第十二章三維影像重建

12.1 前言

- ■12.2 二維影像深度計算
- ■12.3 稠密式視差估計
- 12.4 相機校正
- 12.6 作 業

.

12.1 前言

- 在本章中,我們將介紹
 - (1)二維影像深度計算
 - (2)稠密式視差估計
 - (3)相機校正。



- 我們要介紹如何從二維影像中計算出物體深度(Depth)。
- 物體上的一點 A 和左邊相機焦點中心 B 及右邊相機焦點中心 C 形成的三角形平面就叫作 Epipolar 面

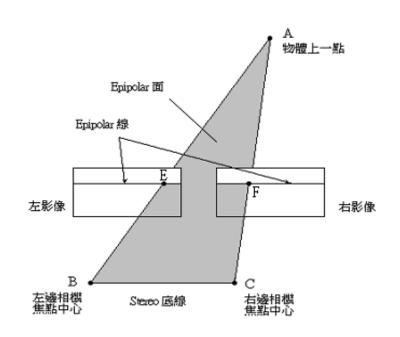


圖12.2.1 Epipolar 面



範例 12.2.1:

已知雨部相機的焦距相同且均為 f,假設左邊的 Epipolar 線之長度為 x_r ,而右邊的 Epipolar 線之長度為 x_r 。已知物件上的一點 A(x,y,z),試問 Z 之值為何?

解答:

圖中的B和C代表左相機和右相機的焦點中心。

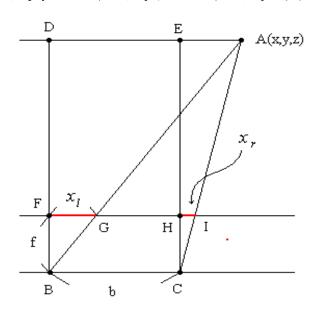


圖 12.2.2 幾何示意圖



$\Delta BFG \approx \Delta BDA$ 和 $\Delta CHI \approx \Delta CEA$, 可得到

$$\frac{x}{z} = \frac{x_l}{f}$$

在上式中,我們假設兩部相機相距b,座標系統的原點設在B點:

$$\frac{x-b}{z} = \frac{x_r}{f}$$

$$x = \frac{zx_l}{f}$$

$$x = (zx_r + bf)/f$$

再利用 $zx_l = zx_r + bf$, 可得到深度為

$$z = \frac{bf}{x_l - x_r}$$

12.3 稠密式視差估計

- 問題定義 稠密式視差估測是在 L 上的所有 像素中和 R 上的所有像素中找到 一個對應。
- 二階段式的分割與克服方法

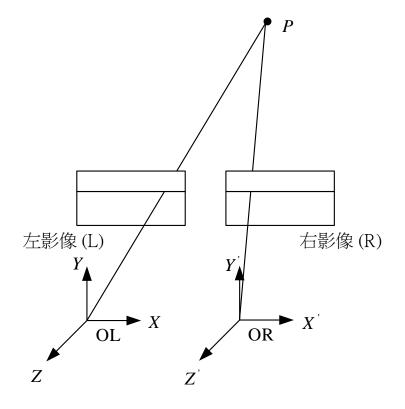


圖 12.3.1 稠密視差估測示意圖

- 第一階段的分割與克服方法
 - 1. 利用 Marr-Hildreth 測邊法得到主要特徵像素集:

L上第N/2列中的主要特徵集可表示為:

$$S_L^{N/2} = S_L^{N/2} (1) S_L^{N/2} (2) \cdots S_L^{N/2} (N_{N/2})$$
, $1 \le N_{N/2} \le N$

R上第N/2列中的主要特徵集可表示為:

$$S_R^{N/2} = S_R^{N/2} (1) S_R^{N/2} (2) \cdots S_R^{N/2} (N_{N/2}) , 1 \le N_{N/2} \le N$$

 $2. S_L^{N/2} 和 S_R^{N/2}$ 的匹配工作

$$C(S_{L}^{N/2}(v), S_{R}^{N/2}) = \min(C_{match}(S_{L}^{N/2}(v), S_{R}^{N/2}(w)), C_{rightocc}(S_{L}^{N/2}(v), S_{R}^{N/2}(w)), C_{leftocc}(S_{L}^{N/2}(v), S_{R}^{N/2}(w)), C_{leftocc}(S_{L}^{N/2}(v), S_{R}^{N/2}(w)))$$

其中
$$C_{leftocc}(S_L^{N/2}(v), S_R^{N/2}(w)) = C(S_L^{N/2}(v), S_R^{N/2}(w-1)) + C_{occ}$$

$$C_{rightocc}(S_L^{N/2}(v), S_R^{N/2}(w)) = C(S_L^{N/2}(v-1), S_R^{N/2}(w)) + C_{occ}$$

$$C_{match}(S_L^{N/2}(v), S_R^{N/2}(w)) = C(S_L^{N/2}(v-1), S_R^{N/2}(w-1)) + C_{S_L^{N/2}(v), S_R^{N/2}(w)}$$

м

取代算子:

$$C_{S_L^{N/2}(m),S_R^{N/2}(n)} = \sigma^2 * |l_1 - l_2|$$

其中

$$l_1 = S_L^{N/2}(v) - S_L^{N/2}(v-1)$$

$$l_2 = S_R^{N/2}(w) - S_R^{N/2}(w-1)$$

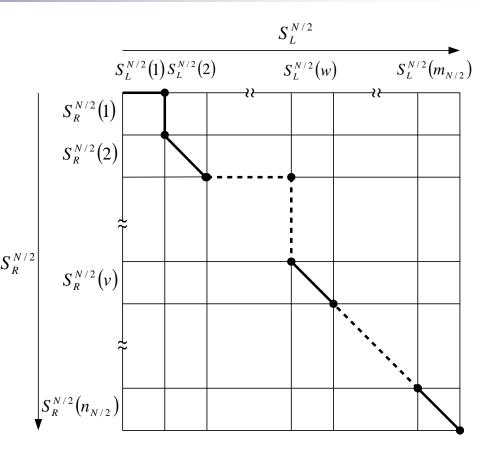
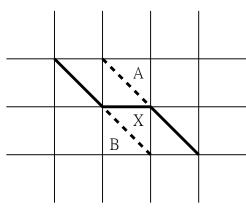


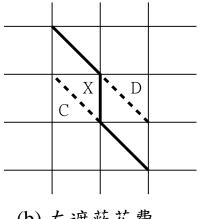
圖 12.3.2 $S_L^{N/2}$ 和 $S_R^{N/2}$ 的匹配

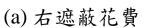
$$mean = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{l_1} \sum_{p=1}^{l_1} I_L \left(S_L^{N/2} (v-1) + p \right) + \frac{1}{l_2} \sum_{q=1}^{l_2} I_R \left(S_R^{N/2} (w-1) + q \right) \right)$$

$$\sigma^{2} = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{l_{1}} \sum_{p=1}^{l_{1}} \left(I_{L} \left(S_{L}^{N/2} \left(v - 1 \right) + p \right) - mean \right)^{2} + \frac{1}{l_{2}} \sum_{q=1}^{l_{2}} \left(I_{R} \left(S_{R}^{N/2} \left(w - 1 \right) + q \right) - mean \right)^{2} \right)$$









(b) 左遮蔽花費

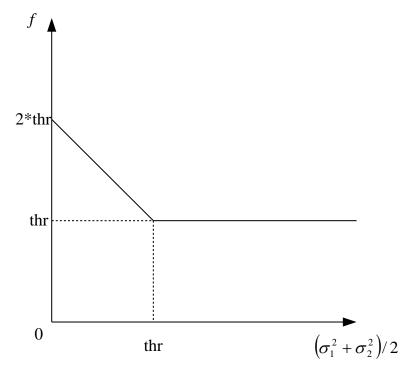


圖 12.3.3 右遮蔽花費和左遮蔽花費示意圖

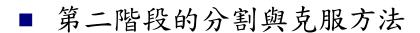
$$C_{occ} = k \times f\left(\left(\sigma_1^2 + \sigma_2^2\right)/2; thr\right)$$

3. 加入消去法則

若雨雨匹配位置的差,形成之序列為<5,-2,5,6,5>,則-2的視差偏移不太正常,可以予以去除。假設在N/2±k列時的平均視差偏移序列為<5,5,6,5>。若新進來的視差偏移序列為<5,7,3,16,4>,則16的視差偏移可予以去除。



C



- 1. 在二段匹配的子區間中, 再進一步找出個別的像素配對
- 2. 利用平均視差偏移量 d, 可將第二階段的工作轉成 BSSC 問題的解決上

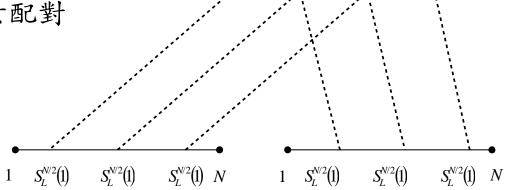


圖12.3.4 二子區間匹配

$$R$$
 算子: $C'(S_L^{N/2}(v)+\hat{v},S_R^{N/2}(w)+\hat{w})=$

$$\sum_{x,y=-W/2}^{W/2} |I_L(N/2+x,S_L^{N/2}(v)+\hat{v}+y)-I_R(N/2+x,S_L^{N/2}(w)+\hat{w}+y)|$$

W為事前定義好的小視窗

D 算子:類似於前面定義的左遮蔽花費

I 算子:類似於前面定義的右遮蔽花費

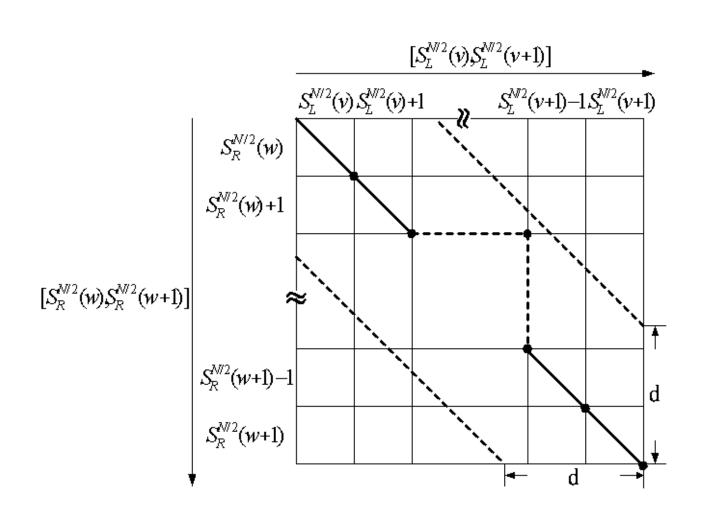


圖12.3.5 對應的BBSC搜尋空間



圖 12.3.6 輸入的 二張影像

(a) 影像 L

(b) 影像 R



圖 12.3.7 得到的視 差圖

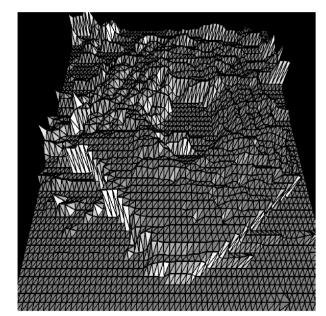


圖 12.3.8 重建後的 三維五角 大廈圖

12.4 相機校正

- 本節內容主要介紹[3]中的結果,在相機校正的領域中是一篇 很有代表性的文章。
- 我們有三個座標系統分別為
 - 世界座標系統 (World Coordinate System)
 - 相機座標系統 (Camera Coordinates System)
 - 二維的影像系統 (Image System)

$$\begin{bmatrix} x \\ y \\ z \end{bmatrix} = R \begin{bmatrix} x_w \\ y_w \\ z_w \end{bmatrix} + T \qquad R = \begin{bmatrix} r_1 & r_2 & r_3 \\ r_4 & r_5 & r_6 \\ r_7 & r_8 & r_9 \end{bmatrix} \qquad T = \begin{bmatrix} T_x \\ T_y \\ T_z \end{bmatrix}$$

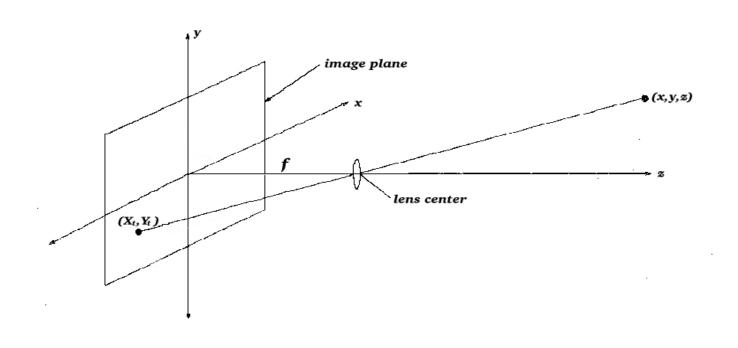


圖 12.4.1 相機座標系統和影像座標系統



12.5 作 業

■作業一:何謂三維光流的決定[4]。

■ 作業二: 寫一 C 程式以完成三維影像重建之實作。