



مروری بر روش‌های تفاضلی

«GPS»

ترجمه مهندس علیرضا آزموده ارلان

مناطق را اصطلاحاً «خارج از حد دقت» (Outage) می‌نامند، وسعت، مکان و زمان ابیاجد این وضع به صورت تابعی از زمان، متغیر بوده ولی می‌توان آنرا دقیقاً پیش بینی کرد. در مناطقی که این وضع ابیاجد می‌شود، استفاده موقتی از وسائل ناوبری دیگر توصیه شده است. ماهواره‌های GPS در مدارهای دایره‌ای با شعاع در حدود ۲۰۰۰۰ کیلومتر قرار گرفته‌اند، که یک دور چرخش آنها به دور زمین ۱۲ ساعت طول من کشد. این ماهواره‌ها در شش صفحه مداری، با فواصل مساوی و میل حدود ۵۵ درجه استقرار می‌یابند. محل قرارگیری ماهواره‌های گونه‌ای است که می‌توان در تمام مدت شبانه روز به صورت پیوسته تعیین موقعیت کرد. سیگنال‌های ناوبری بر روی دو سوچ حامل همسان L1 = 1575.42MHZ و L2 = 1575.42MHZ مدوله می‌شوند (این دو فرکانس از فرکانس مبنای P 10.23 MHZ به دست می‌آیند). موجهای L1 و L2 با کدشی اتفاقی^۱ مدوله می‌گردند، که در ناوبری دقیق به طور عمده مورد استفاده قرار می‌گیرند. موج حامل L1 همچنین با کد C/A^۲ مدوله می‌گردد. هر دو موج، حامل پیامهای ناوبری حاوی اطلاعاتی در مورد سلامت ماهواره‌ها، زمان آخرین تزیین اطلاعات به ماهواره‌ها، تصحیحات زمانی، و موقعیت ماهواره‌های GPS اند. اکثر گیرنده‌ها می‌توانند این پیامها را دریافت کنند. برای آگاهی از جزئیات ساختمان سیگنال‌ها می‌توانید به (1978) Spilker مراجعه کنید.

مشاهده فاز موج حامل GPS و ترکیبات خطی آن با ترکیبات خطی مختلف فاز موج حامل به مشاهدات جدیدی می‌رسیم که در مورد آنها آگاهی از زمان ماهواره و گیرنده در حد میلی ثانیه

مقدمه:

مختصری در مورد اجزاء فضائی GPS

سیستم تعیین موقعیت جهانی (GPS) یا به طور کامل Navigation Satellite Timing and Ranging (NAVSTAR) موقعیت در تمام جهان، کلیه ساعت شبانه روز، شرایط جوی مختلف، فضای دریا و زمین خواهد شد. در حال حاضر ۱۰ ماهواره بلوك ۱ برای آزمایش سیستم و گیرنده‌های زمینی در مدار قرار دارند. بسیاری از این گیرنده‌های دار و راه عرضی شده در حال فعالیت هستند. دو ماهواره از این گروه از فعالیت ساقط و یکی نیز در شرف خاتمه فعالیت است. حداده فضا پیمای چلنجر، استقرار کامل ماهواره‌های بلوك ۲ را تقریباً به مدت دو سال به تعویق انداخت. بر اساس آخرین تصویم گیری، اولین پرتاب ماهواره‌های بلوك ۲ در ربع چهارم سال ۱۹۸۸ (Jewkes 1987) انجام گرفت. و بر اساس برنامه از پیش تعیین شده استقرار کامل ماهواره‌های بلوك ۲ تا پایان سال ۱۹۹۱ به انجام رسیده است.

طرح اولیه این سیستم بر پایه منظمه ۲۴ ماهواره ای قرار داشت که مسائل مادی منجر به کاهش این تعداد به ۱۸ ماهواره اصلی و ۳ ماهواره یا لذکی فعال گردید. محاسبات نشان می‌دهد که منظمه اخیر (۱۸) ماهواره‌ای با وجود تمام تلاشهایی که در دادن بهترین وضعیت هندسی به آن صورت گرفته، در هر لحظه منجر به ایجاد چهار منطقه در سطح زمین می‌شود که در آن مناطق تعیین موقعیت بسیار ضعیف صورت می‌گیرد. این



سمت صفر میل می کند. بنابراین، مشاهده «یک اختلافی» به میزان زیادی مستقل از نامنظمی و انحراف خطی فرکانس ماهواره است. بزرگترین تأثیر خطای ساعت گیرندهها با ضرب f وارد معادله اخیر گردیده، که برای مشاهدات انجام شده بر روی موج L برای 1.575 سیکل بر ثانیه است. از آنجایی که دقت اندازه گیری فاز در حدود $\frac{1}{100}$ دور است، بنابراین مشاهدات «یک اختلافی» به خطای ساعت گیرنده تا حد $\frac{1}{100}$ توانایی حساس است. اثر خطای ساعت گیرنده همچنین تابعی از سرعت تغییرات فاصله توپوسترنیک ماهواره (یا وضعیت هندسی ماهواره و گیرنده) بوده، که برای ساعت با خطای کمتر از یک میکروثانیه قابل چشم پوشی است. در این معادله همچنین دو ابهام مربوط به تعداد طول موجهای کامل در یک پارامتر ادغام شده اند.

اگر در لحظه t_0 دو گیرنده 1 و m ماهواره های a و b را هم زمان رویت کنند، مشاهده دو اختلافی زیر را خواهیم داشت.

$$\begin{aligned} \Delta_{lm}^{pq} &= \Delta_{lm}^p - \Delta_{lm}^q \\ &= -\frac{f}{c} [\rho_1^p(t) - \rho_m^p(t) - \rho_1^q(t) + \rho_m^q(t)] + T(a^p, b^q, \frac{p}{l_m}) \\ &\quad - \frac{f}{c} [\rho_1^p dt_1 - \rho_m^p dt_m - \rho_1^q dt_1 + \rho_m^q dt_m] + N_{lm}^{pq} \end{aligned} \quad (4)$$

معادله «دواختلافی» به میزان زیادی مستقل از خطای ساعت گیرنده بوده، و تنها عبارتی که تابعی از وضعیت هندسی ماهواره - گیرنده بوده، در معادله (4) باقی سانده است. حساسیت معادله (4) به خطای ساعت گیرنده در حد میلی ثانیه است و در این معادله نیز ابهام در طول موجهای کامل در یک پارامتر ادغام شده است.

ترکیب خطی «سه مشاهده فاز» یا «مشاهده سه اختلافی» را می توان به صورت زیر نوشت:

$$\Delta_{lm}^{pq}(t+1, t) = \Delta_{lm}^{pq}(t+1) = \Delta_{lm}^{pq}(t) \quad (5)$$

خطای ساعت گیرنده در مشاهده سه اختلافی کاملاً حذف نمی گردد (این مطلب را به سادگی می توان از معادله 4 دریافت). اما از آنجایی که ابهام در تعداد طول موجهای کامل در فاصله زمانی $t+1-t$ ثابت است، این پارامتر حذف گردیده است.

اجرای روش تفاضلی در حالت دینامیک

این روش را در حالت دینامیک می توان به دو شکل دو اختلافی و سه اختلافی پیاده کرد. در روابط زیراندیس «شان دهنده ایستگاه ثابت است (منظور از ایستگاه ثابت، ایستگاهی است که موقعیت گیرنده متحرک m نسبت به آن تعیین می گردد)». در مر دو شکل ذکر شده، معادلات را می توان به دو جزء معلومات (طرف چپ) و مجهولات (طرف راست) تجزیه کرد. با این مقدمه می توان از معادله دو اختلافی (4) ، معادله دو اختلافی برای حالت دینامیک را به صورت زیر به دست آورد.

$$LHS = \Delta_{lm}^{pq} + \left[\frac{f}{c} (\rho_1^p(t) - \rho_1^q(t)) \right] \quad (6)$$

کافی است. در نتیجه می توان گیرنده هایی با ساعتهاي کريستالي ارزان قيمت ساخت، همچنین با اين مشاهدات، موقعیت نسبی چندين يار دقیقتر از موقعیت مطلق (توپوسترنیک) تعیین می شود.

مشاهده فاز در واقع، اختلاف فاز موج حامل سیگنال ماهواره با موج تولید شده در اسیلانتور محلی گیرنده در لحظه مشاهده t_0 است، بنابراین می توان نوشت:

$$\phi_1^p(t_r) = \phi_1^p(t_0) + N_1^p + noise \quad (1)$$

در این رابطه، $\phi_1^p(t_r)$ فاز ارسالی از ماهواره P ، $\phi_1^p(t_0)$ فاز دریافت در گیرنده 1 و N_1^p تعداد طول موجهای کامل است. گیرنده 1 در فواصل زمانی مساوی و مشخص اندازه گیری می کند. دقت اندانزه گیری در حدود $1/100$ دور، و معادل تقریباً 0.01 ثانیه است. قطعه موقعیت یا ضعیف سیگنال دریافت من تواند موجب غمزهایی در حد یک دور کامل در شمارش طول موجهای کامل گردد. چنین پدیده ای را اصطلاحاً «لغزش دور» یا (cycle slip) نامند. معادله (1) را می توان به صورت زیر تکمیل تر نموده و نهایتاً آنرا خطی کرد.

$$\begin{aligned} \phi_1^p(t) &= -\frac{f_0}{c} \rho_1^p(t) - [a^p + b^p(t - t_0)] \frac{\rho_1^p(t)}{c} + \\ &\quad - \frac{1}{2} b^p \left[\frac{\rho_1^p(t)}{c} \right]^2 + (f_0 + d^p)(t_r - t_0) + \frac{1}{2} b^p(t_r - t_0) + \\ &\quad \phi_1^p(t_0) - \left[\phi_1^p(t_0) + f(t_r - t_0) - f dt_1 \right] + N_1^p \end{aligned} \quad (2)$$

سطر اول معادله (2) تنها دارای یک جمله بزرگ است، که آن فرکانس مبنای ماهواره a^p ضرب در فاصله توپوسترنیک ماهواره (فاصله بین ماهواره و گیرنده در لحظه ارسال و دریافت سیگنال) است. بقیه جملات سطر اول کوچک، و تابعی از نامنظمی فرکانس ماهواره (a^p) و انحراف خطی فرکانس ماهواره (b^p) اند.

جملات سطر دوم تنها بستگی به ماهواره دارند. آخرین جمله این سطر فاز ارسالی در لحظه آغاز ارسال f_0 است. اولين جمله سطر سوم بستگی به سرعت توپوسترنیک ماهواره داشته، که تنها در صورت صفر شدن تصمیح ساعت گیرنده، حذف خواهد شد.

فرض کنید گیرنده های 1 و m ماهواره یکسانی را در لحظه t_0 مشاهده کنند. در این صورت $f = f_0 = f_0^p$ است، و می توان مشاهده یک اختلافی (Single Difference) زیر را تعریف نمود.

$$\begin{aligned} \Delta_{lm}^{pq} &= \phi_1^p - \phi_m^p \\ &= -\frac{f}{c} [\rho_1^p(t) - \rho_m^p(t)] + T(a^p, b^q, \frac{p}{l_m}) \\ &\quad - \frac{f}{c} [\rho_1^p dt_1 - \rho_m^p dt_m] - [\phi_1^p(t_0) - \phi_m^p(t_0)] + N_{lm}^{pq} \end{aligned} \quad (3)$$

در این معادله جملات ناشی از نامنظمی و انحراف خطی فرکانس ماهواره، و فرکانس مجهول لحظه شروع ارسال، حذف گردیده اند. جمله دوم سطر اول این معادله باقیمانده کوچکی از خطاهای فرکانس ماهواره است. می توان نشان داد که اندازه این جمله با کم شدن فاصله بین گیرنده های 1 و m به

همزمان چهار ماهواره در یک فاصله زمانی، به سه مشاهده «دو اختلافی» یا سه مشاهده «سه اختلافی» خواهیم رسید که برای تعیین موقعیت گیرنده متخرک کافی است، اما امکان محاسبه همزمان تصحیحات مربوط به ساعت گیرنده را فراهم نمی‌آورد. لذا این تصحیحات را به طور مستقل از مشاهده شبه فاصله به دست می‌آوریم، از این تصحیحات برای درونیابی این‌گیریز^۳ ماهواره جهت تعیین مسافت طی شده توسط سیگنال (۲) نیز استفاده می‌شود. این کار مغایل نتیجه حاصل از معادله (۴) است (در آنجا اثر خطای می‌شود. این کار مغایل نتیجه حاصل از معادله (۴) است (در آنجا اثر خطای ساعت گیرنده در معادله مشاهدات به صورت غیرصريح نشان داده شده، و این‌گیریز از لحظه مشاهده درونیابی می‌گردد). اگر بیش از چهار ماهواره به طور همزمان مشاهده شوند، از مشاهده فاز موج حامل نیز می‌توان تصحیح ساعت را به دست آورد.

زمان طی شده رامی توان برحسب زمان گیرنده t_R ، تصحیح ساعت گیرنده t_R که مجهول است، زمان معلوم ارسال t_T ، و تصحیح مجهول ساعت ماهواره t_T بیان کرد، تصحیح ساعت ماهواره از پیامهای ناوبری GPS به دست می‌آید. بنابراین:

$$P_R^J = c(t_R + dt_R - t_T - dt_T) \quad (10)$$

شبه فاصله برابر $(t_R - t_T)^c$ می‌باشد. ردگیری چهار ماهواره برای محاسبه موقعیت و تصحیح ساعت گیرنده از معادله (۱۰) کافی است. موقعیت را می‌توان با دقیقی در حد ۱۰ m. \pm و تصحیح ساعت گیرنده را با دقیقی در حدود ۰.۱ میلی ثانیه به دست آورد. موقعیت گیرنده مخصوص فرعی شبه فاصله اندازه گیری شده است و می‌توان آنرا به عنوان موقعیت تقریبی در روش فازی به کار برد. در قسمتی از آزمایشی که در دانشگاه Maine بررسی روش تفاضلی دینامیک با گیرنده TI4100 مسورة گرفت، گیرنده متخرک چهار بار از یک مکان (نقطه انتها یک باز معلوم) عبور داده شد، مسلمان انتظار این است که گیرنده در هر بازگشت موقعیت یکسانی را برای نقطه انتها بار مشخص کند. اختلاف حاصل در این آزمایش در حد سانتیمتر بوده است. □

فهرست منابع

Quirion C., 1987 b. The Global positioning System in Kinematic Mode:

Formulation, Analysis, and Use. Masters Thesis, Univ. of Maine, Deart. of Civil Engineering.

Remondi B. W., 1984 Using the Global Positioning System (GPS) Phase Observable for Relative Geodesy: Modeling, Processing, and Results, NOAA Rockville, MD 20852, 1984, NOAA Reprint of Doctoral Dissertation, Center for Space Research, University of Texas at Austin.

Spilker, J. J., 1978. "GPS Signal Structure and Performance Characteristics", Navigation, Vol. 25.

1- Pseudo - random noise 2- Coarse/ acquisition 3- Ephemeris

$$\text{RHS} = -\frac{f}{c} [\rho_m^p(t) + \rho_m^q(t)] + N_{lm}^{pq} \quad (7)$$

این معادلات به صورت صریح، خطای ساعت گیرنده‌ها (dt_m^p, dt_m^q) را در برنمی‌گیرند. این تصحیحات را (به صورتی که تشریح خواهد شد) می‌توان مستقل از مشاهدات شبه فاصله (pseudo range) به دست آورد. اولین جمله معادله (۶) مشاهده دو اختلافی بوده، ولذا کمیتی معلوم است. فاصله توپوستراتیک ماهواره‌ها (t_1^p, t_1^q) قابل محاسبه‌اند، چون موقعیت استنگاه ۱ در تمام لحظات معلوم است. به صورتی مشابه می‌توان از معادله (۵)، معادله «سه اختلافی» زیر را برای حالت دینامیک به دست آورد.

$$\text{LHS} = \Delta t_{lm}^{pq}(t, 1) + \frac{f}{c} [\rho_1^p(t) - \rho_1^q(t)] \quad (8)$$

$$- \frac{f}{c} [\rho_1^p(1) - \rho_m^p(1) - \rho_1^q(1) + \rho_m^q(1)] = \text{RHS} \quad (9)$$

RHS

اولین جمله معادله (۸) مشاهده سه اختلافی در لحظات ۱ تا ۱ است، و در نتیجه کمیتی معلوم می‌باشد. کمیتهای مربوط به لحظه اولیه «۱» معلوم‌اند، چون موقعیت ۱ و m را در لحظه «۱» می‌دانیم. موقعیت گیرنده ثابت ۱ نیز در لحظه ۱ معلوم است. معادله (۷) شامل چهار مجهول است. ابهام در طول موجهای کامل (t_{lm}^{pq}) و مختصات موقعیت گیرنده m و نیز ابهام در طول موجهای کامل رامی توان از مشاهدات لحظه «۱» به دست آورد. چون موقعیت گیرنده‌ها در لحظه شروع مشخص‌اند، بنابراین اگر لغزش دوری (Cycle slip) صورت نگیرد، مختصات سه بعدی تها مجهولات پائی مانده در لحظه دلخواه اخواهند بود. اگر تعداد R گیرنده، S ماهواره را همزمان مشاهده کنند، می‌توان (S-1)(R-1) مشاهده دو اختلافی مستقل به دست آورد. این بدان معنی است که اگر دو گیرنده داشته باشیم، این دو گیرنده باید همزمان حداقل چهار ماهواره را رویت کنند. محاسبات مشابه را می‌توان برای مشاهده «سه اختلافی» انجام داد. معادله (۹) همچنین شامل سه مجهول مربوط به موقعیت گیرنده m در لحظه ۱ است. از این معادله نیز پارامتر ابهام در تعداد طول موجهای کامل حذف شده است. اگر R گیرنده، S ماهواره را در لحظه T مشاهده کنند، می‌توان (T-1)(S-1)(R-1) مشاهده سه اختلافی مستقل تشکیل داد. برای حل این معادلات لازم است دو گیرنده حداقل چهار ماهواره را در فاصله زمانی ۱ تا ۱ مشاهده کنند.

تعیین زمان از طریق مشاهده «کد»

اولین مورد استفاده شبه فاصله در روش تفاضلی، تعیین تصحیح ساعت است که برای محاسبه فاصله دقیق ماهواره تا گیرنده به آن نیاز داریم. همان گونه که قبل از شرح داده شد، با استفاده از چهار کanal، یا مشاهده