

• محدوده کار فتوگرامتری بر حسب طول موج از \leftarrow از مادورابو بنفش شروع می شود و به IR می رسد و پس معمولاً از visible استفاده می شود.
 • بطور خاص در تصویر اسکن هوایی کاربرد فراوان دارد
 Frame type Image
 line type ~
 Point type ~

Frame type Image: در یک نقطه مشخص یک Frame از سطح زمین برداشته می شود و پس کلیه نقاط روی Frame از این مترسره تبعیت می کنند، با توجه به محور کلیه اسکن ها از P.C مترسره تصویر برداری به این نقطه وابسته است و این نقطه، نقطه اساسی بوده که سرعیت آن در یک ثانیه آن، دهنده سرعیت تصویر گرفته شده است.
 • برای تعیین مترسره تصویر \leftarrow پارامتر موقعیت Z و ϕ و λ و ψ
 position
 پارامتر دوران ϕ, λ, ψ و ψ
 attribute

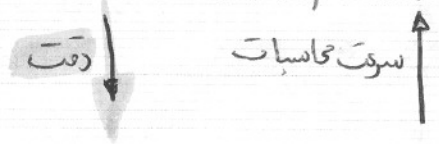
اگر FD (Flight Direct) محور پرواز باشد، محور جهت پرواز به محور λ عمود بر آن در دو محور عمود بر صفحه این دور به سمت بالایی باشد

انواع آخالتر
 Radiometric: کیفیت تصویر را نشان می دهد و بهیچوجه نمی تواند
 Geometric: به جهت اندازه گیری برقی گردد
 Analogue توسط ابزار
 Digital تصویر اتوماتیک

هدف فتوگرامتری \leftarrow فضای تصویر را به فضای زمین ببرد.

Analytical Photogrammetry:

- Image Space
- Ground space
- 2D
- Mathematical model:
 - interpolative - Global polynomial
 - Peice wise ~
 - Point wise ~
 - Multiquadratic Trans. projective ~
- 3D
 - Direct linear Trans.
 - Colinearity Tran
 - Coplanarity Trans



متربک ← تفاوتی به ساسی دهد که دارای مندرجه داخلی می باشد
دوربین > غیر متربک ← resolution بالاتر دارند

هر عکس دیجیتال از یک سری pixel که تابع مختصات (x و y) هستند کیفیت (gray level) را ماحور دهنده می کنند تشکیل داده است.

سیستم مختصات عکس خاص دوربین های متربک: بر روی قالب دوربین حداقل ۱ نقطه وجود دارد، که فواصل آن ها در برابر تابش و بردقت اندازه گیری می شود و از وصل آن ها بهم مرکز تصویر بدست می آید، حال با داشتن فرکانس و فاصله می توانیم سایر کجا مندرجه تصویر (مندرجه داخلی) کجا می تواند مشخص شود، این سیستم مختصات را سیستم مختصات عکس می نامند

سیستم مختصات تصویر: مندرجه تصویر در نقطه تصویر برداری است: PC ۱، PC ۲، میزان مرکز این سیستم می گیریم و قائم از PC بر تصویر نقطه PP را ایجاد می کنند

تقریب سیستم مختصات تصویر را توسط داخلی گویند
۴ برداری است که هر نقطه را از این مختصات عکس بدست می آید
تصویری برد

سیستم مختصات دستگاهی: به وسیله کجا را توسط تقریب می شود و هر جایی قابل تقریب است
Image Machine CS

در فتوگرامتری معمولاً با سیستم IMC کاری کنیم، سپس آن را به هم مختصات تصویر تبدیل می کنیم
در مرحله بعد سیستم مختصات تصویر فتوگرامتری را با زمین ارتباطی دهیم

خرابی اولیه GPS در سیستم مختصات CT است که به وسیله تریبونج نیز می توان
برای تقریب سویکت احصای بسیاری در مامواره ها ما باید از سیستم CI استفاده کنیم.
Z_{CT} حول Z_{CE} در حال دوران است.

Osculating Parameters پارامترهای کلیدی که در هر نقطه موقعیت مامواره را تقریب می کند
Osculating Parameters نام دارند.

Osculating Orbit به برداری گفته می شود که در هر نقطه بر مسیر حرکت مامواره
سایر می شود

زاویه بین X_{IT} و X_{CT} همان زمان نفوذی تریبونج می باشد
« GAST »

Linear Conformal

$$\begin{pmatrix} X \\ Y \end{pmatrix} = \lambda R_{\alpha} \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} T_x \\ T_y \end{pmatrix} = \lambda \begin{pmatrix} \cos \alpha & -\sin \alpha \\ \sin \alpha & \cos \alpha \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} T_x \\ T_y \end{pmatrix}$$

$$\lambda \cos \alpha = a \quad \lambda \sin \alpha = b \quad T_x = c \quad T_y = d$$

$$\begin{pmatrix} X \\ Y \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & -b \\ b & a \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} c \\ d \end{pmatrix}$$

$$\Rightarrow \begin{pmatrix} X \\ Y \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x & -y & 1 & 0 \\ y & x & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a \\ b \\ c \\ d \end{pmatrix} \Rightarrow L = AX$$

ماتریس ضرایب جوابات

$$\begin{pmatrix} x_1 \\ y_1 \\ x_2 \\ y_2 \\ \vdots \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x_1 & -y_1 & 1 & 0 \\ y_1 & x_1 & 0 & 1 \\ x_2 & -y_2 & 1 & 0 \\ y_2 & x_2 & 0 & 1 \\ \vdots & \vdots & \vdots & \vdots \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a \\ b \\ c \\ d \end{pmatrix} \quad \hat{X} = (A^T P A)^{-1} A^T P L$$

a و b و c و d محاسبه می شوند و از آن با T_x و T_y و α و λ محاسبه ←

حوازمند

نقاط یک برای ارزیابی دقت بسیار ریز در محاسبات تستی ندارند ←

a, b, c, d are computed و x, y Computed from Conformal transformation

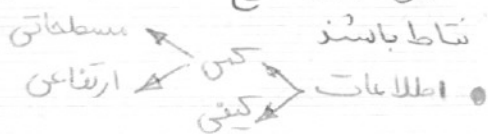
→ x, y check are known

$$\begin{pmatrix} X \\ Y \end{pmatrix}_{\text{computed}} - \begin{pmatrix} X \\ Y \end{pmatrix}_{\text{Ground Observed}} = \begin{pmatrix} dX \\ dY \end{pmatrix} = dr \text{ vector of errors}$$

$$\tan \alpha = \frac{dy}{dx} \quad dr = \sqrt{dx^2 + dy^2}$$

$$RMSE = \sqrt{\frac{\sum_{i=1}^M dr_i^2}{M-1}}$$

• نحوه توزیع (distribution) نقاط کنترل بسیار مهم است، یعنی نقاط کنترل باید بطوری طراحی شوند و توزیع شوند که بتوانند کل تصویر را پوشش دهند و بقیه نقاط داخل این



$$\sigma_{pl} = \sqrt{\sigma_x^2 + \sigma_y^2} = \sqrt{2} \sigma_x \quad \text{planimetric accuracy} \quad \text{دقت سطحانی}$$

$$= \sqrt{2} \frac{H}{f} \sigma_p \rightarrow \text{pointing accuracy}$$

$$\sigma_p \approx S_r \quad \text{Spatial resolution}$$

$$S_r(m) = \frac{ns}{\text{Spatial resolution}} = \frac{ns}{\text{IP/mm} \times 1000}$$

$$g_p: \text{Ground Pixel size} = \frac{H}{f} S_r \rightarrow$$

$$\text{Ground Resolution} = k g_p = k \frac{H}{f} S_r \quad k: \text{Kell Factor } 1.5 \leq k \leq 3$$

$$\sigma_e = \frac{H}{B} \frac{H}{f} \sigma_{\text{parallax}}$$

← نسبت مستقیم به $\frac{B}{H}$ دارد، یعنی به دستهای دارد که در stereo ایجاد می کنند دارد

• آنالگراف: استناره از رنگ های قرمز و آبی

• Crystal lasers: با استناره از فرکانس بیرو و Synchronizer تصویر در آنجا 50 بار تغییر می کند

• Spilt Screen: موسیور را به دقت تقسیم می کند

• DMS: یک لایه را به قرمز و تصویر دیگر را به سبزی برود بقیه را به لایه آبی می برد

• و باعث حصول سی توان stereo می شود

Polynomial

$$X = a_0$$

Constant Term

$$Y = b_0$$

$$+ a_1x + a_2y$$

linear Term

$$+ b_1x + b_2y$$

$$+ a_3xy + a_4x^2 + a_5y^2$$

quadratic Term

$$+ b_3xy + b_4x^2 + b_5y^2$$

$$+ a_6x^2y + a_7xy^2 + \dots$$

Cubic Term

$$+ b_6x^2y + b_7xy^2 + \dots$$

• به هر کدام از جملات polynomial ما یک نام گفته می شود: $a_0, a_1, a_2, \dots, a_n$ و $b_0, b_1, b_2, \dots, b_n$ ضرایب polynomial

لغتنامه می شود

- $X = a_0 + a_1x + a_2y + \dots$ linear or 1st order polynomial
- $a_3xy + a_4x^2 + a_5y^2 + \dots$ Quadratic or 2nd order polynomial
- $a_6x^2y + a_7xy^2 + \dots$ Cubic or 3rd order polynomial

مسلماً ما کمترین خطاها، معادلاتی نوع خطی است و همیشه درجات بالاتر روزه خطا کمترین ترمی شود
 حال اگر به فرض خطا از درجه اول باشد و ما معادله درجه دوم بکار ببریم، خود به خود دامنه
 از نقطه خطا بیشتر شود و این دامنه با افزایش درجه بیشتر می شود تا بطور کلی چون ما رفتار
 خطاها را فرض داریم باید بهترین ترمی های موجود را بکار ببریم

Affine Transformation. \approx 1st order polynomial

$$\begin{cases} X = a_0 + a_1x + a_2y \\ Y = b_0 + b_1x + b_2y \end{cases}$$

این ترانسفورمیشن 6 مجهول دارد و برای حل آن 3 نقطه کافی است اگر نقاط بیشتر شود درجه آزادی بالاتر می رود

- 4 مجهول که از قبل وجود داشته λ_n و T_x و T_y و T_z و 2 مجهول اینها هم به آن اضافه می شود
- ① در دو جهت محورهای مختصات بر هم عمود نیستند $\theta \neq 90^\circ$
- ② ضرب بی تناسب در یک جهت و ضرب بی تناسب در جهت دیگر بهم برابر نیستند $\lambda_x \neq \lambda_y$

$$\begin{bmatrix} X_1 \\ X_2 \\ \vdots \\ X_n \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 1 & x_1 & y_1 \\ 1 & x_2 & y_2 \\ \vdots & \vdots & \vdots \\ 1 & x_n & y_n \end{bmatrix} \begin{bmatrix} a_0 \\ a_1 \\ a_2 \end{bmatrix}$$

$L_x = AX$
 $\hat{X} = (A^T P A)^{-1} A^T P L_x$

$$\begin{bmatrix} Y_1 \\ Y_2 \\ \vdots \\ Y_n \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 1 & x_1 & y_1 \\ 1 & x_2 & y_2 \\ \vdots & \vdots & \vdots \\ 1 & x_n & y_n \end{bmatrix} \begin{bmatrix} b_0 \\ b_1 \\ b_2 \end{bmatrix}$$

$L_y = AY$
 $\hat{Y} = (A^T P A)^{-1} A^T P L_y$

برای محاسبه دیت (لاگ) عکس نقاط جیب را بوسیله پارامترهای a_0, a_1, a_2 محاسبه شده، به زمین می بردیم حال در مختصات زمین برای نقاط جیب خواهیم داشت یک مختصات محاسبه شده (تبدیل شده توسط ترانسفورمیشن اینها) و یک مختصات که از قبل به زمین های تغییر جهت آمده و در اختیار ما قرار داده شده، در این صورت

$$Rmse = \sqrt{\frac{\sum d_i^2}{m-1}}$$

1st order polynomial

• برای بدست آوردن بهترین *polynomial* ابتدا *conformal* حل می‌کنیم تا *Rmse* کل محاسبه شود، سپس *affine* حل می‌کنیم و *Rmse* آن را نیز محاسبه می‌کنیم، سپس ترم‌ها را یکی یکی اضافه کرده و *Rmse* را با حالت قبل مقایسه می‌کنیم، اگر کوچکتر بود، ترم را قبول کرده و ترم بعدی را اضافه می‌کنیم تا جایی که *Rmse* کوچک شود به صورت ما برسد.

• اگر ۱۵ نقطه کنترل داشته باشیم، یعنی ۳۰ معادله داریم و می‌توانیم ۳۰ مجهول را محاسبه کنیم، در نتیجه *max* ترم‌هایی که می‌توانیم بهار ببریم ۱۵ است و اگر بیش از ۱۵ ترم استفاده کنیم، تعداد مجهولات از تعداد معادلات بیشتر می‌شود و نمی‌توان آن را حل کرد. زمانی که از ۱۵ ترم استفاده می‌کنیم *RMSE* نقاط کنترل هم‌سوی شود پس برای تطابق اینطور نیست.

• در تبدیلات به کمک *polynomial* ما مایک ترم خاص خطاها کم می‌شود پس از آن بعد خطا افزایش می‌یابد و این امر در دلیل عمده دارد:

- ۱) از این لحظه بعد *over parameterization* داریم و از این لحظه بعد خود معادله خطا ایجاد می‌کند
- ۲) درجه آزادی کم می‌شود و از دست ما ناسته می‌شود

→ هر چه ترم‌ها بالاتر رود درجه آزادی کمتری شود.

• Peice-wise Polynomial:

Peice wise استراحتی است، به این معنی که یک سطح اضافه کنیم که هم‌سوی را بر اساس معارض موجود تقسیم بندی کند و در هر منطقه معادله خاص آن را اعمال رحل می‌کنیم. که یکی از مشکلات *PP* در موازیک بین مناطق مختلف است که آن‌ها *Peice wise Polynomial*

با هم *match* می‌شوند، برای حل این مشکل یک سری *Constrain* در مرزهای می‌کنند که اغلب به کمک *Boundary GCPs* این کار انجام می‌شود.

- *Peice-wise bilinear functions (1st order Splines)*

$$\begin{cases} X = a_0 + a_1x + a_2y + a_3xy \\ Y = b_0 + b_1x + b_2y + b_3xy \end{cases}$$

- *Peice-wise biquadratic functions (2nd order Splines)*

$$\begin{cases} X = a_0 + a_1x + a_2y + a_3xy + a_4x^2 + a_5y^2 + a_6x^2y + a_7xy^2 + a_8x^2y^2 \\ Y = b_0 + b_1x + b_2y + b_3xy + b_4x^2 + b_5y^2 + b_6x^2y + b_7xy^2 + b_8x^2y^2 \end{cases}$$

• Point-wise Polynomial

مطلق مادرین روش اینست که تک نقاط را ملاک

قرار می دهیم

Step 1 ← حل یک Global polynomial با تمام های بالا و محاسبه Δx و Δy هر نقطه کنترل

← فرض مادرین روش اینست که به احتمال زیاد رفتار خطا حول هر نقطه کنترل همبستگی با Δx بدست آمده از آن است.

Step 2 ← بدست آوردن نقاط کنترل مؤثر

← برای بدست آوردن نقاط کنترل مؤثر دو استراتژی کلی وجود دارد.
nearest n GCPs : نزدیکترین نقطه کنترل مؤثر را در نظر می گیریم، این روش در جامانی که عوارض مختلف وجود داشته باشد، مشکل ایجاب می کند.

nearest m GCPs in each quadrant : به مرکزیت نقطه مجهول، تقویر را به 4

قسمت تقسیم می کنیم که به هر بخش یک quadrant می گویند، از هر کدام از آن ما m نقطه

انتخاب می کنیم (توسط نامیده هر m تا این که نزدیکتر باشد) سپس وارد محاسبات می شویم

moving average

روش محاسبات ←

weighted distance average ←

moving average : یک سری polynomial تقریب می کنیم، آن ها را با نقاط کنترل

مؤثر حل می کنیم، حال از Δx مرحله قبل استفاده کرده Δx و Δy را بدست می آوریم

سپس با امانه کردن به Δx و Δy حالت قبل به Δx و Δy واقعی نزدیک می شویم

weighted distance average : همانطور که از نامش پیدا است به خطاها با امانه

فواصل وزن می دهیم، در نتیجه خطای کلی حاصل از n نقطه کنترل بدست می آید حال با

امانه کردن به Δx و Δy محاسبه شده از Step 1 به Δx و Δy نهایی می رویم

$$\left\{ \begin{array}{l} \Delta x = \frac{\sum w_i \Delta x_i}{\sum w_i} \\ \Delta y = \frac{\sum w_i \Delta y_i}{\sum w_i} \end{array} \right. \quad w = \frac{1}{d^2}$$

برای محاسبه دقت از نقاط یک استفاده می کنیم همین با Δx و Δy عکس، Δx و Δy زمین را از بعد اولی
حساب می کنیم حال Δx را با Δx از قبل، Δy را با Δy از قبل، Δx و Δy محاسبه می کنیم و RMSE دقت را بدست می آوریم

Multiquadratic transformation

مانند point wise عمل می کند با این تفاوت که همه نقاطی که در مرحله اول با استفاده از آن ها استفاده شده در مرحله دوم نیز همچنان نقاطی که در مرحله اول قرار می گیرند، این مسئله باعث افزایش حجم محاسبات می شود و طی محاسبات راه دور و وقت را افزایش می دهد.

در multi quadratic یک رابطه بین میزان residual ها و فاصله می نزدیک زیر رفتار خطا ما در کل تصویر بگیریم به فاصله زارده در نتیجه تابع فاصله مانند سایرترین قرار می گیرد (سافت) عمل می کند، ارتباط بین توابع فاصله و میزان باقیمانده ها برای نقاط کنترل زمین به وسیله یک سری پارامتر تعیین می شود که با حل معادلات multi-quadratic

$$f_i = [(x_{ip} - x_i)^2 + (y_{ip} - y_i)^2]^{1/2} \quad f_{ij} = [(x_j - x_i)^2 + (y_j - y_i)^2]^{1/2}$$

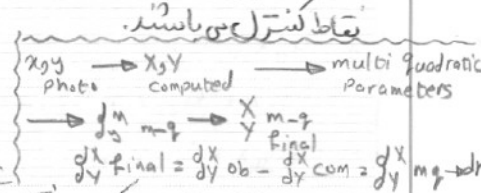
$$\begin{bmatrix} dx_1 \\ dx_2 \\ \vdots \\ dx_n \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} f_{11} & f_{12} & \dots & f_{1n} \\ f_{21} & f_{22} & \dots & f_{2n} \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ f_{n1} & f_{n2} & \dots & f_{nn} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} a_1 \\ a_2 \\ \vdots \\ a_n \end{bmatrix} \quad Lx = AX$$

$$\begin{bmatrix} dy_1 \\ dy_2 \\ \vdots \\ dy_n \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} f_{11} & f_{12} & \dots & f_{1n} \\ f_{21} & f_{22} & \dots & f_{2n} \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ f_{n1} & f_{n2} & \dots & f_{nn} \end{bmatrix} \begin{bmatrix} b_1 \\ b_2 \\ \vdots \\ b_n \end{bmatrix} \quad Ly = AY$$

مقدار باقیمانده ها در این حالت منفرد می شود به سادگی می توان معادله پارامترهای مجهول a_1, \dots, a_n و b_1, \dots, b_n را به وسیله باقیمانده های حاصل از مرحله اول بدست می آید حال برای نقاط غیر از نقاط کنترل داریم:

$$dx_u = f_{1u} a_1 + f_{2u} a_2 + \dots + f_{nu} a_n \quad f_{1u} \text{ و } f_{2u} \dots \text{ نشان دهنده فاصله تا}$$

$$dy_u = f_{1u} b_1 + f_{2u} b_2 + \dots + f_{nu} b_n$$



$$X_{\text{Final}} = X_{\text{GP}} + dx \text{ Multi-quadratic}$$

$$Y_{\text{Final}} = Y_{\text{GP}} + dy \text{ Multi-quadratic}$$

برای تهیه وقت (X و Y) عکس نقطه یک را در معادلات می کنیم بین از محاسبه GP و پارامترهای تهیه شده (X و Y) زمین را بدست می آوریم، در مرحله بعد به کمک نقاط زمینی و نقاط کنترل پارامترهای multi quadratic و X و Y که مجهول را محاسبه می کنیم و با توجه به X و Y معلوم RMSE محاسبه می شود.

اگر سطحه سه بعدی از معادله باشد و بتوان آن را به همین کلاس تقسیم بندی کرد (point wise)
بهتر جواب می دهد و ولی اگر سطحه با معادله معین بشود یعنی شرت تقسیم عوارض
روی تصویر یک باشد multi quadratic بهتر جواب می دهد و تصویر را یکپارچه کرده smooth تر می شود

▲ Projective Transformation

↳ 3D Projective Transformation

- Special Case :
- 3D Affine Transformation
 - 3D Similarity (linear Conformal) Transformation
 - Direct linear Transformation (DLT)

↳ 2D Projective Transformation

● 3D Projective Transformation

معادلات سه بعدی و سه بعدی R^3 فضای R^3 را به R^3 تبدیل می کنند و معادلات آن به شکل زیر است

$$\begin{cases} x = \frac{a_{11}x + a_{12}y + a_{13}z + a_{14}}{a_{41}x + a_{42}y + a_{43}z + a_{44}} \\ y = \frac{a_{21}x + a_{22}y + a_{23}z + a_{24}}{a_{41}x + a_{42}y + a_{43}z + a_{44}} \\ z = \frac{a_{31}x + a_{32}y + a_{33}z + a_{34}}{a_{41}x + a_{42}y + a_{43}z + a_{44}} \end{cases}$$

خصوصیت کلی این معادلات این است که بر مبنای
را با هر درجه وارد کنیم یک معادله با همان درجه
خارج می شود.
این معادلات ارتباط درضا را با 16
پارامتر برقرار می کنند که یکی از آن ها (a_{44})
وابسته به تقیامت و می توان آن را حذف کرد، اگر این کار را کنیم ماتریس ما سیگنولار
خواهد شد ← 15 پارامتر باید حل شود تا ارتباط بین دو فضای ایجاد شود

Special Cases :

A • 3D Affine Transformations : if $a_{41} = a_{42} = a_{43} = 0, a_{44} \neq 0$

$$\begin{cases} x = a_{11}x + a_{12}y + a_{13}z + a_{14} \\ y = a_{21}x + a_{22}y + a_{23}z + a_{24} \\ z = a_{31}x + a_{32}y + a_{33}z + a_{34} \end{cases}$$

12 جمول
TX, TY, TZ
انستال
 $\alpha x, \alpha y, \alpha z$
دوران
 $\lambda x, \lambda y, \lambda z$
تسایس

if $\begin{vmatrix} a_{11} & a_{12} & a_{13} \\ a_{21} & a_{22} & a_{23} \\ a_{31} & a_{32} & a_{33} \end{vmatrix} = 1$ Keep it's Area but not it's space
عمود بودن محور ها θ_{yz} و θ_{xz} و θ_{xy}

مساحت شکل ورودی و فضای سه بعدی شکل تقسیم کننده

B • 3D Similarity Transformation Or 3D linear Conformal

نوع خاصی از معادلات اخاین است، یعنی اگر A ماتریس متراب طوری باشد که اگر آن را در کنار شماره اش ضرب کنیم، فیرس از ماتریس I شود، ماتریس A حالتی از تقارن بیرونی کند، در این صورت 3 پارامتر θ_{xy} و θ_{xz} و θ_{yz} مقرر خواهند شد
 اگر $k=1$ شود، تقارن کامل خواهد بود و متراب معیاس در تمام جهات با هم برابر خواهد بود $k = \lambda_x = \lambda_y = \lambda_z = k$ تعداد پارامترهای کانفورمال 7 خواهد شد

توجه: معادلاتی که تحت متراب فتوگراستری تعریف می شوند، معادلاتی هستند که تحت متراب هم معنای تقریب می شوند، این معادلات یک فضای میانی را بین فضای تقریب و فضای زمین تقریب می کنند که فضای مدل نام دارد، ما از فضای تقریب یک معادلات خاصی که Relative Orientation نام دارند به فضای مدل می رویم و از آن جابه گنج معادلات کانفورمال و 7 پارامتر تحت عنوان پارامترهای توبیه مطلق به فضای زمین می رویم \leftarrow در معادلات کانفورمال (تت توبیه مطلق) شکل تغییر نمی کند و فقط کوچک و بزرگ می شود اگر $k \neq 1$ باشد، تعداد پارامترهای مستقل 6 می شود \leftarrow در فضای تقریب چون حالت تقارن کامل ایجاد نمی شود با معادلات اخاین کاربرد و بی فضای مدل کاملاً معاد در بطور ریاضی تعریف شده می باشد

C • Direct linear Transformation: DLT

اگر بخواهیم توسط معادلات پروژکتیو از فضای دوبعدی به فضای سه بعدی برویم از یک سری تراستفورماسیون به نام معادلات DLT استفاده می کنیم

$$\begin{cases} x = \frac{a_{11}x + a_{12}y + a_{13}z + a_{14}}{a_{31}x + a_{32}y + a_{33}z + 1} \\ y = \frac{a_{21}x + a_{22}y + a_{23}z + a_{24}}{a_{31}x + a_{32}y + a_{33}z + 1} \end{cases}$$

این معادلات با 11 پارامتر فضای تقریب را مستقیماً به فضای زمین تبدیل می کنند
 این معادلات در close range استفاده

فردان دارند، زیرا دوربین های بزرگ که اما توره هستند و فاند فیدو مثل مارک می باشد، در نتیجه متن به فضای عکس و تمثیلات عکس میسر می شود

\leftarrow برای حل این معادلات احتیاج به 6 نقطه کنترل است که باید در بی آزادی از مدل معادلات حل می شود.

• 2D Projective Transformation

اگر بخواهیم توسط معادلات پروژکتیو از یک فضای دوبعدی به یک فضای دوبعدی دیگر برویم از معادلات 2D Projective استفاده می‌کنیم، بین در این حالت زمین را می‌توان دوبعدی فرض می‌کنیم

$$\begin{cases} x = \frac{a_{11}x + a_{12}y + a_{13}}{a_{31}x + a_{32}y + 1} \\ y = \frac{a_{21}x + a_{22}y + a_{23}}{a_{31}x + a_{32}y + 1} \end{cases}$$

معادلات پروژکتیو دوبعدی 8 پارامتر دارد که با 4 نقطه قابل حل است

برای توصیف این معادلات روش عکس این است که بگویم یک معادله خطی است از x و y به شکل زیر $Z = AX + BY + C$ یعنی همه نقاط را به این معادله تصویر می‌کنیم و معادله Z را به سطح زمین می‌کنیم، توجه شود معادلات 2D Projective از $z=0$ نیز حاصل می‌شود ولی توصیف بالا عکس تراست.

باید توجه داشت تحت معادلات خطای فاشی از اختلاف ارتفاع که حذف 2D Projective

می‌شود و نه فضای سه بعدی بلکه محدودش می‌شود و میزان واقعی خود را از دست می‌دهد

خوب 2D پروژکتیو این است که ارتفاع را تقریب می‌کنند و ارتفاع واقعی را نادیده می‌گیرند. فاشی از ارتفاع را بصورت معادله ریاضی تقریب می‌کنند، که این خود بخود باعث می‌شود کلیه عوارض روی زمین بر اساس یک اصول خاص روی معادله تصویر شوند

Rectified Image: اگر در تصویر تمام خطاها بجز ارتفاعها حذف شده باشد، تصویر درست آمده را تصویر تصحیح شده گویند. در این حالت زمانی که stereo می‌بینیم اختلاف ارتفاعها واقعی خواهد بود. کلیه نقل و انحرافات را که اعم از حذف خطاها می‌باشد تا از سطح عمق تا نام بردیم عمق تصویری عکس بردیم Image rectified گفته می‌شود

Ortho Photo: اگر در تصویر تپاسی خطاها منبسطه خطای جابجایی ناشی از اختلاف ارتفاع حذف شود، تصویر تبدیل به ارتوفتو (تصویر نقشه) می‌شود. اگر تصویر راست‌سوی را در نظر بگیریم و کنار هم بگذاریم دیگر استروئو نخواهیم دید، زیرا جابجایی ناشی از

اختلاف ارتفاع حذف شده است.

معادلات 2D Projective Trans... را معادلات بر اساس توپم با
توینز
Based on Analytical Rectification

مدل‌های ریاضی سه بعدی به دو صورت عنوان می‌شوند

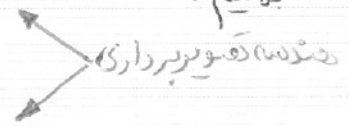
① 3D mathematical models independent from photogrammetry Condition

② 3D mathematical models under photogrammetry condition

→ ما در فتوگرامتری با حالت دوم کار داریم یعنی ما باید هندسه تصویر را در لحظه تصویربرداری بدانیم.

Interior Orientation

Exterior Orientation



• جهت سیر ایضا فتوگرامتری کار کردن یعنی فضای تصویر چه مسائلی دارد، حلش کنیم سپس به بیرون تصویر آمده و مسائل خارج از تصویر را حل کنیم.

• برای اینکه بخواهیم هندسه داخلی دوربین را تعریف کنیم باید در بین ما متریک باشد، یعنی دارای فیوژنل مارت باشد ما به کمک آن بتوانیم مختصات تصویری را تعریف کنیم.

• ما داخل توبه داخلی محل دقیق مرکز تصویر (پرسیکتیو سنتر) را مشخص می‌کنیم.

• ما در فضای فتوگرامتری کار می‌کنیم، ما معادلاتی را که تحت متریک فتوگرامتری می‌خواهیم

کار کنند در فضای سیستم مختصات خام (raw image coordinate system) تعریف می‌کنیم، سپس آن را به کمک فیوژنل مارت که با هندسه فضای سیستم مختصات عکس می‌گیریم هندسه تصویر تابع مرکز P.C است.

$$(x, y) \xrightarrow[\text{raw image}]{\text{Fiducial mark Refinement}} (x', y') \xrightarrow[\text{photographic C.S.}]{\text{باراشنی (c) - (x_0, y_0)}} \xrightarrow[\text{Photogrammetric C.S.}]{\text{IO}} (x'', y'', z'')$$

• بردارهای توبه داخلی: دقیق از سیستم مختصات عکس فتوگرامتری به سیستم مختصات

تصویری فتوگرامتری از طریق بردار \vec{r}_a انجام می‌شود، این بردار موقعیت نقطه a را

نسبت به پرسپکتیو سنتر مشخص می‌کند. مختصات نقطه a در سیستم مختصات عکس (x'_a, y'_a) می‌باشد در نتیجه این بردار نسبت به سیستم مختصات عکس به صورت

$$\vec{r}_a = \begin{pmatrix} x'_a - x'_0 \\ y'_a - y'_0 \end{pmatrix} \quad \text{زیر است}$$

→ مدل‌های ریاضی در فتوگرامتری گت دو شرط مهم مطرح می‌شوند

→ شرط هم خطی: نقطه زمین، تصویرش و مرکز تصویر همگی بر یک خط راست واقع می‌باشند

→ شرط هم صفحه‌ای: دو نقطه روی دو تصویر و دو نقطه PC دو عکس یک نقطه زمین همگی بر یک

میدار در نقطه زمین A نسبت به پرسپکتیو سنترهای دو عکس و بردار موقعیت PC ثابت به هم می‌چسبند. از همین دلیل در یک صفحه آن

Colinearity Equation: این معادلات برای هر تصویر تعریف می‌شوند و اساس ترفیع فضایی می‌باشند، بوسیله این معادلات یک ارتباط بین فضای تصویر و فضای زمین برقرار می‌شود. بطوریکه می‌توان از تصویر به زمین برنت ولی برای انجام عکس آن باید دو تصویر مورد نیاز باشد. معادلات شرط هم خطی از لحاظ ریاضی بدون معنی هستند که بردار مکان نقطه A نسبت به مرکز پرسکتیو (R) و بردار مکان نقطه a نسبت به مرکز پرسکتیو در فضای تصویر (r) در یک امتدادند.

$$\frac{|\vec{r}|}{|\vec{R}|} = K$$

$$\vec{r} = \begin{pmatrix} x_a - x_0 \\ y_a - y_0 \\ -c \end{pmatrix} \quad \vec{R} = \begin{pmatrix} X_A - X_0 \\ Y_A - Y_0 \\ Z_A - Z_0 \end{pmatrix}$$

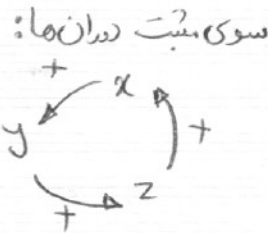
ما برای سوازی کردن این خوبتر احتیاج به سه بردار داریم که حاصل ضرب سه ماتریس دوران مقادیمی باشد

$$\begin{cases} M_{\omega} M_{\phi} M_{\kappa} = M & \omega \text{ Primary} \\ M_{\kappa} M_{\omega} M_{\phi} = M & \phi \text{ Primary} \\ M_{\omega} M_{\phi} M_{\kappa} = M & \kappa \text{ Primary} \end{cases} \quad M = M^{-1}$$

ماتریس M یک ماتریس unique (یکتا) است اما مقادیر دوران بر حسب آنکه کدام دوران اول اعمال شود متفاوت است، زیرا دوران اول دوران‌های بعدی را تحت تأثیر گذارد

$$M_{\omega} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos \omega & \sin \omega \\ 0 & -\sin \omega & \cos \omega \end{pmatrix}, \quad M_{\phi} = \begin{pmatrix} \cos \phi & 0 & -\sin \phi \\ 0 & 1 & 0 \\ \sin \phi & 0 & \cos \phi \end{pmatrix}$$

$$M_{\kappa} = \begin{pmatrix} \cos \kappa & \sin \kappa & 0 \\ -\sin \kappa & \cos \kappa & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$



$$M_{\omega \text{ primary}} = M_{\kappa} M_{\phi} M_{\omega}$$

$$\vec{r} = K M \vec{R} \quad \begin{pmatrix} x - x_0 \\ y - y_0 \\ -c \end{pmatrix} = K \begin{pmatrix} m_{11}(X - X_0) + m_{12}(Y - Y_0) + m_{13}(Z - Z_0) \\ m_{21}(X - X_0) + m_{22}(Y - Y_0) + m_{23}(Z - Z_0) \\ m_{31}(X - X_0) + m_{32}(Y - Y_0) + m_{33}(Z - Z_0) \end{pmatrix}$$

$$x - x_0 = -c \frac{m_{11}(X - X_0) + m_{12}(Y - Y_0) + m_{13}(Z - Z_0)}{m_{31}(X - X_0) + m_{32}(Y - Y_0) + m_{33}(Z - Z_0)}$$

$$y - y_0 = -c \frac{m_{21}(X - X_0) + m_{22}(Y - Y_0) + m_{23}(Z - Z_0)}{m_{31}(X - X_0) + m_{32}(Y - Y_0) + m_{33}(Z - Z_0)}$$

$$e.o.p \begin{cases} \text{Position Parameter } X_0, Y_0, Z_0 \\ \text{Orientation } \omega, \phi, K \end{cases}$$

$I, O, P \begin{cases} \alpha, \beta, \gamma, \delta, \epsilon \end{cases}$
در معادلات شرط هم خطی ماسع می کنیم ابتدا در مرحله بالایش تصاویر و مشکلات تصویر را حل کنیم سپس از این معادلات استفاده کنیم در معادلات شرط هم خطی می توان پارامترهای تویچه را خطی را استخراج کرد و در مرحله بعد self calibration تبدیل کرد و با تویچه به معادله قبل تویچه را خطی که در در بین های متویک معلوم است با معادله جدید رسید.

اگر در بین های متویک باشد می توان پارامترهای بالایش تصویر را استخراج کرد و معادله جدید برای آن محاسبه کرد.
Self calibration $X_0, Y_0, Z_0, \omega, \phi, K, \alpha, \beta, \gamma, \delta, \epsilon$
Parameters
اگر نخواهیم با 6 پارامتر تویچه خارج کار کنیم به ترفیع فضای می رسم.
در قبل صحبت کردیم در مورد معادلات DLT که بود، در اینجا لازم به ذکر است که

این معادلات با دو معادله شرط هم خطی نمی توانند تصویر را تصحیح کنند زیرا محدود به 11 پارامتر هستند و DLT 12 پارامتر دارد یعنی 2 پارامتر بیشتر از معادلات شرط هم خطی که آن دو پارامتر پارامترهای اضافی هستند.

Space Resection

منظور از ترفیع اینست که در یک نقطه مجهول با سیستم وبه تناط معلوم نشاده روی کنیم در فتوگرامتری هم عملیات مشابه روی از مرکز پرسپکتیو انجام می پذیرد، که تناط معلوم همان تناط کنترل زمینی هستند. مجهولات ما Z_0, Y_0, X_0, K, ϕ و ω هستند که با معادلات شرط هم خطی ترفیع را انجام می دهیم و مجهولات را محاسبه می کنیم.

ما با حل ترفیع و محاسبه 6 مجهول می توانیم از فضای زمین به فضای تصویر برویم حال اگر نخواهیم از فضای تصویر به فضای زمین برویم باید عکس امکان پذیر نیست و احتیاج به در عکس داریم، زیرا مجهولات ما X_0, Y_0, Z_0 و ω و ϕ و K می باشند. می با وجود دو تصویر 2 معلوم و سه مجهول وجود دارد و مسئله باید درجه آزادی حل می شود بعد از انجام space resection 6 مجهول تویچه خارج مشخص می شوند و با تویچه به معلوم بودن سرعت تناط پرسپکتیو، حال از در نقطه معلوم به تناط مجهول نشاده روی می کنیم که معادلات space intersection ایجاد کرده و رابطه دو طرفه بین تصویر زمین ایجاد می شوند.

Space Resection

$$m = m_{11}(X - X_0) + m_{12}(Y - Y_0) + m_{13}(Z - Z_0)$$

$$n = n_{21}(X - X_0) + n_{22}(Y - Y_0) + n_{23}(Z - Z_0)$$

$$q = q_{31}(X - X_0) + q_{32}(Y - Y_0) + q_{33}(Z - Z_0)$$

$$x - x_0 = -c \frac{m}{q} = -c r \longrightarrow x - x_0 + c r = 0$$

$$y - y_0 = -c \frac{n}{q} = -c s \longrightarrow y - y_0 + c s = 0$$

$$F = \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} - \begin{pmatrix} x_0 \\ y_0 \end{pmatrix} + c \begin{pmatrix} r \\ s \end{pmatrix} = 0$$

در فرض افقی دوربین در آن ما وجود دارد، پس باید این را توسط سبب دیگر آن ما را حذف کرد

مستقیم سازی: -
تصحیح نژاد: n

$$F = F_0 + \frac{\partial F}{\partial L} \begin{pmatrix} \hat{X}_0 \\ \hat{L}_0 \end{pmatrix} + \frac{\partial F}{\partial X} \begin{pmatrix} \hat{X} \\ \hat{L} \end{pmatrix} = 0$$

مشتق از این عبارات
تصحیح نژاد

$$A \hat{V} + B \hat{X} + W = 0$$

تصحیح نژاد

$$\begin{cases} \hat{X} + \hat{X}_0 = \bar{X}_1 \\ \hat{Y} + \hat{Y}_0 = \bar{Y}_1 \end{cases} \longrightarrow A = I$$

$$\begin{cases} \hat{X} = \hat{X}_0 + \hat{X} \\ \hat{X}^{i+1} = \bar{X}^i + \hat{X}^i \end{cases}$$

$$\hat{V} + B \hat{X} + W = 0$$

$$\hat{X} = (B^T P B)^{-1} B^T P W$$

اگر ماتریک درجه دوم است مستقیم را انجام دهیم
خواهد بود

$$\begin{bmatrix} \frac{\partial F(x)}{\partial Par} \\ \frac{\partial F(y)}{\partial Par} \end{bmatrix} = c \begin{bmatrix} dr \\ ds \end{bmatrix} = c \begin{bmatrix} d(\frac{m}{q}) \\ d(\frac{n}{q}) \end{bmatrix} = \frac{c}{q^2} \begin{bmatrix} q dm - m dq \\ q dn - n dq \end{bmatrix}$$

$$= \frac{c}{q} \begin{bmatrix} dm - r dq \\ dn - s dq \end{bmatrix} = \frac{c}{q} \underbrace{\begin{bmatrix} 1 & 0 & -r \\ 0 & 1 & -s \end{bmatrix}}_D \begin{bmatrix} dm \\ dn \\ dq \end{bmatrix}$$

$$\begin{bmatrix} dm \\ dn \\ dq \end{bmatrix} = \underbrace{\begin{bmatrix} \frac{\partial m}{\partial X_0} & \frac{\partial m}{\partial Y_0} & \frac{\partial m}{\partial Z_0} & \dots & \frac{\partial m}{\partial K} \\ \frac{\partial n}{\partial X_0} & \frac{\partial n}{\partial Y_0} & \frac{\partial n}{\partial Z_0} & \dots & \frac{\partial n}{\partial K} \\ \frac{\partial q}{\partial X_0} & \frac{\partial q}{\partial Y_0} & \frac{\partial q}{\partial Z_0} & \dots & \frac{\partial q}{\partial K} \end{bmatrix}}_E \underbrace{\begin{bmatrix} dx_0 \\ dy_0 \\ dz_0 \\ d\omega \\ d\phi \\ dK \end{bmatrix}}_D$$

$$\begin{bmatrix} \frac{\partial F_n}{\partial P_{ax}} \\ \frac{\partial F_y}{\partial P_{ay}} \end{bmatrix} = \frac{C}{q} DE \Delta$$

$$V + \frac{C}{q} DE \Delta + W = 0$$

بطور کلی

$$\frac{C}{q} DE = B^e = \begin{bmatrix} c/q & 0 & -cr/q \\ 0 & c/q & -cs/q \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \frac{\partial m}{\partial X_0} & \dots & \frac{\partial m}{\partial K} \\ \frac{\partial n}{\partial X_0} & \dots & \frac{\partial n}{\partial K} \\ \frac{\partial q}{\partial X_0} & \dots & \frac{\partial q}{\partial K} \end{bmatrix}_{3 \times 6}$$

$$\Delta = (B^{eT} P B^e)^{-1} B^{eT} P W$$

$$m = m_{11} (X - X_0) + m_{12} (Y - Y_0) + m_{13} (Z - Z_0)$$

$$n = m_{21} (X - X_0) + m_{22} (Y - Y_0) + m_{23} (Z - Z_0)$$

$$q = m_{31} (X - X_0) + m_{32} (Y - Y_0) + m_{33} (Z - Z_0)$$

$$B_{11}^e = \frac{\partial F(m)}{\partial X_0} = \frac{C}{q} \frac{\partial m}{\partial X_0} - \frac{cr}{q} \frac{\partial q}{\partial X_0} = -\frac{C}{q} m_{11} + \frac{cr}{q} m_{31}$$

$$B_{1,2}^e = \frac{\partial F(m)}{\partial Y_0} = \frac{C}{q} \frac{\partial m}{\partial Y_0} - \frac{cr}{q} \frac{\partial q}{\partial Y_0} = -\frac{C}{q} m_{12} + \frac{cr}{q} m_{32}$$

$$B_{1,3}^e = \frac{\partial F(m)}{\partial Z_0} = \frac{C}{q} \frac{\partial m}{\partial Z_0} - \frac{cr}{q} \frac{\partial q}{\partial Z_0} = -\frac{C}{q} m_{13} + \frac{cr}{q} m_{33}$$

$$B_{1,4}^e = \frac{\partial F(n)}{\partial \omega} = \frac{C}{q} \frac{\partial n}{\partial \omega} - \frac{cr}{q} \frac{\partial q}{\partial \omega}$$

$$B_{2,1}^e = \frac{\partial F(n)}{\partial X_0} = \frac{C}{q} \frac{\partial n}{\partial X_0} - \frac{cs}{q} \frac{\partial q}{\partial X_0} = -\frac{C}{q} m_{21} + \frac{cs}{q} m_{31}$$

$$B_{2,2}^e = \frac{\partial F(n)}{\partial Y_0} = \frac{C}{q} \frac{\partial n}{\partial Y_0} - \frac{cs}{q} \frac{\partial q}{\partial Y_0} = -\frac{C}{q} m_{22} + \frac{cs}{q} m_{32}$$

$$B_{2,3}^e = \frac{\partial F(n)}{\partial Z_0} = \frac{C}{q} \frac{\partial n}{\partial Z_0} - \frac{cs}{q} \frac{\partial q}{\partial Z_0} = -\frac{C}{q} m_{23} + \frac{cs}{q} m_{33}$$

$$B_{2,6}^e = \frac{\partial F(n)}{\partial K} = \frac{C}{q} \frac{\partial n}{\partial K} - \frac{cs}{q} \frac{\partial q}{\partial K}$$

حل Based of Selfcalibration

معلومات ما (x و y و z) نقاط تصویر و (x و y و z) نقاط کنترل زمین می باشد
 ریاضیاتی توابع داخلی و خارجی میزنند، مسلماً در این جهت تعداد مجهولات بیشتر
 است و معادلات پیچیده تر می شود و مستاب ما فرق خواهد کرد.

iOP c و y و x و مجهولات : Observations (x و y) : معلومات
 eop و z و y و x و مجهولات : GCPs (x و y و z) : معلومات

$$f(x) = x - x_0 + cr = 0 \rightarrow \begin{bmatrix} f(x) \\ f(y) \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} x \\ y \end{bmatrix} - \begin{bmatrix} x_0 \\ y_0 \end{bmatrix} + c \begin{bmatrix} r \\ s \end{bmatrix} = 0$$

$$f(y) = y - y_0 + cs = 0$$

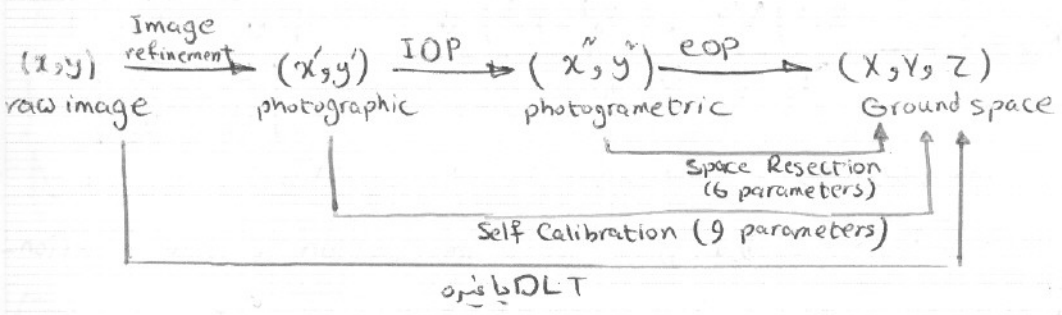
$$r = m/q \quad s = n/q$$

$$\begin{bmatrix} \frac{df(x)}{\partial Par} \\ \frac{df(y)}{\partial Par} \end{bmatrix} = - \begin{bmatrix} dx_0 \\ dy_0 \end{bmatrix} + dc \begin{bmatrix} r \\ s \end{bmatrix} + c \begin{bmatrix} dr \\ ds \end{bmatrix}$$

$$= \begin{bmatrix} -1 & 0 & r \\ 0 & -1 & s \end{bmatrix} \begin{bmatrix} dx_0 \\ dy_0 \\ dc \end{bmatrix} + c \begin{bmatrix} dr \\ ds \end{bmatrix}$$

$$= B^i \Delta^i + B^e \Delta^e$$

$\begin{matrix} 2 \times 3 & 3 \times 1 & 2 \times 6 & 6 \times 1 \end{matrix}$



Space Intersection

در این مرحله دو نقطه معلوم داریم از آنجا به نقاط مجهول متقاطع می‌زنیم و سپس با انحلال 3 مجهول معادلات نقطه زمین را بدست می‌آوریم ← معادلات شرط هم خطی را برای دو تصویر می‌نویسیم و آن‌ها را با هم متقاطع می‌دهیم.

$$\begin{pmatrix} x-x_0 \\ y-y_0 \\ z-z_0 \end{pmatrix} = \lambda R_{\omega\phi K} \begin{pmatrix} x-x_0 \\ y-y_0 \\ z-z_0 \end{pmatrix} \quad \begin{pmatrix} x-x_0 \\ y-y_0 \\ z-z_0 \end{pmatrix} = KR^T \begin{pmatrix} x-x_0 \\ y-y_0 \\ z-z_0 \end{pmatrix}$$

$$\begin{cases} X = X_0^r + K_r U_r \\ Y = Y_0^r + K_r V_r \\ Z = Z_0^r + K_r W_r \end{cases} \quad \begin{cases} X = X_0^l + K_l U_l \\ Y = Y_0^l + K_l V_l \\ Z = Z_0^l + K_l W_l \end{cases}$$

$$X_0^r + K_r U_r = X_0^l + K_l U_l$$

$$Y_0^r + K_r V_r = Y_0^l + K_l V_l$$

$$Z_0^r + K_r W_r = Z_0^l + K_l W_l$$

می‌توان دو معادله را در نظر گرفت و مسئله را حل کرد، 2 مجهول را بدست آورد با استفاده معادله و دو مجهول دیگر درجه آزادی مسئله را برطرف می‌سازد حل می‌شود.

$$K_r = \frac{(X_0^r - X_0^l) V_l - (Y_0^r - Y_0^l) U_l}{V_r U_l - U_r V_l} = - \frac{\begin{vmatrix} X_0^r - X_0^l & Y_0^r - Y_0^l \\ U_l & U_r \end{vmatrix}}{\begin{vmatrix} U_r & V_r \\ U_l & V_l \end{vmatrix}}$$

با محاسبه K_r می‌توان یک ارتباط دو طرفه بین دو فضای زمین و تصویر برقرار نمود!

Space resection و Space intersection مهم‌ترین معادلات در فتوگرامتری هستند

ادامه سنه 11

$$\frac{c}{\cos \theta} = \bar{c}$$

$$x'_p = x_0 + x_0 + y_0 \tan \theta - \frac{\bar{c} n}{q} \sin \theta - c \frac{m}{q}$$

$$y'_p = y_0 + \frac{1}{\lambda \cos \theta} y_0 - \frac{\bar{c} n}{q \lambda}$$

$$x'_p = x_0 - \frac{\bar{c} n}{q} \sin \theta - \frac{cm}{q}$$

$$y'_p = y_0 - \frac{1}{\lambda} \frac{cn}{q}$$

Computing of approximate values of eop

این مرحله به روش linear Conformal و DLT - قابل انجام است
 (linear Conformal) : معادله معروفی که در ماتریس form در تمام کاربردهای افقی باشد

دیس $\phi = 0$ تنها 4 مجهول K و X_0 و Y_0 و Z_0 باقی میماند

$$C = C_n = X_0 \quad d = C_y = Y_0 \quad \alpha = K = \frac{b}{a} \quad \lambda = \sqrt{a^2 + b^2}$$

$$Z = \lambda f + h_m \quad \begin{cases} b = \lambda \sin \alpha \\ a = \lambda \cos \alpha \end{cases}$$

$$\begin{pmatrix} X \\ Y \end{pmatrix} = \lambda R(\alpha) \begin{pmatrix} X \\ Y \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} C_n \\ C_y \end{pmatrix}$$

DLT : ماتریس و حقوق تراز کافورمال است، تنها با بایر بر رابطه پارامترهای توسعه داخل و خارج و پارامتر DLT پیدا کنیم، همین بایر بینیم ابتدا دو سیستم معادلات با هم حل کرده اند فرق سیستم معادلات تصویر با عکس در این است که در سیستم معادلات تصویری خام محورها برهم عمود نیستند و متساوینها با هم برابر نیستند (2 پارامتر افقانی) در این صورت :

تصویری
خام

$$\begin{cases} X'_p = \frac{A_1 X + B_1 Y + C_1 Z + D_1}{A_3 X + B_3 Y + C_3 Z + 1} \\ Y'_p = \frac{A_2 X + B_2 Y + C_2 Z + D_2}{A_3 X + B_3 Y + C_3 Z + 1} \end{cases}$$

$$\begin{cases} X_p - X_0 = -c \frac{m_{11}(X-X_0) + m_{12}(Y-Y_0) + m_{13}(Z-Z_0)}{m_{31}(X-X_0) + m_{32}(Y-Y_0) + m_{33}(Z-Z_0)} \\ Y_p - Y_0 = -c \frac{m_{21}(X-X_0) + m_{22}(Y-Y_0) + m_{23}(Z-Z_0)}{m_{31}(X-X_0) + m_{32}(Y-Y_0) + m_{33}(Z-Z_0)} \end{cases}$$

بین خود فضا ارتباط برقرار می کنیم :

$$\begin{cases} X_p = X'_p - X'_0 - (Y'_p - Y'_0) \lambda \sin \theta \\ Y_p = (Y'_p - Y'_0) \lambda \cos \theta \end{cases}$$

rate تغییر متساوی از یک محور به محور دیگر
 دیگر است

$$\begin{cases} X_p - X_0 = -c \frac{m}{q} \\ Y_p - Y_0 = -c \frac{n}{q} \end{cases} \Rightarrow \begin{cases} X'_p - X'_0 - X_0 - (Y'_p - Y'_0) \lambda \sin \theta = -c \frac{m}{q} \\ (Y'_p - Y'_0) \lambda \cos \theta - Y_0 = -c \frac{n}{q} \end{cases}$$

$$X'_p = X'_0 + X_0 + \frac{1}{\lambda \cos \theta} (Y_0 - c \frac{n}{q}) \lambda \sin \theta - c \frac{m}{q}$$

$$Y'_p = Y'_0 + \frac{1}{\lambda \cos \theta} Y_0 - \frac{c n}{q \lambda \cos \theta}$$

باتوجه به معادله بویست آموه فرایب DLT برهیب پارامترهای توجهی داریم محاسبه
نیستونر

$$A_1 = (m_{31} x_0'' - m_{11} c - m_{21} \bar{c} \sin \theta) / G$$

$$B_1 = (m_{32} y_0'' - m_{12} c - m_{22} \bar{c} \sin \theta) / G$$

$$C_1 = (m_{33} z_0'' - m_{13} c - m_{23} \bar{c} \sin \theta) / G$$

$$D_1 = x_0'' + c(m_{11} x_0 + m_{12} y_0 + m_{13} z_0) / G + \bar{c} \sin \theta (m_{21} x_0 + m_{22} y_0 + m_{23} z_0) / G$$

$$A_2 = (m_{31} y_0'' - m_{21} \bar{c} / \lambda) / G \quad B_2 = (m_{32} y_0'' - m_{22} \bar{c} / \lambda) / G$$

$$C_2 = (m_{33} y_0'' - m_{23} \bar{c} / \lambda) / G \quad D_2 = y_0'' + \frac{\bar{c}}{\lambda} (m_{21} x_0 + m_{22} y_0 + m_{23} z_0) / G$$

$$A_3 = \frac{m_{31}}{G} \quad B_3 = \frac{m_{32}}{G} \quad C_3 = \frac{m_{33}}{G}$$

$$G = - (m_{31} x_0 + m_{32} y_0 + m_{33} z_0)$$

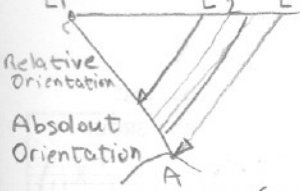
• ماهواره های Geo referencing : ماهواره های هستند که همراه با زمین با همان سرعت دوران می کنند : در ارتفاع 36000 km از سطح زمین می باشند و عمودا استوائی اند
: اختلاف ماهواره های تصویربرداری که غالباً جوریستونر هستند و قطبین هستند

سرعت های real time بدون فوتوگرامتری
عکسبرداری آنالوگ
Digital Photogrammetry روش

• نسخن بدون نقاط کنترل قبل از عکسبرداری
• اگر دوربین داشته باشیم که مرکز آن نسبت به GPS و INS کالیبره شده باشد دیگر احتیاج به نقاط کنترل نداریم.

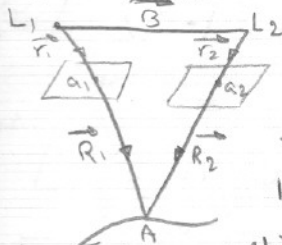
• برای بالا بردن سرعت می توان بعد سوم را با کمک تکنولوژی دیگری مثل Laser Scanning
بدست آورد تا دیگر احتیاج به دوربین استریو و استفاده از 60٪ عکس نباشیم
• اگر بتوان مشکل Identification و detection را حل نمود

realtime photogrammetry می رسم



Coplanarity Condition Δ

طبق این شرط نقطه زمینی A نقاط تصویر سائتر آن a_1 و a_2 و نقاط پرسکتیو است و بر راست خطی در یک صفحه قرار دارند.



$$B \cdot (R_1 \times R_2) = 0$$

چون بدست آوردن ۱۲ مجهول در معادلات شرط هم خطی نیست است و زمان در ما با یکت معادلات شرط هم معنای ابتدا یکت 5 پارامتر متغیر ما را در فضای واسطه ای بنام مدل مستطع (توصیه شش کلبی) می کنیم و سپس توسط ترانسفورمسیون Linear Conformal بین مدل زمینی ارتباط برقرار می کنیم (توصیه مطلق کلبی)

آنچه که واقع است در اینجا ما اشیاء قراریم محقات دقیق PC ها را بدانیم (در رسم محقات زمینی)

زیرا هدف ما تنها مستطع کردن سطح های نورانی است در انفورم سیستم راطوری تقریب می کنیم که مرکز PC اول میراد سیستم محقات مدل زمین X را حفظ و اصل بین دو مرکز پرسکتیو محورین را طوری در نظر می گیریم که سیستم دست راستی شود

سیستم اول را origin در نظر گرفته و درسی را نسبت به اولن توصیه می کنیم یعنی آن را اندر تغییر می دهیم تا سطح های سائتر مستطع شوند

معنای ابعاد در تصویر از منطقه است اما این دید واقع نیست زیرا Scaling و leveling انجام شده که در توصیه مطلق انجام می شود

$$F = B \cdot \begin{pmatrix} \vec{r}_1 \\ \vec{r}_2 \end{pmatrix} = 0 = \begin{vmatrix} x_02 - x_01 & y_02 - y_01 & z_02 - z_01 \\ x - x_01 & y - y_01 & z - z_01 \\ x - x_02 & y - y_02 & z - z_02 \end{vmatrix} = 0$$

اعضای B
اعضای R1
اعضای R2

$$\vec{R}_1 = \lambda_1 M_1^T \vec{r}_1 \quad \vec{R}_2 = \lambda_2 M_2^T \vec{r}_2$$

M ماتریس تبدیل فضای مدل به تصویر ، M^T ماتریس تبدیل فضای تصویر به مدل است

پارامترها بطور کلی $\lambda_1, \lambda_2, \omega_1, \omega_2, \phi_1, \phi_2, k_1, k_2, x_01, x_02, y_01, y_02, z_01, z_02$

→ $\lambda_1 = \lambda_2 = 1 \quad \omega_1 = \phi_1 = k_1 = bz_1 = by_1 = 0 \quad bx_1 = known$ (arbitrary) ^{مستند}

$\omega_2, \phi_2, k_2, bz_2, by_2$ مجهول ، $bx_2 = 0$

5 مجهول توصیه شش

$$\vec{R}_{1i} = \lambda_1 M_1^T r_1 = \begin{pmatrix} x_i - x_0^1 \\ y_i - y_0^1 \\ z_i - z_0^1 \end{pmatrix} = I \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x_{i1} \\ y_{i1} \\ -c \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x_{i1} \\ y_{i1} \\ -c \end{pmatrix}$$

$$\vec{R}_{2i} = \lambda_2 M_2^T r_2 = \begin{pmatrix} x_i - x_0^2 \\ y_i - y_0^2 \\ z_i - z_0^2 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x_{2i} \cos \varphi \cos k - y_{2i} \cos \varphi \sin k - c \sin \varphi \\ x_{2i} (\cos \alpha \sin k + \sin \alpha \sin \varphi \cos k) + y_{2i} (\cos \alpha \cos k - \sin \alpha \sin \varphi \sin k) \\ x_{2i} (\sin \alpha \sin k - \cos \alpha \sin \varphi \cos k) + \dots \end{pmatrix}$$

معادلات شرط هم صفحه ای مستقل از مدل می شوند، در معادلات شرط هم خطی ماژرنه
و معادلات در فضای تصویر حل می شوند نقطه کنترل را می بینیم باید فضای تصویر بریم

برای حل معادلات شرط هم صفحه ای 5 مجهول داریم که با 5 نقطه حل می شود
زیرا هر نقطه یک معادله را ایجاد می کند ← با توجه به

$$F = \vec{B}(\vec{R} \times \vec{R}) = 0$$

می بینیم که F غیر خطی است پس باید ابتدا F را خطی کنیم.

$$F_i = F_0 + A_i \Delta + B_i \Delta$$

$\Delta = \begin{bmatrix} \Delta b_{y2} \\ \Delta b_{z2} \\ \Delta \omega_2 \\ \Delta \phi_2 \\ \Delta k_2 \end{bmatrix}$

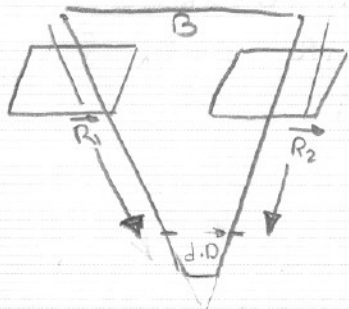
$[A_i] = \left[\frac{\partial F_i}{\partial x_{1i}}, \frac{\partial F_i}{\partial y_{1i}}, \frac{\partial F_i}{\partial x_{2i}}, \frac{\partial F_i}{\partial y_{2i}} \right]$

$$[B_i] = \left[\frac{\partial F_i}{\partial b_{y2}}, \frac{\partial F_i}{\partial b_{z2}}, \frac{\partial F_i}{\partial \omega_2}, \frac{\partial F_i}{\partial \phi_2}, \frac{\partial F_i}{\partial k_2} \right]$$

$$\Delta = -(B^T M^{-1} B)^{-1} B^T M^{-1} F \quad M = A P^{-1} A^T$$

نظور کنیم شرط هم صفحه ای فضای مدل را برای ما معرفی می کند، معادلات ما حل
می شود و پارامترهای مجهول درست می آیند، با حاصله پارامترهای مجهول شعاع های
سنا فرم قطع می شوند. البته باید توجه داشت که باید با تعداد نقاط زیاد و متنوع
این عمل را انجام داد، زیرا باید بار دقت کافی به مدل برسیم چون خود تبدیل مدل
به زمین هم با حاصل دقت همراه است. برای همین امروزه ترجیح داده می شود
با کمک معادلات شرط هم خطی از تصویر به زمین برسیم

سی رانیم جانبین فاشی از ارتفاع ایجا پارالاکس X می بند ، همین دلیل است که
نتی توانیم دوامه را قطع کنیم و R_1 و R_2 ستاره و موازی بود . حال اگر از K_1 برابر
بردار R_1 به K_2 برابر بردار R_2 یک بردار عمود کنیم این بردار Residual Parallax
خواهد بود با توجه به این مفهوم می نویسیم



$$\vec{B} = K_1 \vec{R}_1 + K_2 \vec{R}_2 + d \vec{D}$$

$$\vec{B} = \begin{pmatrix} X_{02} - X_{01} \\ Y_{02} - Y_{01} \\ Z_{02} - Z_{01} \end{pmatrix} \quad \vec{D} = \begin{pmatrix} D_x \\ D_y \\ D_z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} Y_1 Z_2 - Z_1 Y_2 \\ Z_1 X_2 - X_1 Z_2 \\ X_1 Y_2 - X_2 Y_1 \end{pmatrix}$$

معمولات d و K_2 و K_1

معمولات D و R_2 و R_1

حال بویان نقطه تقاطع می گردیم ، بهترین نقطه ای که معرف تقاطع است نقطه میانی
می باشد

نقطه (X)
نقطه (y)
ارتفاع (z)
مدل

$$\begin{pmatrix} X \\ y \\ z \end{pmatrix} = K_1 \begin{pmatrix} X_1 \\ y_1 \\ z_1 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} X_{01} \\ Y_{01} \\ Z_{01} \end{pmatrix} + \frac{1}{2} d \begin{pmatrix} D_x \\ D_y \\ D_z \end{pmatrix}$$

$$K_1 = \frac{\vec{B} \cdot (\vec{D} \times \vec{R}_2)}{\vec{R}_1 \cdot (\vec{D} \times \vec{R}_2)} \quad K_2 = \frac{\vec{R}_1 \cdot (\vec{D} \times \vec{B})}{\vec{R}_1 \cdot (\vec{D} \times \vec{R}_2)} \quad d = \frac{\vec{R}_1 \cdot (\vec{B} \times \vec{R}_2)}{\vec{R}_1 \cdot (\vec{D} \times \vec{R}_2)}$$

Residual Parallax: $P = d(D_x^2 + D_y^2 + D_z^2)^{1/2}$

بعد از حل residual parallax توجه کنیم حاصل می شود و ما وارد فضای مدل می شویم
فضای مدل ، فضایی سه بعدی است که خطاهای تصویر در آن وجود ندارد
برای تبدیل فضای سه بعدی مدل به فضای سه بعدی زمین یکبک 7 پارامتر توجه میکنیم

تکلی را انجام می دهیم T_x, T_y, T_z و K, ϕ, ω
common ω common ϕ common K

common ω و common K مدل را یک اندازه می گردانند و تأثیر آن را توجه به مدل ندارد

ولی common ϕ دو تصویر را از هم منتهی می کند و نیاز به ϕ دارند

معادله جهت وجود R فرضی است

$$\begin{pmatrix} X \\ y \\ z \end{pmatrix} = \lambda R_{\phi K} \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} T_x \\ T_y \\ T_z \end{pmatrix}$$

$$R = \begin{pmatrix} 1 & K & -\phi \\ -K & 1 & \Omega \\ \phi & -\Omega & 1 \end{pmatrix}$$

اگر زوایای دوران کوچک بودند ماتریس دوران بصورت

دری را می توان

$$\lambda R = \begin{pmatrix} \lambda & \lambda K & -\lambda \phi \\ -\lambda K & \lambda & \lambda \Omega \\ \lambda \phi & -\lambda \Omega & \lambda \end{pmatrix}$$

$$\begin{aligned} a &= \lambda & b &= \lambda K & c &= -\lambda \phi \\ d &= -\lambda K & e &= \lambda \Omega & f &= \lambda \phi \\ g &= \lambda \phi & h &= -\lambda \Omega & i &= \lambda \end{aligned}$$

$$\begin{pmatrix} X \\ Y \\ Z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} a & b & -c \\ -b & a & -d \\ c & d & a \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} e \\ f \\ g \end{pmatrix}$$

$$\begin{pmatrix} X \\ Y \\ Z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x & y & -z & 0 & 1 & 0 & 0 \\ y & -x & 0 & -z & 0 & 1 & 0 \\ z & 0 & x & y & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a \\ b \\ c \\ d \\ e \\ f \\ g \end{pmatrix} \rightarrow L = AX$$

$$\hat{X} = (A^T P A)^{-1} A^T P L$$

برای حل این معادلات احتیاج به حداقل 3 نقطه داریم تا با 2 درجه آزادی پارامترها محاسبه کنیم، بعد از محاسبه جهولات با توجه به جهولات می توان پارامترها را محاسبه کرد

$$\lambda = (a^2 + b^2)^{1/2} \quad K = \frac{b}{a} \quad \phi = \frac{c}{\lambda} \quad \Omega = \frac{d}{\lambda}$$

$$T_x = e \quad T_y = f \quad T_z = g$$

این روش میزان تکرار را به حداقل می رساند، حال به کمک پارامترها و محقات نقطه زمینی، محقات را در فضای مدل بدست می آوریم. سپس مجدداً محقات مدل را با تراستفورماسیون کانسورمان به زمین می بریم و این عمل را آنقدر تکرار می کنیم تا مدل با زمین یکی شود

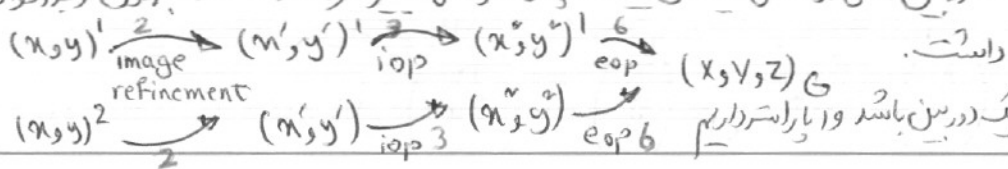
تعیین DLT هم خطی هم هندسی با هم

در معادلات DLT احتیاج به 22 پارامتر داریم تا ارتباط دوطرفه برقرار کنیم یعنی

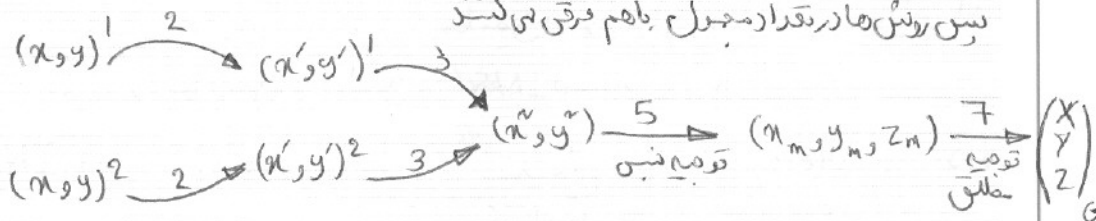
11 پارامتر برای عکس جهت چپ و 11 پارامتر برای عکس جهت راست

در معادلات مشروط هم خطی اگر پارامترهای توبه داخلی را مجهول در نظر بگیریم فرض کنیم

در زمین های دو عکس یکسان نیستند پارامترهای تفسیر کرده اند، 22 مجهول وجود خواهد داشت.



در حالت شرط هم معادله‌های هم باز اگر از دور بین استاندارد شود 22 پارامتر داریم؛ پس روش‌ها در تعداد مجهول با هم فرق نمی‌کند



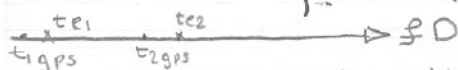
تعیین موقعیت PC توسط GPS

اگر بتوانیم توسط یک synchronizer زمان بازرسه شدن ساعت را با زمان تعیین موقعیت بین کنیم و بتوانیم مرکزناز آنتن را درست همین موقعیت کنیم می‌توانیم جمعیت PC را در سیستم CIO داشته باشیم با همین توسط GAST و پارامترهای پرسش در نویسن به سیستم CT می‌آیم، این سیستم توسط WGS84 تعریف می‌شود

$$\begin{pmatrix} X \\ Y \\ Z \end{pmatrix}_{GPS} = \begin{pmatrix} x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix}_{PC} + \begin{pmatrix} T_x \\ T_y \\ T_z \end{pmatrix}$$

بردار مرکزناز PC نسبت به مرکزناز

حال با مسئله همزمانی بازرسه شدن GPS را رفع کنیم، برای حل این مسئله GPS را طوری تنظیم می‌کنیم تا بتوانیم مثال t_1 و t_2 تعیین موقعیت کند، حال با توجه به این موقعیت ما سرعت Platform بدست می‌آید که معادله‌های فیزیکی یا نهایتاً منحنی در 2 است؛ در این صورت اگر بتوانیم معادله این منحنی را با هم و به پای زمان آن زمان t_e (زمان بازرسه شدن ساعت) را قرار دهیم، موقعیت PC تعیین می‌شود



$$\begin{cases} X = a_0 + a_1 t + a_2 t^2 \\ Y = b_0 + b_1 t + b_2 t^2 \\ Z = c_0 + c_1 t + c_2 t^2 \end{cases}$$

a_0 مقدار اولیه
 a_1 سرعت
 a_2 شتاب

$$\begin{pmatrix} X \\ Y \\ Z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 1 & t & t^2 & \dots & \dots & \dots \\ \dots & \dots & \dots & 1 & t & t^2 \\ \dots & \dots & \dots & \dots & 1 & t & t^2 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} a_0 \\ a_1 \\ a_2 \\ b_0 \\ b_1 \\ b_2 \\ c_0 \\ c_1 \\ c_2 \end{pmatrix}$$

این معادلات مجهول دارد که با 3 متغیر کنترل حل می‌شود و با بالارفتن تناظر در 3 آزادی بالا می‌رود

$$\begin{bmatrix} X_1 \\ Y_1 \\ Z_1 \\ \vdots \\ X_m \\ Y_m \\ Z_m \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 1 & t_1 & t_1^2 & \dots & \dots & \dots \\ \dots & \dots & \dots & 1 & t_1 & t_1^2 \\ \dots & \dots & \dots & \dots & 1 & t_1 & t_1^2 \\ \vdots & \vdots & \vdots & \vdots & \vdots & \vdots & \vdots \\ 1 & t_m & t_m^2 & \dots & \dots & \dots \\ \dots & \dots & \dots & 1 & t_m & t_m^2 \\ \dots & \dots & \dots & \dots & 1 & t_m & t_m^2 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} a_0 \\ a_1 \\ a_2 \\ b_0 \\ b_1 \\ b_2 \\ c_0 \\ c_1 \\ c_2 \end{bmatrix}$$

$\hat{X} = (A^T P A)^{-1} A^T P L$
 $\hookrightarrow P = I$

$3m \times 1$ $3m \times 9$ 9×1

می توان برای تعیین دوران همان موامبیا در GPS در ابتدا و انتهای موامبیا کار گذاشت تا با مشخص شدن امتداد دوران ما معین شوون. اما این کار دقت بالایی را به ما نمی دهد، برای حل این مشکل از INS استفاده می شود.

INS از دو بخش تشکیل شده است \rightarrow تساب سنج INS - Accelerator
K و ϕ و \rightarrow Gyroscope

INS زریای اول را به ما می دهد که مستیاً قابل تبدیل به ϕ و K با توجه به اینکه محورهای مختصات ϕ و K تقریباً ϕ و K است.

INS + GPS پارامترهای تومیه خارجی را حل می کند و دیگر نیازی به نقاط کنترل وجود ندارد

توقیت کل laser را می دهد GPS -
دوران ها را می دهد INS - Laser Scanning
نامند را اندازه گیری می کند Laser Scanning -

در این روش اطلاعات افقی زیادی وجود دارد که باید فیلتر شود در نهایتاً حاصل کار به صورت DEM و DTM قابل ارائه است.

دقت ارتفاعی $\sigma_e = 0.3 C.I$

با این روش DSM (Digital Surface Model) هم می توان تهیه کرد، DSM خط ارتفاعی است که از سطح عمود بر خط ϕ و K از بالای نقاطمان ϕ و K درخت ها و ... از این روش در بدست آمدن میزان حجم قبیل، حجم خوب، خطوط ماهلن در ... استفاده می شود در در بین های line type صغفه نلیم فایا استوانه ای است و سنز در مرکز استوانه قرار دارد فامند کانزنی ϕ و K شماره نامی می ماند، خطوط برداشت شده موازی با محور پرواز ولی عمل Scanning عمود بر محور پرواز انجام می شود resolution مرکز تصویراز کنار تصویر بالاتر است.

panoramic effect بهر عمده برای دیدن های point type و line type باشد در Point type و line type دقت وجود دوران ما سایر سبیل های مرکزی با سبیل های دورتر متفاوت است.

در حالت خطای Film deformation خطای عمده تغییر میانس X و Y خواهد بود پس حتی در امتوار X هم میانس ها با هم متفاوت خواهد بود و میانس های X و Y نیز با هم متفاوت خواهد بود، در مقیوریت از مقادیرات DLR برای ایجاد ارتباط معنای تصویر با زمین نمی توان استفاده کرد و احتیاج به محاسبه پارامترهای اضافی داریم، اگر دوربین آما تور باشد ما که بجهت خواهد شد در زمین های تریک بلب فیدوئیل مارکهار این اصل که خطا هاری فیدوئیل مارکهار هم وجود دارد می توان خطا را فرموله کرد

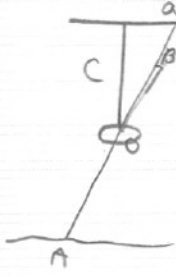
اگر بخواهیم با بلب نوسال ما خطا را حذف کنیم با 4 نقطه می توان از 4 ترم استفاده کرد اگر خطا از حالت خطی نباشد ما باید مقدار فیدوئیل مارکهار از یاد برد
 Δ اعوجاج شعاعی کمتر 3



$$\begin{cases} x' - x = dx = x \frac{dr}{r} \\ y' - y = dy = y \frac{dr}{r} \end{cases}$$

dr از معنی اعوجاجات شعاعی کمتر بدست می آید که از تب بلب نوسال پارچات فرقیقت می کند
 $dr = K_0 r + K_1 r^3 + K_2 r^5 + \dots$

Δ خطای انگساره این خطا بصورت شعاعی و همیشه نسبت خارج است



ارتفاع متوسط نقطه Z_2 و ارتفاع بردار Z_0

$$K = 0.00241 \left(\frac{Z_2}{Z_0^2 + 6Z_0 + 250} + \frac{Z_0}{Z_0^2(Z_0^2 - 6Z_0 + 250)} \right)$$

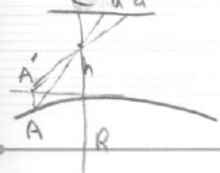
لغو فیدوئیل های pancromatic

$$\begin{cases} dr \cos \beta = dB \sqrt{c^2 + x^2} \\ dr = \frac{c^2 + r^2}{c} d\beta \end{cases} \quad \frac{dr}{r} = \frac{dx}{x} = \frac{dy}{y}$$

$$\begin{cases} x' = x - dx \\ y' = y - dy \end{cases}$$

Δ خطای لرویت زمین: اگر سیستم مختصات ما اندر زمین واقع گردد، خطای لرویت نوسال

ولی اگر سیستم مختصات مورد بررسی فکری شود، خطای لرویت شعاعی نسبت خارج خواهد بود



$$\begin{cases} x' = x + dx & dx = x \frac{dr}{r} \\ y' = y + dy & dy = y \frac{dr}{r} \end{cases} \quad dr = \frac{hr^3}{2Rc^2}$$

اگر سیم کثافت ماکروی باشد این خطا در نظر گرفته نمی شود و اینها در سیم های سیم های
Mercator, Lambert و TM و UTM و Azimut و ... این خطا را دارند

Image Motion ← یادداشت حرکت Platform بر روی آید یا در اثر
ریاضیات بدون تصویر ← مقدار این خطا از لحاظ ریاضی محاسبه می شود و بصورت ساینس
حرف می شود

$$U_{\text{theoric}} = \frac{c}{n} v_{\text{theoric}}$$

$$U_{\text{practic}} = \frac{1}{2} U_{\text{theoric}}$$

خطای جرفش زمین هم مخصوص تصاویر ریاضیات می باشد.

محاسبہ صفحات مسطحاتی نقطہ بہ یک عبارات شرط ہم خطی

$$\begin{bmatrix} x \\ y \\ -c \end{bmatrix} = KM \begin{bmatrix} x - x_0 \\ y - y_0 \\ z - z_0 \end{bmatrix} \quad \frac{1}{K} M^T \begin{bmatrix} x \\ y \\ -c \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} x - x_0 \\ y - y_0 \\ z - z_0 \end{bmatrix}$$

$$x - x_0 = \frac{1}{K} [M_{11}x + M_{21}y + M_{31}(-c)]$$

$$y - y_0 = \frac{1}{K} [M_{12}x + M_{22}y + M_{32}(-c)]$$

$$z - z_0 = \frac{1}{K} [M_{13}x + M_{23}y + M_{33}(-c)]$$

$$\frac{x - x_0}{z - z_0} = \frac{M_{11}x + M_{21}y + M_{31}(-c)}{M_{13}x + M_{23}y + M_{33}(-c)}$$

$$\frac{y - y_0}{z - z_0} = \frac{M_{21}x + M_{22}y + M_{32}(-c)}{M_{13}x + M_{23}y + M_{33}(-c)}$$

$$x - x_0 = (z - z_0) \frac{M_{11}x + M_{21}y + M_{31}(-c)}{M_{13}x + M_{23}y + M_{33}(-c)}$$

$$y - y_0 = (z - z_0) \frac{M_{21}x + M_{22}y + M_{32}(-c)}{M_{13}x + M_{23}y + M_{33}(-c)}$$