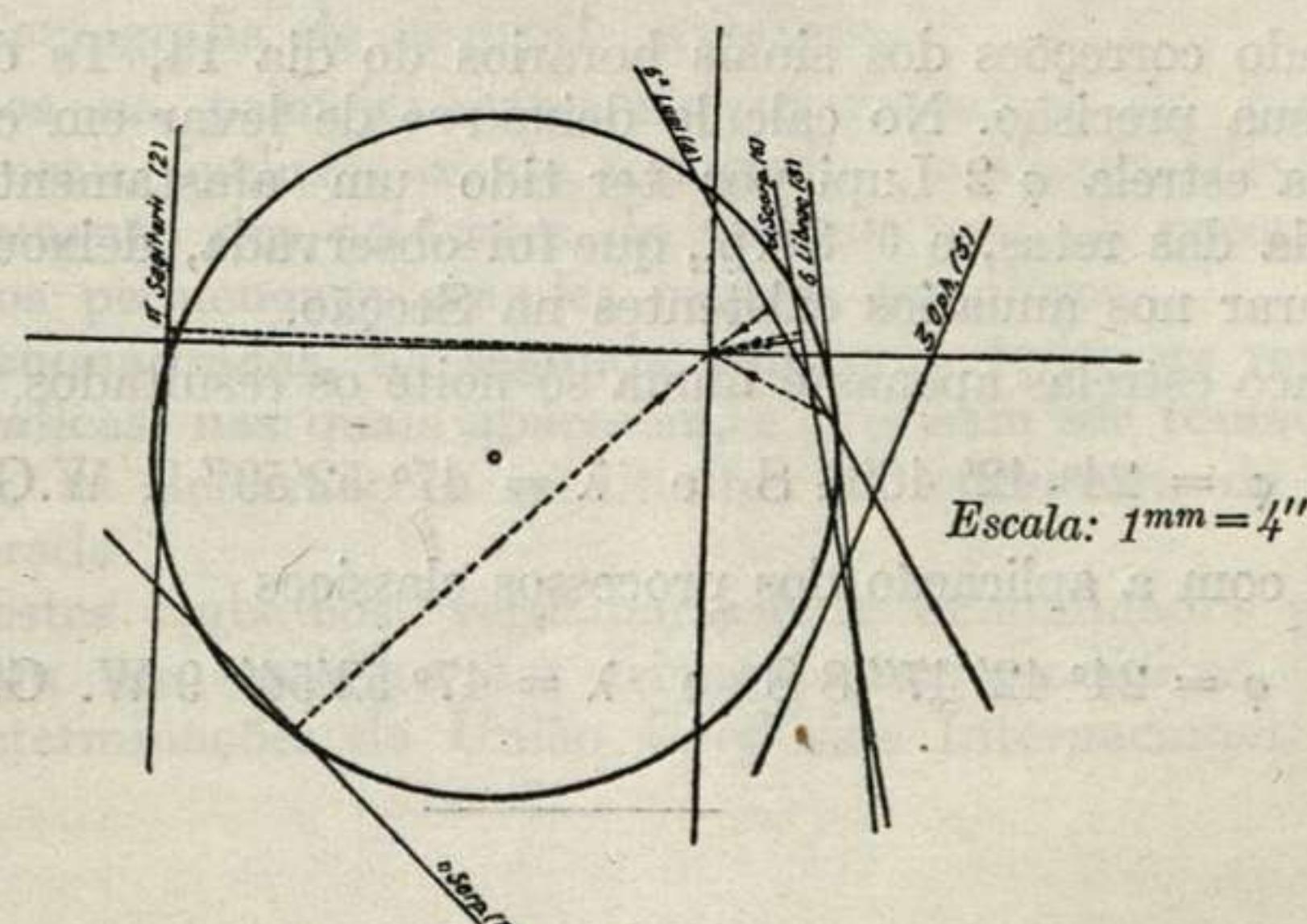
Correção da aberração diurna + 0'.3

Longitude do ponto — $47^{\circ} 52' 59''.4$
W. G.

Calculo da latitude Latitude estimada — $24^{\circ} 42' 40''.0$

Correção de latitude — 6.4

Latitude do ponto — $24^{\circ} 42' 46''.4$



DETERMINAÇÃO DOS RESIDUOS

	ar	+	b.ap	+	c $\Delta\phi$	-	d	=	V	[vv]
1	—	19,80	—	8,78	—	4,40	+	32,40	=	0',58 0.3364
2	—	19,80	—	12,04	+	1,47	+	30,80	=	+ 0',43 0.1849
3	—	19,80	+	11,95	+	0,87	+	7,10	=	+ 0',12 0.0144
5	—	19,80	+	11,07	—	2,55	+	12,20	=	+ 0',92 0.8464
6	—	19,80	+	11,86	+	1,15	+	5,90	=	— 0',89 0.7921
									[v]=0	2.1742

ERROS MEDIOS :

$$\text{Erro medio de unidade de peso } m = \pm \sqrt{\frac{[vv]}{n-3}} = \pm \sqrt{\frac{2.1742}{5-3}} = + 1''04$$

$$mr = \pm m \sqrt{\frac{\Delta r}{\Delta_1}} \quad map = \pm m \sqrt{\frac{\Delta ap}{\Delta_2}} \quad m\phi = \pm m \sqrt{\frac{\Delta \phi}{\Delta'}}$$

$$\Delta_1 = 13,041 \quad \Delta r = 3,112 \quad mr = \pm 0 '' 5$$

$$\Delta_2 = 12,826 \quad \Delta ap = 3,364 \quad map = \pm 0 '' 5$$

$$\Delta' = 12,487 \quad \Delta \phi = 20,245 \quad m\phi = \pm 1 '' 3$$

O B S E R V A Ç Ã O

Não tendo correções dos sinais horarios do dia 14, Ts deixa de ter maior garantia na sua precisão. No calculo deixou-se de levar em consideração a reta de altura da estrela φ 2 Luti por ter tido um afastamento pronunciado da posição media das retas, e θ' Serp., que foi observada, deixou de ser calculada por não figurar nos anuarios existentes na Secção.

Com cinco estrelas apenas e numa só noite os resultados foram :

$$\phi = 24^\circ 42' 46''4 \text{ S} \quad \text{e} \quad \lambda = 47^\circ 52'59'' 4 \text{ W.G.}$$

e os obtidos com a aplicação dos processos classicos

$$\phi = 24^\circ 42' 47'' 8 \text{ S} \quad \text{e} \quad \lambda = 47^\circ 52'56'' 9 \text{ W. G.}$$

V

Considerações sobre escalas

A escala dos trabalhos cartográficos, para a representação de grandes e pequenas zonas de um território, é assunto que merece certas considerações de ordem técnica.

A estreita ligação que existe entre a execução de um serviço e a sua representação gráfica é o que determina a própria escala dessa representação.

Nos levantamentos cadastrais de zonas urbanas, o rigôr das medidas é diretamente proporcional ao valôr atribuído às propriedades; daí a necessidade das representações em escalas grandes, para que os mínimos detalhes possam ser apreciados convenientemente.

Os cadastros urbanos, e até mesmo os cadastros rurais, são executados em limitadas superfícies de terreno cuja relatividade para a superfície do elipsóide, pôde-se dizer nula. Portanto, obrigatoriamente, tem que ser executado tendo por base uma triangulação plana, isto é, seria irrisório pretender-se levar em consideração a curvatura da superfície da terra.

A representação cartográfica, geralmente, é feita em folhas quando a extensão é grande, porém, sempre subordinada à projeção ortogonal plana.

De acordo com o tipo de projeção aconselhável, segundo a própria natureza do trabalho cartográfico, dividimos estes em duas categorias, bem distintas :

I — Cartografia de projeção ortogonal plana.

II — Cartografia de projeção geodésica.

Reunimos na primeira categoria os trabalhos de cadastros urbanos e rurais, inclusos os de topografia detalhada, destinadas ao aproveitamento dos acidentes do terreno para as necessidades humanas, dos pequenos e grandes centros populosos.

Ficam enquadradas, na segunda categoria, todas as representações geográficas, nas quais aparecem, e precisam ser tomadas em consideração, as deformações resultantes da curvatura da superfície considerada.

Todos estes trabalhos, verdadeiramente denominados geográficos precisam ser apoiados em triangulações geodésicas, obedecendo às determinações da União Geodésica Internacional.

Para os trabalhos da primeira categoria, as medições dirétas são as recomendáveis; a aerofotogrametria tem a sua aplicação racional não porque aumente o gráu de precisão deles, mas, porque contribue para a riqueza de detalhes, suprindo a impossibilidade dos bons topógrafos de registrar a totalidade das minúcias da zona em que operam.

Para os trabalhos da segunda categoria, as medições indirétas dão melhores resultados e contribuem para o maior rendimento dos serviços.

Nestes a aerofotogrametria, apenas, poderá servir como subsídio para o levantamento das zonas de difícil penetração e cobertas de matas.

O quadro seguinte dá a indicação das escalas mais adaptáveis aos trabalhos cartográficos, segundo as suas naturezas.

E S C A L A S

TRABALHOS CARTOGRAFICOS

Projeção Ortogonal Plana	Máximo	Mínimo
Cadastrados urbanos	—	1:2.000
Cadastrados rurais	1:2.000	1:10.000
Topografia detalhada	1:10.000	1:20.000
Projeção Geodésica		
Topografia geral	1:25.000	1:100.000
Mapas geográficos detalhados	1:100.000	1:500.000
Mapas geográficos informativos	1:500.000	—

Até o presente, tratamos, sómente da planimetria; vejamos a representação altimétrica cabível nesses diversos tipos de cartas.

Nos cadastrados urbanos, cuja planimetria vai até 1:2.000, as curvas de nível, no máximo, devem ir até a equidistância vertical de 2 metros.

Nos cadastrados rurais, a representação altimétrica deve ser feita com curvas de nível de 5 ou 10 metros, de equidistância conforme os acidentes do terreno.

Nas topografias detalhadas devem ser empregadas curvas de nível de 10 ou 20 metros, da mesma natureza, acima indicada.

Nas representações de topografia geral, cuja escala planimétrica vai de 1:25.000 até 1:100.000, devem ser empregadas as curvas de nível, de 20 ou 25 metros de equidistância altimétrica.

Os mapas geográficos detalhados, da escala inferior a 1:100.000, raríssimas vezes representam a altimetria; quando isto acontece, geralmente, empregam-se curvas de 50 metros de equidistância vertical.

São essas as escalas mais cômodas e usuais nas representações cartográficas, dos trabalhos acima mencionados.

Composto e impresso por
SALLES OLIVEIRA & CIA. LTDA.
TIPOGRAFIA SIQUEIRA
SÃO PAULO
1941

ACT AND STATEMENT OF
AMERICAN ANGLO
OIL CO.



MCD 2018