文章编号:1001-1595(2011)06-0710-07

论精密单点定位整周模糊度解算的不同策略

张宝成^{1,2},欧吉坤¹

1. 中国科学院 测量与地球物理研究所 动力大地测量学重点实验室,湖北 武汉 430077; 2. 中国科学院 研究生院,北 京 100049

On the Different Strategies for Integer Ambiguity Resolution in Precise Point Positioning

ZHANG Baocheng^{1,2}, OU Jikun¹

1. Key Laboratory of Dynamic Geodesy, Institute of Geodesy and Geophysics, Chinese Academy of Sciences, Wuhan 430077, China; 2. Graduate University of Chinese Academy of Sciences, Beijing 100049, China

Abstract:Due to the inseparability between the initial phase biases (IPB) and the integer ambiguities in undifferenced (UD) GPS carrier phase observable, the solutions from precise point positioning (PPP) are always ambiguity-float. The rank-defect UD GPS observation equation is firstly investigated, and the full-rank mathematical model for satellite IPB estimation is derived by means of re-parameterization, thus forming a new strategy for PPP-AR. Comparative analysis of the characteristics of both existing methods is subsequently conducted based on the derived re-parameterized equations. It is concluded from the analysis that full utilization of information from GPS observations is guaranteed in DSC method. The process of generating DSC is consistent with the standard satellite clocks estimation. However, the stable temporal behaviors of satellite IPB are not reasonably exploited. In contrast, the FPB method doesn't fully account for the mathematical correlations between the adopted linear combinations of GPS observations, which would result in a sub-optimal satellite IPB. Additionally, the real-time implementation of this method is more troublesome than the DSC, and the GPS code observations with high accuracy are always required. The newly presented strategy here can avoid the shortcomings in both current methods, and reasonable constraints that are converted from the temporal stability of several unknowns can be easily imposed upon the parameter estimation to lead to more reliable satellite IPB.

Key words:precise point positioning (PPP); initial phase biases (IPB); PPP ambiguity resolution (PPP-AR); decoupled satellite clocks (DSC); fractional phase biases (FPB)

摘 要:由于 GPS 非差相位观测值的相位偏差(initial phase biases, IPB)与整周模糊度难以分离,精密单点定位(PPP) 估值均为模糊度浮点解。首先对 GPS 原始观测方程的秩亏问题进行分析,从参数整合的角度,推导卫星 IPB 估计的满 秩函数模型,形成一种新的 PPP-AR 算法。以此为基础,对已有两种算法的特点进行对比分析。研究表明,分解法是一 种观测信息的最优利用,且与传统的星钟估计方法具有一致性,但未发掘卫星 IPB 较为稳定的有利约束;非整法对所采 用的组合观测值之间的相关性未加考虑,是一种次优估计,实时性较差,且较依赖于高精度的码观测。推导的新算法可 有效克服已有算法的不足,便于施加部分参数的合理时变性约束,提高卫星 IPB 估计的可靠性。

关键词:精密单点定位;初始相位偏差;PPP 模糊度固定;分解卫星钟差;非整相位偏差

中图分类号:P228 文献标识码:A

基金项目:国家自然科学基金(40874009; 41074013);国家杰出青年科学基金(40625013);中国科学院研究生科技创新 与社会实践资助专项

1 引 言

自 1997 年 Zumberge 等人提出 PPP 概念以 来^[1],该技术已广泛地应用于区域或全球坐标框 架维持、高精度导航定位、精密授时以及大气延迟 提取等领域^[2]。与联合多测站 GPS 观测数据实 施网平差相比, PPP 在保证解算精度的同时,实施灵活方便且能有效减少计算负担。此外, PPP 基于非差 GPS 观测值,与基于双差观测值的数据 处理策略相比,其数据利用率更高,计算结果更为 可靠^[3]。

PPP 目前的发展主要受到两个因素的制约:

其一, PPP 一般基于 IGS 等机构发布的卫星轨道 和钟差产品,其实时性实施受到一定程度的影 响^[4];其二,非差相位观测值中的 IPBs 与整周模 糊度难以分离,使得 PPP 的各类估值均为模糊度 浮点解。若能有效利用非差模糊度的整数特性, PPP 的估值精度和收敛特性将有进一步改善的 空间^[5-12]。

当前,伴随通信技术的发展,基于区域参考站 网的 GPS 观测数据实时估计、播发以及接收卫星 轨道和钟差的研究已取得较大进展,在充分考虑 数据传输和处理的时延后,实时 PPP 的定位精度 可达到分米甚至厘米级^[4],有效地满足了大部分 实时应用的需求。

与此同时,PPP 模糊度固定(PPP ambiguity resolution, PPP-AR)的研究已经起步,且形成了 两种不同的处理策略:估计分解卫星钟差(分解 法)^[6,11-14]或非整相位偏差(非整法)^[5,7-10]算法。 上述两种算法均采用区域或全球范围的 GPS 网, 实时或事后分离卫星 IPBs,用于改正 PPP 相位观 测值,还原非差模糊度的整数特性。与标准 PPP 相比,PPP-AR 可有效改善测站坐标解的东分量 精度^[7,12]。对于远离地面基准站的海上动态平台 定位或低轨卫星定轨而言,上述 PPP-AR 算法还 可有效代替目前常用的长基线解算策略^[5,9]。

由此可知,为实现 PPP-AR,关键在于如何利 用 GPS 网估计卫星 IPBs,不同网处理策略构成 了现有两种 PPP-AR 方法的主要差异。此外,第 一种方法采用消电离层组合的码、相位观测值以 及 MW 组合观测值,第二种方法对之进一步实施 星间单差^[6-10,13-14]。上述组合和差分过程"简单" 地消除了未知参数个数,但却可能模糊对各类线 性相关参数所引起的秩亏现象的认识。

为给出完整的 PPP-AR 概念,笔者从 GPS 原 始观测方程出发,研究它们的秩亏特性,通过选取 适当的基准参数,依次消除了各类秩亏,构建了卫 星 IPBs 估计的满秩函数模型,形成一种 PPP-AR

式中, $k=1,\dots,n,q=1,\dots,m$ 和j=1,2分别代表 测站、卫星和频率数;式(4)中的 $P_{k,j}^{q}(i)$ 和 $\Phi_{k,j}^{q}(i)$

为所有线性化的码和相位观测值;式(5)中的子矩 阵(从左到右)分别对应于式(6)中的各类参数,含 新算法。笔者还分别导出了现有两种方法各自的 数学模型和理论假设,并从观测数据利用率、实时 性以及用户实施等角度进行了对比分析。

2 卫星 IPBs 估计

本节推导利用参考站网 GPS 原始观测值估 计卫星 IPBs 的函数模型,针对模型中的秩亏问 题,采用参数整合的消秩亏策略。

2.1 秩亏函数模型

忽略观测噪声和多路径等误差,且假定测站 和卫星位置已知,则 GPS 原始观测方程可表 示为^[15]

$$p_{r,j}^{s}(i) = \tau_{r}^{s}(i) + dt_{r}(i) - dt^{s}(i) + \mu_{j}I_{r,1}^{s}(i) + b_{r,j} - b_{,j}^{s}$$

$$\varphi_{r,j}^{s}(i) = \tau_{r}^{s}(i) + dt_{r}(i) - dt^{s}(i) - \mu_{j}I_{r,1}^{s}(i) + \lambda_{j}M_{r,j}^{s} + \phi_{r,j} - \phi_{,j}^{s}$$
(1)

式中, $p_{r,j}^{s}(i)$ 和 $\varphi_{r,j}^{s}(i)$ 分别表示历元 i 测站r 至卫 星 s 第 j 个频率的码和相位观测值,假定厘米级 以上的系统误差均已改正;对流层斜延迟 $\tau_r^{s}(i) =$ $F_r^{s}(i)T_r(i),T_r(i)$ 和 $F_r^{s}(i)$ 分别为天顶对流层延 迟及其投影函数; $dt_r(i)$ 和 $dt^{s}(i)$ 分别表示接收机 和卫星钟差; $M_{r,j}^{s}$ 为非差整周模糊度; $b_{r,j}$ 和 $b_{r,j}^{s}$

 $I_{,j}(i) = \mu_j I_{,1}(i); \quad \mu_j = \lambda_j^2 / \lambda_1^2$ (2) 式中, λ_j 表示频率 *j* 相位观测值的波长。

假定历元 *i*,*n* 个接收机共观测到 *m* 颗共视 卫星,以双频观测数据为例,所有线性化方程可联 合表示为

 $\mathbf{y}(i) = \mathbf{A}(i) \mathbf{X}(i)$

式中

(3)

$$\mathbf{y}(i) = \begin{bmatrix} (\boldsymbol{P}_{k,j}^{q}(i))^{\mathrm{T}} & (\boldsymbol{\Phi}_{k,j}^{q}(i))^{\mathrm{T}} \end{bmatrix}^{\mathrm{T}}$$
(4)

$$\mathbf{A}(i) = \begin{bmatrix} \begin{bmatrix} \mathbf{e}_2 \\ \mathbf{e}_2 \end{bmatrix} \otimes \mathbf{G}(i) & \begin{bmatrix} \mathbf{e}_2 \\ \mathbf{e}_2 \end{bmatrix} \otimes \mathbf{D} & \begin{bmatrix} \mathbf{I}_2 & \mathbf{0}_2 \\ \mathbf{0}_2 & \mathbf{I}_2 \end{bmatrix} \otimes \mathbf{D} & \begin{bmatrix} \boldsymbol{\mu} \\ -\boldsymbol{\mu} \end{bmatrix} \otimes \mathbf{I}_{nm} & \begin{bmatrix} \mathbf{0}_2 \\ \mathbf{\Lambda} \end{bmatrix} \otimes \mathbf{I}_{nm} \end{bmatrix}$$
(5)
$$\mathbf{X}(i) = \begin{bmatrix} \mathbf{T}_k^{\mathrm{T}} & \mathbf{d} \mathbf{t}_k^{\mathrm{T}} & \mathbf{d} \mathbf{t}^{q,\mathrm{T}} & \mathbf{b}_{k,j}^{\mathrm{T}} & \mathbf{b}_{k,j}^{q,\mathrm{T}} & \mathbf{\phi}_{k,j}^{\mathrm{T}} & \mathbf{\phi}_{k,j}^{q,\mathrm{T}} & \mathbf{I}_{k,1}^{q,\mathrm{T}} & \mathbf{M}_{k,j}^{q,\mathrm{T}} \end{bmatrix}^{\mathrm{T}}$$
(6)

义与式(1)相同(省略了历元符号 *i*,以简化表达)。另

$$\boldsymbol{G}(i) = \boldsymbol{F}_k^q(i) \tag{7}$$

$$\boldsymbol{D} = \begin{bmatrix} \boldsymbol{I}_n \otimes \boldsymbol{e}_m & \boldsymbol{e}_n \otimes \boldsymbol{I}_m \end{bmatrix}$$
(8)

式中, \otimes 、 I_m 和 e_n 分别表示克罗内克积^[18]、 *m* 维单位矩阵以及各元素均为 1 的 *n* 维列向量; Λ 为二维对角阵,其对角元为双频 GPS 观测值的 波长

$$\boldsymbol{\Lambda} = \operatorname{diag}(\boldsymbol{\lambda}_1, \boldsymbol{\lambda}_2) \tag{9}$$

分析 A(i)中后四个子矩阵可知,钟差、CIDs、 IPBs、模糊度以及电离层延迟之间存在线性相关 性,导致 A(i)存在列秩亏。

2.2 消秩亏策略

秩亏导致参数估计结果非唯一。为消除该秩 亏对参数估计的不利影响,提出如下逐次消秩亏 的策略:采用参数整合的方法,将式(6)中的部分 参数选取为基准^[16],且遵循如下准则:①基准参 数的个数须与秩亏数相等;②卫星 IPBs 参数 **ψ**; 不宜被选取为基准,以确保其独立可估性;③最 终可估的模糊度须保持其整数特性。具体过程 如下:

首先,分析式(8)的 D 矩阵可知,该矩阵的秩 亏源于接收机和卫星的钟差、CIDs 以及 IPBs 之 间的线性相关,将某测站(即基准站,此处假定为 第一个参考站)的接收机钟差 dt_1 、双频 CIDs $b_{1,j}$ 和 IPBs $\phi_{1,j}$ 选取为基准。其余测站和卫星的相应 参数可表示为

$$\frac{\mathrm{d}\bar{t}_{p,1} = \mathrm{d}t_p - \mathrm{d}t_1}{\bar{b}_{p,j} = b_{p,j} - b_{1,j}} = \frac{\mathrm{d}\bar{t}^q - \mathrm{d}t_1}{\bar{b}_j^q = b_{j,j}^q - b_{1,j}}$$

$$\vec{\phi}_{p,j} = \phi_{p,j} - \phi_{1,j} \quad \vec{\phi}_j^q = \phi_{j,j}^q - \phi_{1,j}$$

$$(10)$$

式中, $p=2, \dots, n_{\circ}$ 此时,A(i)中对应的第二和第 三个子矩阵可表示为

$$\begin{bmatrix} \begin{pmatrix} \boldsymbol{e}_2 \\ \boldsymbol{e}_2 \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{D}_f & \begin{bmatrix} \boldsymbol{I}_2 & \boldsymbol{0}_2 \\ \boldsymbol{0}_2 & \boldsymbol{I}_2 \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{D}_f \end{bmatrix}$$
(11)

式中

$$\begin{array}{c} \boldsymbol{D}_{f} = \begin{bmatrix} \boldsymbol{C}_{n} \otimes \boldsymbol{e}_{m} & -\boldsymbol{e}_{n} \otimes \boldsymbol{I}_{m} \end{bmatrix} \\ \boldsymbol{C}_{n} = \begin{bmatrix} \boldsymbol{0}_{1 \times (n-1)} & \boldsymbol{I}_{n-1} \end{bmatrix}^{\mathrm{T}} \end{array}$$
(12)

其次,考察式(11)可知,该矩阵的秩亏数为 n+m-1,且源于 CIDs 与钟差之间的线性相关 性。将第一个频率的 CIDs(式(10)中的 $\bar{b}_{p,1}$ 和 \bar{b}_{1}^{2})选取为基准,可有效消除该秩亏,得到满秩矩 阵和待估参数可分别表示为

$$\begin{bmatrix} \begin{pmatrix} \boldsymbol{e}_2 \\ \boldsymbol{e}_2 \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{D}_f \qquad \begin{bmatrix} \boldsymbol{C}_2 \\ \boldsymbol{I}_2 \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{D}_f \end{bmatrix} \quad (13)$$

$$\begin{split} &\delta \bar{t}_{p,1} = \mathrm{d} \bar{t}_{p,1} + \bar{b}_{p,1} \quad \delta \bar{t}^{q} = \mathrm{d} \bar{t}^{q} + \bar{b}_{1}^{q} \\ &\Delta b_{p,2} = \bar{b}_{p,2} - \bar{b}_{p,1} \quad \Delta b_{2}^{q} = \bar{b}_{2}^{q} - \bar{b}_{1}^{q} \\ &\Delta \phi_{p,j} = \bar{\phi}_{p,j} - \bar{b}_{p,1} \quad \Delta \phi_{j}^{q} = - \bar{\phi}_{j}^{q} - \bar{b}_{1}^{q} \end{split}$$

$$(14)$$

第三,单独考察第 *j* 个频率的卫星 IPBs 和模 糊度的设计矩阵

$$[-\boldsymbol{e}_n \bigotimes \boldsymbol{I}_m \quad \boldsymbol{\lambda}_j \boldsymbol{I}_n \bigotimes \boldsymbol{I}_m]$$
(15)

该矩阵秩亏数为m。解决的办法是将基准站观测 到的m颗卫星的模糊度 $M_{i,j}$ 作为基准,得到的满 秩矩阵和可估参数分别为

$$\Delta \phi_j^q = \Delta \phi_j^q - \lambda_j M_{1,j}^q \tag{17}$$

$$M_{1_{p,j}}^{q} = M_{p,j}^{q} - M_{1,j}^{q}$$

由式(17)可知,经由此步消秩亏,非差整周模 糊度被参数化为站间单差的形式。随后,考察第 *j* 个频率的接收机 IPBs 和该单差模糊度的设计 矩阵

$$[\mathbf{C}_n \bigotimes \mathbf{e}_m \quad \lambda_j \mathbf{C}_n \bigotimes \mathbf{I}_m]$$
(18)

该矩阵秩亏数为 *n*-1。可通过选取某卫星(即基 准星,此处假定为第一颗卫星)至所有参考站(除 基准站)的单差模糊度作为基准,得到满秩矩阵和 可估参数分别为

$$\begin{bmatrix} \boldsymbol{C}_n \otimes \boldsymbol{e}_m & \lambda_j \boldsymbol{C}_n \otimes \boldsymbol{C}_m \end{bmatrix}$$
(19)

$$\Delta \phi_{p,j} = \Delta \phi_{p,j} + \lambda_j M^{1}_{1p,j}$$
(20)

 $M_{1_{P,j}}^{l_{t}} = M_{1_{P,j}}^{t} \int$ 式中, $t=2, \cdots, s_{o}$ 至此,站间单差的模糊度被参 数化为双差的形式,其整数特性可在参数估计过

最后,经过上述消秩亏过程后,钟差、CIDs、 IPBs 以及电离层延迟参数的设计矩阵可联合表 示为

程中加以合理的考虑。

$$\begin{bmatrix} \begin{pmatrix} \boldsymbol{e}_2 \\ \boldsymbol{e}_2 \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{D}_f & \begin{bmatrix} \boldsymbol{C}_2 & \boldsymbol{0}_2 \\ \boldsymbol{0}_2 & \boldsymbol{I}_2 \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{D}_f & \begin{bmatrix} \boldsymbol{\mu} \\ -\boldsymbol{\mu} \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{I}_{nm} \end{bmatrix}$$
(21)

式(21)对应矩阵的秩亏数为 n+m-1,可将 第二个频率的 CIDs($\Delta b_{p,2}$ 和 Δb_2^q)选取为基准,以 消除该秩亏。

至此,通过上述的逐项分析,选取适当的基准 参数,经参数整合,原矩阵 A(i)中的列秩亏可被 充分消除,得到的满秩设计矩阵及部分待估参数 分别为

$$\boldsymbol{A}_{f}(i) = \begin{bmatrix} \begin{pmatrix} \boldsymbol{e}_{2} \\ \boldsymbol{e}_{2} \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{G}(i) \quad \begin{pmatrix} \boldsymbol{e}_{2} \\ \boldsymbol{e}_{2} \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{D}_{f} \quad \begin{pmatrix} \boldsymbol{0}_{2} \\ \boldsymbol{I}_{2} \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{D}_{f} \quad \begin{pmatrix} \boldsymbol{\mu} \\ -\boldsymbol{\mu} \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{I}_{mm} \quad \begin{pmatrix} \boldsymbol{0}_{2} \\ \boldsymbol{\Lambda} \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{C}_{n} \otimes \boldsymbol{C}_{m} \end{bmatrix}$$
(22)

$$\delta t_{p,1} = dt_p - dt_1 + \beta(b_{p,1} - b_{1,1}) - \alpha(b_{p,2} - b_{1,2})$$

$$\delta \hat{t}^q = dt^q - dt_1 + \beta(b_{p,1}^q - b_{1,1}) - \alpha(b_{p,2}^q - b_{1,2})$$

$$\Delta \hat{\phi}_{p,j} = \lambda_j M_{1p,j}^1 + (\phi_{p,j} - \phi_{1,j}) + \gamma(b_{p,2} - b_{1,2}) - \kappa(b_{p,1} - b_{1,1})$$

$$\Delta \hat{\phi}_j^q = -\lambda_j M_{1,j}^q + (\phi_{p,j}^q - \phi_{1,j}) + \gamma(b_{p,2}^q - b_{1,2}) - \kappa(b_{p,1}^q - b_{1,1}) + \gamma(b_{p,2}^q - b_{1,2}) - \kappa(b_{p,1}^q - b_{1,1})$$

$$\tilde{I}_{k,1}^q = I_{k,1}^q - \alpha(B^q - B_k)$$
(23)

式(23)中, $B^q = b_{12}^q - b_{11}^q \Pi B_k = b_{k,2} - b_{k,1}$ 分别为卫 星和接收机仪器偏差; $\alpha = 1/(\mu_2 - 1), \beta = \alpha \mu_2, \gamma = \alpha(\mu_j + 1)$ 和 $\kappa = \alpha(\mu_2 + \mu_j)$ 为乘常数。分析式(22) 和(23)易知,消秩亏过程中所选取的基准参数均 被其余可估参数吸收,其对应于设计矩阵 A(i)中 的列已被移除以形成满秩的设计矩阵 $A_f(i)$ 。 式(23)中的可估参数由上至下分别为:接收机和 卫星钟差、站星 IPBs 以及电离层延迟,对应的设 计阵为 $A_f(i)$ 中第 2~4 个子矩阵。上述各参数 中均包含了基准参数的影响,故与式(1)中的对应 参数含义有所不同,但在不引起混淆的前提下,文 中依然采用相同的名称加以表述。其余可估参数 的形式此处不再列出。

在实际数据处理中,基于上述推导的观测方程,先固定双差模糊度,随后回代,即可求解得到 卫星的 IPBs 和钟差等参数的模糊度固定解,再播 发给 PPP 用户使用。

3 现有 PPP-AR 策略分析

由上节的满秩函数模型出发,本节推导了两种现有 PPP-AR 方法的模型,并分别从观测信息 利用率、实时性以及用户实施等方面进行了对比 分析。

$$\mathbf{A}_{d}(i) = \begin{bmatrix} \mathbf{e}_{2} \\ 0 \end{bmatrix} \otimes \mathbf{G}(i) \begin{bmatrix} \mathbf{e}_{2} \\ 0 \end{bmatrix} \otimes \mathbf{G}(i)$$

$$\Delta \hat{\boldsymbol{\phi}}_{p,L3} = \boldsymbol{\beta} \cdot \Delta \hat{\boldsymbol{\phi}}_{p,1} - \boldsymbol{\alpha} \cdot \Delta \hat{\boldsymbol{\phi}}_{p,2}$$

$$\Delta \hat{\boldsymbol{\phi}}_{p,MW} = \frac{\lambda_{2}}{\lambda_{2} - \lambda_{1}} \Delta \hat{\boldsymbol{\phi}}_{p,1} - \frac{\lambda_{1}}{\lambda_{2} - \lambda_{1}} \Delta \hat{\boldsymbol{\phi}}_{p,2}$$

$$\Delta \hat{\boldsymbol{\phi}}_{L3}^{q} = \boldsymbol{\beta} \cdot \Delta \hat{\boldsymbol{\phi}}_{1}^{q} - \boldsymbol{\alpha} \cdot \Delta \hat{\boldsymbol{\phi}}_{2}^{q}$$

$$\Delta \hat{\boldsymbol{\phi}}_{MW}^{q} = \frac{\lambda_{2}}{\lambda_{2} - \lambda_{1}} \Delta \hat{\boldsymbol{\phi}}_{1}^{q} - \frac{\lambda_{1}}{\lambda_{2} - \lambda_{1}} \Delta \hat{\boldsymbol{\phi}}_{2}^{q}$$

$$M_{1p,L3}^{1t} = \left(\frac{\lambda_{2}}{\lambda_{1}} M_{1p,1}^{1t} - M_{1p,2}^{1t}\right)$$

$$(26)$$

 $M_{1p,MW}^{lt} = (M_{1p,1}^{lt} - M_{1p,2}^{lt})$ 式中, $A_{d}(i)$ 中不再包含电离层延迟的设计矩阵, 3.1 分解法

分解法^[6,11-14]采用消电离层组合的码和相位 观测值,在观测域事先消除电离层延迟的影响。 通过引入 MW 组合观测值,将消电离层组合模糊 度转换为宽巷和窄巷模糊度,同时有效保留原始 观测值中的信息。上述三类组合观测值与原始 码、相位观测值之间的转化关系为

$$\begin{bmatrix} -P_{k,P3}^{q} \\ \Phi_{k,L3}^{q} \\ P_{k,MW}^{q} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \beta & -\alpha & 0 & 0 \\ 0 & 0 & \beta & -\alpha \\ \frac{-\lambda_{2}}{\lambda_{1} + \lambda_{2}} & \frac{-\lambda_{1}}{\lambda_{1} + \lambda_{2}} & \frac{-\lambda_{2}}{\lambda_{1} - \lambda_{2}} & \frac{\lambda_{1}}{\lambda_{1} - \lambda_{2}} \end{bmatrix} \cdot \begin{bmatrix} P_{k,P1}^{q} \\ P_{k,P2}^{q} \\ \Phi_{k,L1}^{q} \\ \Phi_{k,L2}^{q} \end{bmatrix}$$
(24)

式中, P_{k,P_3} 和 Φ_{k,L_3}^{q} 分别为消电离层组合的码和相 位观测值; $P_{k,MW}^{q}$ 为 MW 组合观测值; P_{k,P_j}^{s} 和 Φ_{k,L_j}^{q} 表示相应的原始观测值。虽然式(24)中的转换矩 阵(记为 Γ)不可逆,等式左边的三类组合观测值 依然保留了原始观测值中的信息:减少的组合观 测值个数(与原始观测值个数相比)恰等于可估的 电离层延迟数。故在充分考虑数学相关性的基础 上,基于上述组合观测值或原始观测值所得到的 参数估值等价,具体的证明可参阅文献[17]。

事实上,将列满秩的转换矩阵 $\Gamma \otimes I_{mn}$ ($rk(\Gamma \otimes I_{mn}) = rk(\Gamma)rk(I_{mn}) = cl(\Gamma \otimes I_{mn}) = 3 nm,其中 rk()和 cl()分别表示矩阵的秩和列数^[18])乘以式 (22)中的 <math>A_f(i)$,且合并双频的 IPBs 和模糊度 参数,可得到式(24)中组合观测值所对应的设计 矩阵以及可估参数。具体形式分别为

(0)

(0)

换矩阵的影响,此处不再列出。

传统的卫星钟差估计算法中,码和相位观测 方程中包含的可估钟差参数形式一致^[4],该参数 化形式可导致钟差估值易受码观测值的影响,进 而出现日间不连续等异常现象^[19]。在分解法的 参数估计过程中,码和相位分别对应不同类型的 钟差参数,具体为将式(26)中的 $\Delta \widehat{\phi}_{p,L3}$ 和 $\Delta \widehat{\phi}_{L3}^{q}$ 与 对应于 $\Phi_{k,L3}^{q}$ 的站星钟差合并,且模型化为具有白 噪声特性的时变参数,由此得到对应于 $\Phi_{k,L3}^{q}$ 的新 站星钟差分别为

$$\left.\begin{array}{c} \delta \hat{t}_{p,L3} = \delta \hat{t}_{p,1} + \Delta \hat{\phi}_{p,L3} \\ \delta \hat{t}_{L3}^{q} = \delta \hat{t}^{q} + \Delta \hat{\phi}_{L3}^{q} \end{array}\right\}$$
(27)

此外,考察式(26)中的 $M_{1p,L3}^{tr}$ 可知,该模糊度 参数不再具备整数的特性,为合理利用 $P_{k,MW}^{q}$ 对 应的宽巷模糊度 $M_{1p,MW}^{1t}$,在分解法中,一般将 $M_{1p,L3}^{1t}$ 分解为如下的形式

$$M_{1p,L3}^{lt} = \left(\frac{\lambda_2}{\lambda_1} \cdot M_{1p,1}^{lt} - M_{1p,2}^{lt}\right) = \underbrace{\left(M_{1p,1}^{lt} - M_{1p,2}^{lt}\right)}_{M_{1p,MW}^{lt}} + \left(\frac{\lambda_2}{\lambda_1} - 1\right) \cdot M_{1p,1}^{lt} \quad (28)$$

由于 $M_{1\rho,MW}^{lt}$ 对应的波长较长(约为 86 cm), 较容易被准确固定,故利用已知的 $M_{1\rho,MW}^{lt}$,可将 $M_{1\rho,L3}^{lt}$ 转换为 $M_{1\rho,1}^{lt}$,对应的系数 $\frac{\lambda_1\lambda_2}{\lambda_1+\lambda_2}$ 为窄巷相 位观测值的波长。

至此,分解法函数模型的设计矩阵可表示为

$$\boldsymbol{A}_{d}(i) = \begin{bmatrix} \boldsymbol{e}_{2} \\ 0 \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{G}(i) \quad \boldsymbol{I}_{3} \otimes \boldsymbol{D}_{f} \quad \begin{bmatrix} 0 \\ \gamma_{t} \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{C}_{n} \otimes \boldsymbol{C}_{m} \end{bmatrix}$$
(29)

对应的可估参数分别包括:天顶对流层延迟、 $P_{k,P3}^{q}$ 和 $\Phi_{k,L3}^{q}$ 的钟差 $\delta \hat{t}_{p,1}, \delta \hat{t}^{q}$ 和 $\delta \hat{t}_{p,L3}, \delta \hat{t}_{L3}^{q}$; $P_{k,MW}^{q}$ 的站星 CIDs $\Delta \hat{\phi}_{p,MW}$ 和 $\Delta \hat{\phi}_{MW}^{q}$ 以及宽、窄巷 整周模糊度 $M_{1p,MW}^{1t}$ 和 $M_{1p,1}^{1t}$,其系数矩阵为

$$\boldsymbol{\gamma}_{t} = \begin{bmatrix} \frac{\lambda_{1}\lambda_{2}}{\lambda_{1}+\lambda_{2}} & \frac{\lambda_{2}}{\mu_{2}-1} \\ 0 & \frac{\lambda_{1}\lambda_{2}}{\lambda_{2}-\lambda_{1}} \end{bmatrix}$$
(30)

基于上述推导得到的函数模型,分解法的实施特点可概括如下。

该算法基于上述三类组合观测值(式(24))实施参数估计,在有效消除电离层延迟的同时,充分利用了原始观测值中的有效信息。在观测值加权策略中,若合理考虑由于观测值组合所引起的数学相关性,则各类参数估计结果与基于原始观测值等价。

基于卡尔曼滤波算法,分解法可实现各类参

数的实时递归估计,模糊度参数的整数特性可在 参数估计过程中被合理利用,以有效提高其余各 类参数的精度和可靠性。

对于用户而言,PPP-AR 的实施与标准 PPP 类似,区别仅在于消电离层组合的码、相观测值需 采用分解法计算得到的 δt^q 、 δt_{1s}^q 分别改正(标准 PPP 算法中,码、相观测值均采用 δt^q 改正),同时 用户可选择 MW 组合观测值并施加 $\Delta \phi_{Mw}$ 改正以 辅助整周模糊度的快速固定。这意味着目前常用 的标准 PPP 软件,经过简单的升级即可满足模糊 度固定的要求,故实施过程将比较经济、有效。

3.2 非整法

非整法^[5,7-10]基于星间单差的 $P_{k,P3}^{1t}$ 、 $\Phi_{k,L3}^{1t}$ 和 $P_{k,MW}^{1t}$ 三 类 观 测 值。将 差 分 矩 阵 I_{3n} \bigotimes [$-e_{m-1}$ I_{m-1}]乘以式(29),可得非整法函数模型的设计矩阵

 $A_u(i) =$

$$\begin{bmatrix} \begin{pmatrix} \boldsymbol{e}_2 \\ 0 \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{G}^{\boldsymbol{u}}(i), \quad -\boldsymbol{I}_3 \otimes \boldsymbol{e}_n \otimes \boldsymbol{I}_{m-1}, \quad \begin{pmatrix} 0 \\ \boldsymbol{\gamma}_t \end{bmatrix} \otimes \boldsymbol{C}_n \otimes \boldsymbol{I}_{m-1} \end{bmatrix}$$
(31)

式中

$$\boldsymbol{G}^{u}(i) = \boldsymbol{F}_{k}^{1t}(i) \tag{32}$$

 $F_k^{li}(i) = F_k^{li}(i) - F_k^{li}(i)$ 表示对流层投影函数的星 间单差形式,其余参数的含义同式(29)。与分解 法相比,测站钟差在非整法中被消除,卫星钟差以 星间单差的 $\delta \hat{t}^{li}$ 、 $\delta \hat{t}_{L3}^{li}$ 和 $\Delta \widehat{\phi}_{MW}^{li}$ 的形式表达,其余 参数不受该差分过程的影响。

非整法的实施基于如下的分步数据处理 策略。

首先,将连续弧段(无周跳发生)的 $P_{k,MW}^{lt}$ 取 平均,此处假定 $\Delta \phi_{MW}^{lt}$ 随时间变化的部分可经由 上述取平均过程充分消除,而均值中包含其时不 变部分和整数 $M_{1p,MW}^{lt}$,随后经过取整运算,得到 $\Delta \phi_{MW}^{lt}$ 的小数部分 $\Delta \phi_{MW,f}^{lt}$ 。

然后,利用传统的卫星钟差估计算法,计算 $\delta \hat{t}_{p,1}, \delta \hat{t}^{q}, 天顶对流层延迟,随后回代式(31)中对$ $应于 <math>\Phi_{kL3}^{l_{1}}$ 的观测方程,可得如下组合项

$$\frac{\lambda_1 \lambda_2}{\lambda_1 + \lambda_2} M_{1p,1}^{1t} + \frac{\lambda_2}{\mu_2 - 1} M_{1p,MW}^{1t} - \Delta \widehat{\boldsymbol{\phi}}_{L3}^{1t} \quad (33)$$

最后,利用已经固定的 $M_{1p,MW}^{lt}$ 改正式(33), 剩余项可表示为

$$\frac{\lambda_1 \lambda_2}{\lambda_1 + \lambda_2} M_{1p,1}^{1t} - \Delta \widehat{\phi}_{L3}^{1t}$$
(34)

类似于第一步,将连续弧段内的式(34)经由 取平均和取整运算,分离得到 $\Delta \widehat{\phi}_{L3}^{\mu}$ (窄巷 IPBs)的 小数部分 $\Delta \widehat{\phi}_{L3,f}^{\mu}$ 。至此,可将得到的 $\Delta \widehat{\phi}_{MW,f}^{\mu}$ 、 $\Delta \widehat{\phi}_{L3,f}^{\mu}$ 连同 $\delta \widehat{t}^{q}$ 播发给 PPP 用户以实现模糊度 解算。

与分解法相比,非整法的实施特点可简要概 括如下。

非整法对分解法中所采用的三类组合观测值 进一步实施星间差分运算,以消除与测站有关的 偏差影响,进而减少了待估参数的个数。然而,由 此所引起的各类观测值之间的数学相关性在非整 法的分步实施过程中未合理考虑:如计算 $\Delta \phi_{MW,f}^{11}$ 或 $\Delta \phi_{L3,f}^{11}$ 均基于逐卫星求解的方法,各卫星单差 观测值之间的相关性一般被忽略,导致上述两类 估值的精度评定复杂。

此外,非整法取平均过程使得实时参数估计 难以实施,不仅如此,简单的取平均运算并不能有 效消除部分非模型化误差的影响(如码观测值的 多路径等),尤其是当连续弧段的时长较短时,对 于较为依赖码观测值的 △ ♣¹/_{MW,f}求解过程而言,估 值结果往往并不可靠。

最后,由于非整法提供给 PPP 用户的产品均 为星间单差的形式,故用户需要采用相同的星间 单差观测值,这与目前标准 PPP 算法中基于非差 观测值的数据处理策略差别较大,用户的软件升 级所需成本等代价较之分解法更高。

4 结论与建议

本文推导了利用参考站网 GPS 原始观测值 估计卫星 IPBs 的满秩观测方程。通过卡尔曼滤 波,可估计得到卫星 IPBs,为 PPP-AR 提供一种 新算法。作为对比,分别导出了目前常用的两种 PPP-AR 策略:分解法和非整法的数学模型,并对 两种方法的实施特点进行了对比性的论述。分析 表明,分解法的参数估计过程充分利用了观测值 中的有效信息,便于用户实时或事后实施 PPP 模 糊度解算;非整法采用逐卫星取平均的策略估计 星间单差的 IPBs,其实时性的实施较为困难,且 用户需采用相同的星间单差运算,增加了可能的 计算负担。

上述两类方法的本质区别还在于站星 IPBs 的时变模型选择:分解法认为两类参数随时间变 化的特性在参数估计过程中难以有效描述,故该 方法将上述两类偏差的消电离层组合项与对应的 站星钟差合并,且模型化为具有白噪声性质的参数;与之相反,非整法则认为两类参数均随时间缓 慢变化,且其随时间变化的部分可通过简单的取 平均加以消除。

与上述两种基于组合或差分观测值的算法不同,本文基于原始观测值估计卫星 IPBs 的算法具 有如下的优势:观测值的组合或差分所引起的数 学相关性对于观测值合理定权的不利影响可以较 好地避免;可估电离层延迟的平稳时间变化可作 为一种有效的约束以增强各类估值的精度与可靠 性;站星 IPBs 的时变性可采用较为合理的模型加 以描述(如随机游走),以避免分解法中将其模型 化为白噪声所引起的待估参数增多,估值精度不 高,同时也可避免非整法中将之过强地约束为时 不变参数所引起的可靠性降低等问题。

参考文献:

- [1] ZUMBERGE J, HEFLIN M, JEFFERSON D, et al. Precise Point Positioning for the Efficient and Robust Analysis of GPS Data from Large Networks[J]. Journal of Geophysical Research, 1997, 102(B3): 5005-5017.
- [2] ZHANG Baocheng, OU Jikun, YUAN Yunbin, et al. Precise Point Positioning Algorithm Based on Original Dualfrequency GPS Code and Carrier-phase Observations and Its Application[J]. Acta Geodaetica et Cartographica Sinica, 2010, 39(5): 478-483. (张宝成,欧吉坤,袁运斌,等.基于 GPS 双频原始观测值的精密单点定位算法及应用[J]. 测 绘学报, 2010, 39(5): 478-483.)
- BLEWITT G. Carrier Phase Ambiguity Resolution for the Global Positioning System Applied to Geodetic Baselines up to 2000 km[J]. Journal of Geophysical Research, 1989, 94 (B8): 10187-10203.
- [4] ZHANG Xiaohong, Li Xinxin, Guo Fei, et al. Service-based Real-time Precise Point Positioning and Its Application[J]. Chinese Journal of Geophysics, 2010, 53(6): 1308-1314. (张小红,李星星,郭斐,等.基于服务系统的实时精密单点定位技术及应用研究[J]. 地球物理学报, 2010, 53(6): 1308-1314.)
- [5] BERTIGER W, DESAI S D, HAINES B, et al. Single Receiver Phase Ambiguity Resolution with GPS Data[J]. Journal of Geodesy, 2010, 84(5): 327-337.
- [6] COLLINS P, BISNATH S, LAHAYE F, et al. Undifferenced GPS Ambiguity Resolution Using the Decoupled Clock Model and Ambiguity Datum Fixing[J]. Navigation, 2010, 57(2): 123-135.
- [7] GE M, GENDT G, ROTHACHER M, et al. Resolution of GPS Carrier-phase Ambiguities in Precise Point Positioning (PPP) with Daily Observations[J]. Journal of Geodesy,

2008, 82(7): 389-399.

- [8] GENG J, TEFERLE F N, SHI C, et al. Ambiguity Resolution in Precise Point Positioning with Hourly Data[J]. GPS Solutions, 2009, 13(4):263-270.
- [9] GENG J, TEFERLE F N, MENG X, et al. Kinematic Precise Point Positioning at Remote Marine Platforms[J]. GPS Solutions, 2009, 14(4): 343-350.
- [10] GENG J, MENG X, DODSON A H, et al. Integer Ambiguity Resolution in Precise Point Positioning: Method Comparison[J]. Journal of Geodesy, 2010, 84(9): 569-581.
- [11] LAURICHESSE D, MERCIER F, BERTHIAS JP, et al. Integer Ambiguity Resolution on Undifferenced GPS Phase Measurements and Its Application to PPP and Satellite Precise Orbit Determination [J]. Navigation, 2009, 56(2): 135-149.
- [12] ZHANG Xiaohong, LI Xinxin. A New Method for Zerodifferenced Ambiguity Resolution and Its Application to PPP[J]. Geomatics and Information Science of Wuhan University, 2010, 35(6): 657-660. (张小红,李星星. 非 差模糊度固定解 PPP 新方法及实验[J]. 武汉大学学报: 信息科学版, 2010,35(6):657-660.)
- [13] COLLINS P. Isolating and Estimating Undifferenced GPS Integer Ambiguities [C] // Proceedings of ION National Technical Meeting. San Diego: [s. n.], 2008: 720-732.
- [14] COLLINS J P. US 2010/0188285 A1 Decoupled Clock Model with Ambiguity Datum Fixing [P]. Ottawa: Minister of Natural Resources, 2010.
- [15] TEUNISSEN P J G, KLEUBERG A. GPS for Geodesy[M]. 2nd ed. Berlin: Springer, 1998. 188-194.

- [16] OU Jikun. Uniform Expression of Solutions of Ill-posed Problems in Surveying Adjustment and the Fitting Method by Selection of the Parameter Weights [J]. Acta Geodaetica et Cartographica Sinica, 2004, 33(4): 283-288. (欧吉坤. 测量平差中不适定问题解的统一表达与 选权拟合法[J]. 测绘学报, 2004, 33(4): 283-288.)
- [17] SCHAFRIN B, GRAFAREND E. Generating Classes of Equivalent Linear Models by Nuisance Parameter Elimination, Applications to GPS Observations[J]. Manuscripta Geodetica, 1986, 11(3): 262–271.
- [18] AMIRI-SIMKOOEI A R. Least-square Variance Component Estimation: Theory and GPS Applications [D]. Delft: Delft University of Technology, 2007.
- [19] LAHAYE F, COLLINS P, CERRETTO G, et al. Advances in Time and Frequency Transfer from Dual-frequency GPS Pseudorange and Carrier-phase Observations [C] // Proceedings of 40th Annual Precise Time and Time Interval (PTTI) Meeting. Virginia; [s. n.], 2008; 415-432.

(责任编辑:丛树平)

收稿日期: 2010-10-11

修回日期: 2011-05-16

第一作者简介:张宝成(1985—),男,博士生,研究方向为 精密单点定位与网络 RTK 技术的应用。

First author: ZHANG Baocheng (1985—), male, PhD candidate, majors in study of applications of precise point positioning and network-based RTK.

E-mail: b.zhang@whigg.ac.cn

《测绘学报》再度入选中国精品科技期刊

[本刊讯] 2011 年 12 月 2 日,科技部中国科学技术信息研究所在北京召开"中国科技论文统计结 果发布会",300 种期刊被评选为 2011 年度中国精品科技期刊,《测绘学报》再度入选。

自 2000 年以来,为加强我国科技期刊资源建设,提高我国科技期刊总体水平,增强国际竞争力,根 据目前我国学术期刊的发展状况以及国家精品科技期刊战略的总体目标,由科技部联合新闻出版总署、 中宣部、卫生部、中国科协、国家自然科学基金委员会、教育部等科技期刊的管理部门,经过公开征集社 会各界意见和多次专家研讨及中国精品科技期刊遴选指标体系综合评价,于 2008 年 12 月在我国 6 000 多种科技期刊中经过遴选郑重推出首批中国精品科技期刊 300 种。

中国精品科技期刊是指在某一学科内质量和水平较高、在国内具有较高影响且具有一定发展潜力的科技期刊。中国精品科技期刊的遴选指标由定量指标和定性指标两部分组成,遴选时以定量指标为主,定性指标为辅。定量指标主要包括学术质量水平指标和国际竞争力水平指标。定性指标主要是指期刊的可持续发展潜力指标。

2011 年经过中国精品科技期刊遴选指标体系综合评价,《测绘学报》继 2008 年入选首届中国精品 科技期刊以来,2011 年度再次入选第二届中国精品科技期刊。

(本刊编辑部)