

全國測繪科學技術經驗交流會議

# 資料選編

## 三角測量平差

測繪出版社

卷之三

詩  
序  
賦  
詠

賦  
詠  
賦  
詠

賦  
詠  
賦  
詠

## 出 版 說 明

一九五九年二月在武汉召开的全国测繪科学技术經驗交流会議，广泛地交流了各方面的先进經驗和技术革新成就。为供全国测繪工作者学习先进經驗的参考，今由大会秘书处組成編輯委員会，按专业編选汇集，予以出版。

本册介紹了：（1）我国中部地区一等三角鎖整体平差的情况；（2）三角測量按条件観測平差，改进三角网平差方法的一些論述，以及在平差計算中的某些簡化办法；（3）改进三角网按間接観測平差的經驗；（4）应用阿涅尔平差法的經驗。

为加快出版时间，本資料选編由测繪、建筑工程、水利电力、煤炭工业等四个出版社协作出版。

# 目 录

## 第一节 一等三角锁的整体平差

- 我国中部地区一等三角锁整体平差初步介绍 .....  
..... 国家测繪总局西安分局大地計算室 (3)

## 第二节 三角网按条件观测平差

- 一、大规模三角网之平差 (摘要) ..... 长江流域规划办公室 (17)  
 二、逐一分组平差法 ..... 建筑工程部中南综合勘察分院 (18)  
 三、测量平差计算方法的改进 ..... 建筑工程部第一工程局测量队 (31)  
 四、用真数列极条件和基线条件 ..... 建筑工程部第一工程局测量队 (53)  
 五、一、二等三角锁平差计算中的两点改进 .....  
..... 总参谋部测繪局第一大地計算队 (57)  
 六、简化大地四边形第一次角度改正数计算 .....  
..... 国家测繪总局西安分局大地計算室 (58)

## 第三节 三角网按间接观测平差

- 一、间接观测角平差 ..... 总参谋部测繪局第一大地計算队 (60)  
 二、大三峡三斗坪坝区二等网平差经验 ..... 长江流域规划办公室 (78)  
 三、不同投影带坐标平差方程式的处理 .....  
..... 总参谋部测繪局第一大地計算队 (79)  
 四、插点计算的简速方法 ..... 建筑工程部城市設計院测量室 (82)

## 第四节 阿涅尔平差法

- 阿涅尔平差方法的实用经验介绍 .....  
..... 建筑工程部城市設計院测量室 (86)

# 三角測量平差

## 第一 节

### 一等三角鎖的整体平差

我國中部地區一等三角鎖整体平差初步介紹

國家測繪總局西安分局大地計算室

由於我國一等三角測量已大量完成，同時各經濟部門急需精确的大地控制，以供測繪較大比例尺地形圖，而我國過去三角測量計算，除東部已平差的一等鎖外，主要仅为滿足中小比例尺測圖推算資用坐標，因此迫切需要對我國其余已完成的一等三角測量進行严密的處理。1958年，國家測繪總局西安分局大地計算室擔任了我國中部一等鎖整体平差的任務。由於缺乏經驗，人員水平較低，這一任務對大地計算室來說是比較艱鉅的，但在黨的領導和蘇聯專家幫助下，以及各兄弟單位的協助和同志們的積極努力下，終於順利的完成了任務。

平差工作原計劃於59年2月底完成，現已於59年1月中旬提前完成，共用32192天。

由於工作還沒有完全結束，有些資料還需整理，成果表和技術總結正在編寫中，這裡僅是作初步的介紹。

#### (一) 佈網情況

參加這次平差的一等鎖共有64個鎖段，它們由28個鎖環（閉合環）、1168個三角點（1044個鎖部點，124個基綫网点）所組成。鎖環編號自26至53，三角點編號自1692至2859，它們是續東

部已成三角鎖而編的。鎖系全長 15500 公里，分布在東經  $99^{\circ}$ — $116^{\circ}$ 、北緯  $22^{\circ}$ — $41^{\circ}$  之間。

三角鎖系的分布見圖 1。圖中雙綫代表東部已整體平差的鎖系，單綫代表這次平差的鎖系。鎖段交叉點（即基線網和起始邊

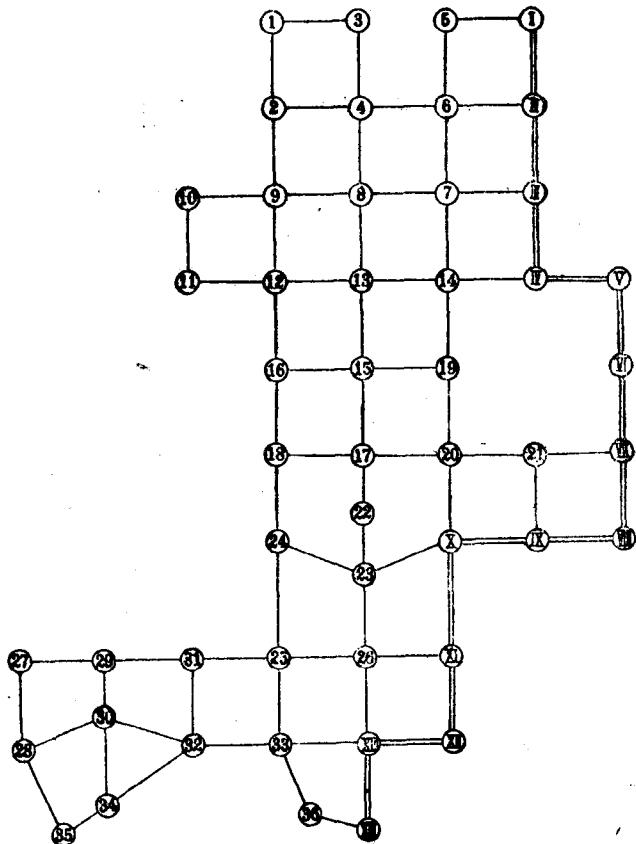


圖 1. 中部地區一等三角鎖系分布圖

的所在）的編號在已平差部分用羅馬數字，本次平差部分用阿拉伯數字。

三角網基本上是按照 1953 年所制定的全國大地布網計劃布設

的，分別由總參謀部測繪局、國家測繪總局、原地質部測繪局、黃河水利委員會勘測設計院、長江流域規劃辦公室於1954年至1958年施測（大部分是1956年至1957年完成的）。

各鎮段長度的統計如下：

250公里以下的鎮段共 30條，占47%；

250公里以上的鎮段共 34條，占53%；

300公里以上的鎮段共 10條，占16%。

鎮段平均長度為240公里，最短140公里，最长340公里。

鎮環長度自630公里至1390公里。

三角形邊長一般在20—40公里範圍內，最短邊13.8公里，最长邊70.4公里，邊長在50—60公里的也不少。

## （二）觀測情況

1. 基綫測量 基綫長度一般在6—10公里內，最短4.5公里，最长13.0公里。

基綫測量是按蘇聯1940年出版的“一、二等基綫測量細則”和1955年出版的“一、二、三、四等三角測量細則”進行的。量綫時採用了卡本特廠、蘇聯航空大地測量儀器廠、塞克來當廠和阿斯卡尼亞廠出品的24公尺或25公尺殷鋼基綫尺3—8根，按往返方向丈量的（陝縣是以3條25公尺基綫尺丈量的）。其中卡本特廠和蘇聯的基綫尺都是經過長期作業的，比較穩定；塞克來當廠的尺子一般都是新出廠的，還不夠穩定；阿斯卡尼亞廠基綫尺雖經過幾年作業，但它們的尺長還是不穩定的。

量綫中所使用的基綫尺一般于測後（年末收測時）送莫斯科基綫尺檢定室進行檢定，作為本年測後和翌年測前的檢定值。僅部分基綫尺一年檢定二次，亦有個別基綫尺僅有測後或測前一次室內檢定值。各基綫尺分別於1952—1957年在莫斯科用電熱法於 $+17^{\circ}$ 至 $+49^{\circ}$ 的範圍內測定了膨脹系數。部分基綫尺在1957年又對負溫進行了特殊的測定。新從法國購來的基綫尺，曾在巴黎進行了尺長和膨脹系數的檢定，在巴黎所檢定的膨脹系數是就同一爐鋼所製出的基綫尺檢定一個膨脹系數。

由于各基綫尺检定間隔时间較長（1—2年），同时有些基綫是用新尺丈量的，因此除部分基綫尺在一年內检定二次，变化較少外，其余各尺长变化都很大。一般二次室內检定值差都在70—80 $\mu$ 左右，有的甚至到100—200 $\mu$ ，个别有差至1200 $\mu$ 的。亦有同一付尺子都同符号增长 +121—+206 $\mu$ 。这样，对如何正确的来确定尺长，就产生了很大困难。为此我們除依据各室內检定值外，并利用各比尺資料、在同一时期內的量綫資料、依照各次检定值算出基綫长度的不同数据和原基綫測量技术总结等，进行綜合的全面分析，然后进行較合理的处理。大部分基綫都采用了二次室內检定值的中数作为量綫时的尺长，进行計算。虽然在两次检定之間尺长变化了70—80 $\mu$ ，但在1—2年这样长的时间內，要具体确定什么时间尺长发生了变化是很困难的。此外，有些基綫不得不用測前或測后的一次检定值进行計算，如图1中4，5，6各处的基綫。还有的基綫不得不用在北京野外检定場所比較的結果进行計算，如图1中33，36两处的基綫測量中有4条尺的尺长就是采用野外比較值，21，25，26等处也有这种情况。其中有一次的情况是这样的。 $N\!o$ 424基綫尺第一次室內检定是+2.430公厘，量第一条基綫时沒有什么变动，量第二条基綫时变为+2.503公厘，第三条基綫时变为+2.513公厘，第四条基綫时則开始縮短，而第二次室內检定为+2.344公厘。用各室內检定值去計算第二、三、四条基綫，各段长的差数大多数都超过4公厘 $\sqrt{K}$ ，有的甚至在十段中七段超限，这样就势必要用野外比尺的結果來計算，而这显然是不够合理的。

各基綫丈量的精度，根据  $E_1, E_2, E_3, E_4, E_5$  公式所算得之总誤差一般在1:1000 000至1:2000 000之間，最低为图1中15号基綫（折綫形），为1:650 000，最高为图1中的26号基綫，为1:2380 000。但是由于尺长的确定不一定完全正确，有些仅采用一次检定的結果，有些采用野外比尺的結果， $E_5$ 无法正确估算，因此基綫測量的实际精度，在这些基綫上可能远遜于上述数值。

在各基綫中我們認為較差的有5，33，36（图1）等基綫，

它們大部或全部是利用新基綫尺丈量的，而且仅采用一次检定值，或北京比尺值。21号基綫也較遜。

基綫网由单菱形或双菱形組成。由基綫网平差所求得的扩大边相对誤差是令人滿意的，一般都在1:600 000至1:800 000之間，有的甚至小于1:1000 000。最小的为26号基綫网，达1:1380 000，最大的为13号基綫网，达1:460 000。

**2.水平角觀測** 水平角觀測按苏联1939年一等三角測量細則，应用史賴伯全組合法进行。当使用苏联航空大地測量仪器厂出品之TT2''/6''大地經緯仪測角时，采用方向权数 $m \cdot n = 24(25)$ ；当使用威特T3經緯仪測角时，采用方向权数 $m \cdot n = 36(35)$ 。

双菱形基綫网的角度觀測按最适当权分配确定各角觀測的权数。使用TT2''/6''时，最少測回数等于6；使用威特T3时，最少測回数等于8。单菱形基綫网按简单綱要觀測，使用TT2''/6''时，1—3角測24測回，1—2和2—3角測6測回，使用T3时，二者分別为32和8測回。

原地質部測繪局所測的一等三角鎖中，1—2，1—3，3—4各鎖段（見图1編號，以下同）是按苏联1955年出版的一、二、三、四等三角測量細則觀測的。长江流域规划办公室所測的13—15，14—19两个鎖段的南半部分也是按上述細則觀測的。

鎖段中三角形閉合差的分布情况及总的測角中誤差列于表1。

三角形閉合差統計表

表1

三角形	三角形閉合差之分布					閉合差为正 个数	閉合差为负 个数	最大 閉合差	平均 閉合差	$\sqrt{\frac{w_w}{3n}}$
	0''—1''	1''—2''	2''—3''	3''以上	和					
总个数	1794	1269	433	91	1	819	624.76	975.767.67	-3.07 +2.92 +2.85 +2.81	0.78
%	70.7	24.1	5.1	0.1	45.7		54.3			$\pm 0.58$

分別按各鎮段的三角形閉合差所計算的測角中誤差，按使用不同儀器情況分別統計，列于表 2。

中部一等三角鎮測角中誤差統計

表 2

測角中誤差		$\pm 0''.3$	$\pm 0''.6$	$\pm 0''.7$ 以上	最 大	最 小	平*	合 計
測角儀器		$\pm 0''.3$	$\pm 0''.6$					
TT 2''/6''	鎮段數 (百分比)	17 73.9%	5 21.7%	1 4.4%	0''.71	0''.37	0''.54	23
T3	鎮段數 (百分比)	15 62.5%	8 33.3%	1 4.2%	0''.84	0''.35	0''.58	24
TT 2''/6'', T3 AY 2''/10'', OT-02	鎮段數 (百分比)	12 70.6%	4 23.5%	1 5.9%	0''.78	0''.30	0''.56	17
合 計	鎮段數 (百分比)	44 68.7%	17 26.6%	3 4.7%	0''.84	0''.30	0''.56	64

\* 平均是指算數平均值。

根据表 2 可以看出，約 69% 的鎮段的測角中誤差在  $\pm 0''.6$  以下，而超过  $\pm 0''.7$  的仅有 3 条鎮段，約占全鎮段数的 5%。測角中誤差最大的为  $\pm 0''.84$ ，最小的为  $\pm 0''.30$ 。这些数据說明，水平角觀測的質量一般是良好的。

用不同儀器觀測所得測角中誤差的平均数，在 TT 2''/6'' 为  $\pm 0''.54$ ，在 T3 为  $\pm 0''.58$ ，TT 2''/6'' 与 T3 混合使用时为  $\pm 0''.56$ 。由此可見，尽管用 T3 觀測时测回数較多，但所得結果的精度仍稍逊于 TT 2''/6''。

其次再看极条件、方位角和基綫条件自由項的情况。

极条件自由項仅二个超限的（鎮段是 4—6，31—32），且超限不多。

方位角条件自由項在中誤差以內者 55 条鎮，占 86%；超出中

誤差者 9 鎮，占 14%，超限者一條鎮，占 1.5%。

基綫條件自由項在中誤差以內者 49 鎮，占 77%；超出中誤差者 15 鎮，占 23%；超限者 6 鎮（其中 5 鎮為 T3 觀測，1 鎮為 TT2''/6'' 觀測的），占 9%。基綫條件自由項最大的几條鎮段情況如下：

鎮段 4—6，自由項為 22.57，限差為 13.27，相對閉合差為 1:19 000。

鎮段 13—14，自由項為 17.62，限差為 ±11.02，相對閉合差為 1:26 000。

鎮段 32—33，自由項為 23.89，限差為 ±20.31，相對閉合差為 1:18 000。

由於基綫條件自由項超限，也使這些鎮段由平差所求的測角中誤差加大。例如鎮段 13—14，按三角形閉合差所求得的測角中誤差為 ±0.''84，而由平差求得的為 ±1.''00；又如鎮段 32—33，按三角形閉合差求得的為 ±0.''67，由平差求得的為 ±0.''92。

三角點高程除少數是用幾何水準測定者外，其餘主要利用三角高程測量資料以簡略方法求得。高程以黃海平均海平面起算。

3. 天文觀測 平差中利用了 109 個一等天文點和 45 個二等天文點，其中有 70 個一等拉伯拉斯點和 1 個二等拉伯拉斯點。所有拉伯拉斯方位角都用作平差中的起算數據，所有天文經緯度則僅用來確定垂線偏差，以便根據它們推求大地水準面對橢圓體面的高程。

天文測定是分別由總參謀部測繪局、國家測繪總局、原地質部測繪局、原中國科學院地理研究所大地組、黃河水利委員會、長江流域規劃辦公室和武漢水力發電設計院於 1952—1957 年施測的。觀測的方法分別根據蘇聯 1942 年一、二、三、四天文測量細則、1955 年一、二、三、四等三角測量細則、馬扎耶夫等高法和一些本部門的規定。使用的儀器有威特 T4、蘇聯航空大地測量儀器廠 AY-2''/10' 和 AY-5''/10'、45° 積鏡等高儀、威特 T3 或 T2 附加 60° 積鏡等。各點經度按無線電收時法測定，用積鏡觀測時，按

等高法同时测定經緯度。方位角是由直接测定北极星与地面目标之夹角推算的。

天文观测员的人差一般每年测定两次，测前测后各一次，新担任观测的人员，每年测定三次。亦有些二等点，观测员没有测定人差。各次人差变动不够稳定，且有超限的。如1957年二次人差变化，王耀馨为 $+0.^{\circ}132$ ，刘汉业为 $+0.^{\circ}121$ ，王朝喜为 $+0.^{\circ}196$ ，郭俊德在1955年为 $-0.^{\circ}129$ 。这些人差远远超过了细则规定。这主要是由于这些观测员在天文观测工作方面只不过作了两三年，因此人差改变还不稳定。亦有些同志认为是由于耳目法观测或冬季作业的结果，但还缺乏具体材料证实。另外在人差测定时间上，也是比较乱的，有的以下连续测定几次，有的间隔一年多才测，亦有些同志经常调动仪器，这都给决定人差改正带来了一定的困难。

天文计算，均采用FK<sub>3</sub>系统，计算结果除归算至三角点标石中心外，并在纬度和方位角中加入了归算海平面和极移改正，在经度中加入了综合时刻、人差和极移改正。某些二等点，由于观测员没有测定人差，没有加入人差改正。某些二等点因缺乏必要的数据，没有加入综合时刻和归算海平面改正。从现有数据来看，我国天文观测人员的人差一般还是较大的，有的达到 $0.^{\circ}3$ ，在等高观测甚至有 $0.^{\circ}5$ 的，因此认为这些成果在天文大地网平差前势必要重测。

天文测定的精度，在一等天文点方面，统计如下：

纬度测定中误差一般在 $\pm 0.^{\circ}10$ — $0.^{\circ}25$ 之间，最大为 $\pm 0.^{\circ}35$ ；

经度测定中误差一般在 $\pm 0.^{\circ}40$ — $0.^{\circ}50$ 之间，最大为 $\pm 0.^{\circ}58$ ，其中已包括人差测定的误差在内。

方位角测定中误差一般在 $\pm 0.^{\circ}20$ — $0.^{\circ}35$ 之间，最大为 $\pm 0.^{\circ}40$ 。

起始边两端推算拉伯拉斯方位角的不符值，一般在 $1''$ 以下，最大是 $2.^{\circ}2$ ，在第7号基线网（图1），另一处较大的是第21号

基綫网，达 $2.^{\circ}0.$

用稜鏡等高仪測定的二等天文点，精度較低，补測数也較多。

### (三) 起算数据

采用克拉索夫斯基椭圓体，1954年北京坐标系，在高斯投影六度带上計算。平差計算时将基綫网扩大边长、拉伯拉斯方位角（事先进行了正反方位角的平差）和东部已平差的一等鎮系作为固定值，这些一等鎮系是1955年和1956年分二次平差的。1955年平差的一等鎮系按三角形閉合差求得的測角中誤差为 $\pm 0.^{\circ}61$ ，平差后的測角中誤差为 $\pm 0.^{\circ}69$ ，最远点座标中誤差 $m_{x(800)} = \pm 1.14$ 公尺， $m_{y(800)} = \pm 1.06$ 公尺。参加1956年平差的一等鎮，三角形閉合差求得的測角中誤差为 $\pm 0.^{\circ}55$ ，平差后的測角中誤差为 $\pm 0.^{\circ}57$ ，最远点座标中誤差 $m_{x(1500)} = \pm 1.10$ 公尺， $m_{y(1500)} = \pm 1.05$ 公尺。由于采用了东部已平差的結果作为固定值，当然不免会給所需平差的鎮段带来一些变形，特別是由于东部各鎮也是分二次平差的。但为了測图的銜接，即使因此而产生某些变形，我們認為亦是可以的。

### (四) 概算

三角鎮的概算和平差基本上是遵照1956年苏联 H.B. 阿瓦也夫等著“实用三角測量計算手册”第一卷进行的（稍有变动）。由于各三角鎮在平差前已分別进行了不同程度的概略計算和資用坐标計算，这次計算是在尽量利用已有資料的基础上进行补算的，并作了10—30%的重点检查。工作前还編制了一等鎮整体平差的技术設計書。

按照原計劃在概算之前，必須对資料进行詳細的分析，但由于組織工作沒做好，同时缺乏經驗，因此資料分析做得很不够，給工作带来了不少困难。

水平方向的归算加入了归心、垂綫偏差、照准目标高程、截面差和大地綫化算至高斯投影平面的曲率改正。分別求得化算至标石中心、椭圓体面和高斯投影平面的水平方向值，以便于今后的

应用。

在相邻鎮段的共同点上，計有53点是分成二組觀測的，有7点是分三組觀測的。平差前按下列三种方法进行測站平差：（1）与已知鎮相連接的分組測站平差，按計算細則 § 100固定角平差法进行；（2）二組測站平差采用克拉索夫斯基法；（3）三組按条件觀測法平差。部分点是不等权觀測的，則按不等权法处理。由于采用了专家的建議，使工作效率提高了2—8倍，并完全能保証精度。我們曾就若干点按間接觀測法和上法进行了比較，最大仅差 $0.^{\circ}0.1$ 。

由于缺乏必要的重力資料，垂綫偏差的分量仅就天文經緯度和大地經緯度按下列公式求得：

$$\xi = \varphi - B, \quad \eta = (\lambda - L) \cos \varphi$$

$\xi, \eta$ 分別为子午面和卯酉面的垂綫偏差分量。

$\varphi, \lambda$ 分別为天文緯度、經度。

$B, L$ 分別为大地緯度、經度。

从所求得的各垂綫偏差分量得知，在我国中部各相对垂綫偏差的变化是很大的，其中如韓城基綫网两扩大点仅距18公里，而相对垂綫偏差之差为 $16''.4$ ，峨嵋基綫网扩大点間距离为30公里，相对垂綫偏差之差为 $26''.1$ ，差不多每隔一公里其偏差即差将近 $1''$ 。最大相对垂綫偏差为 $28''.5$ (老虎头)， $33''.7$ (葛佛頂)。将所得各点的垂綫偏差分量展于图上，假定各点間是均匀变化的，繪出垂參綫偏差分等值綫图。各三角点的垂綫偏差分量即由图上查得。

当然，由此所确定的各三角点垂綫偏差分量仅是近似的，尤其各天文点的密度非常稀，有的甚至相隔300余公里，其間垂綫偏差不可能是完全均匀变化的。我們曾用商区和佛区四个新測的天文点进行了比較，便可明显的看出。

大地水准面距离椭圓体面的高度是利用三角点上的天文觀測結果，按克拉索夫斯基大地測量学下卷551頁所列之公式求两点之

由計 求得 由圖上查得 表 3

商 区	磨 沟	+ 0''.01	+ 11''.8	离一等天文点 90—110公里
		- 8.2	- 5.8	
板 山	+ 7.5	+ 12.2		
	- 5.7	- 5.6		
佛 区	白 岭	+ 3.4	+ 2.6	离一等天文点
	- 7.3	- 1.3		70—120公里
陕 山	- 5.4	+ 2.4		
	- 4.9	- 0.5		

高差，然后推算。公式如下：

$$N_2 - N_1 = -\frac{S}{2\rho''} [(\eta_2 + \eta_1)'' \sin A_{ab} + (\xi_2 + \xi_1)'' \cos A_{ab}]$$

公式中之  $S$ 、 $A_{ab}$  由图解得出，每一基綫网用一点， $\xi$  取两点之中数值。然后根据东部已平差一等鎮中之些点作为已知值，进行平差，求得各点之高程，作出等值綫图。中部地区最东面为+40余公尺，逐步向西减少，最低为+10公尺（云南），在甘肃东部为+20余公尺。从已有資料来看，我国最东部靠近沿海地区其高程最大为+60公尺左右，渐渐向西减少。等值綫差不多和海岸平行，并向西等距离平行减小，仅在岷县附近出現了一个封闭曲綫。是由于椭圓体定向不适合等所产生，还是其他原因，尚待进一步研究。目前西北部一等鎮即将完成，将可提供更充足的材料。

基綫网平差按条件觀測法进行，单菱形按方向平差，双菱形按角度平差；測站条件、图形条件和极条件在一起解算。

### (五) 平差

我国中部一等三角鎮整体平差是根据普兰尼斯—普兰涅維奇多組平差法、按条件觀測就角度进行的。因为中部一等鎮平差还不是最后的，所以采用按角度平差，并将东部已平差的鎮作为固定值的簡化方案。

全区共分21个分区，37个割口，計120个联系方程式。分区的划分考虑到了作业員的人数和工作期限，并按下列原則来确定的。大体上是在六度带的分界处并沿着基綫网的起算边划分的，但对某些图形构成比較复杂的分区，其分区綫则划分在任意一个地方。

各分区法方程式解算按克呂格两組法，将所有图形条件、大地四边形重叠图形条件和中点多边形水平角条件列入第一組（图形复杂者例外），将极、方位角、基綫和坐标条件列入第二組。全区列入第一組的图形和水平条件1464个；列入第二組的条件共668个。計图形和水平条件8个，极条件356个，方位角和基綫条件各87，坐标条件130个。第一、二組共2132个条件。虽工作量有这么大，由于采用了普兰尼斯—普兰涅維奇多組平差法，实际用于平差的时间仅二个半月，包括坐标計算、列条件方程式、法方程式解算和求改正数等。由平差后的精度得知，結果是令人满意的。

三角点坐标是按余切公式（变形成格公式）計算的，条件方程式系数、自由項和法方程式的組成按拉林公式进行检查。大地四边形第一次角度改正数是按我室新推証的簡易公式計算的。在組成工作方面，我們將編制条件方程式系数表放在坐标計算之前进行，这样就避免了二个人相互間的等待。法方程式組成和解算采用二人分別計算，并分日夜班。对每一分区写出技术指示書，編制每一分区每一項目的工进度表。由于采取了这一系列措施，整个工作是进行得較順利的。

联系方程式的解算采用了莫斯科維的方法。这方法的實質是按一般高斯約化法进行解算，但将每10个方程式分为一組，每隔10个方程式按总和检查解算結果，并在50,100个法方程式处进行总检查。这样就可使若干計算員同时參加法方程式組的解算。由于采用了这一方法，我們仅用14天便完成了120法方程式的解算，最多有20人（分二班）同时參加作业。若用一般方法仅能参加4人，約需一个多月方能完成。当法方程式有40—50个以上时，我們意

見即可采用莫斯科維方法進行解算。

120個聯立方程式用高斯約化法解算的結果是令人滿意的。將所求得的近似元素改正數代入各方程式，最大剩餘閉合僅差尾數10，且主要是由於各系數位數懸殊所產生的。由於近似元素確定得不够好，這次近似元素改正數有達7.7公尺的。

### (六) 根據平差結果得出的精度估計

#### 1. 全區角度改正數的分布：

表 4

						最大角 改正數
0''.-0''.5 0''.5-1''.0 1''.0-1''.5 1''.5-2''.0 2''.0-2''.5 大于2''.5						
个数	3229	846	87	7	1	0
%	77.60	20.33	1.87	0.17	0.03	1.84·1.92 2.05

這些最大角改正數似乎全都分布在條件自由項較大的鎖段中，如鎖段13—14（圖1）共64個角中就包括了1.''5以上的改正數5個。全區最大角改正數2.''05是在鎖段32—33中。

2. 鎖環閉合差一般在1—4公尺範圍內，最大閉合差  $w_y = 9.66$ 公尺（37鎖環）， $w_y = 7.61$ 公尺（48鎖環）。

但鎖環閉合差並不是絕對的。由於鎖段推算路線不同，鎖環閉合差也將有不同的數值。我們曾試驗過一些鎖環，由於使用起算邊不同，閉合差相差達9.15和18公尺。

#### 3. 平差後的測角中誤差：

$$m_2 = \pm \sqrt{\frac{[(v_1 + v_2)^2]}{Q}} = \pm 0''.60$$

#### 4. 最遠點位置中誤差：

$$m_{x(2630)} = \pm 0.94 \text{公尺}, \quad m_{y(2630)} = \pm 1.06 \text{公尺},$$

$$m_{x(2630)} = \pm 1.42 \text{公尺}$$

$$m_{x(2111)} = \pm 0.53 \text{公尺}, \quad m_{y(2111)} = \pm 0.54 \text{公尺},$$

$$m_{x(2111)} = \pm 0.76 \text{公尺}$$