Combined stereo reconstruction and defogging

Bezout Labex Working group "Machine learning and optimization"

Jean-Philippe Tarel and Laurent Caraffa



Université Paris Est, IFSTTAR, IGN

May 14th, 2019

◆□▶ ◆□▶ ◆三▶ ◆三▶ 三三 のへで



Clear, Visibility distance : 17km

・ロト ・日 ・ ・ ヨト

Color Fades



Visibility distance : 5km

・ロト ・ 日 ・ ・ 田 ・ ・

- Color Fades
- Airlight added



Visibility distance : 1km

<ロト <回ト < 注ト < 注ト

э

- Color Fades
- Airlight added
- Contrast and visibility decrease with distance



Visibility distance : 500m

- Color Fades
- Airlight added
- Contrast and visibility decrease with distance



Visibility distance : 250m

 \Rightarrow Difficulties for object detection/recognition/identification

The Koschmieder law [Middleton52] :

$$I = I_0 e^{-\beta d} + I_s (1 - e^{-\beta d})$$

▲□▶ ▲圖▶ ▲ 臣▶ ▲ 臣▶ ― 臣 … のへぐ

The Koschmieder law [Middleton52] :

$$I = I_0 e^{-\beta d} + I_s (1 - e^{-\beta d})$$

A D > A P > A B > A B >

ж



Foggy image *I*

The Koschmieder law [Middleton52] :

$$I = I_0 e^{-\beta d} + I_s (1 - e^{-\beta d})$$



Foggy image I



Image without fog I_0

(a)

э

The Koschmieder law [Middleton52] :

$$I = I_0 e^{-\beta d} + I_s (1 - e^{-\beta d})$$



Foggy image I



Image without fog I_0



Depth map d

(a)

The Koschmieder law [Middleton52] :

$$I = I_0 e^{-\beta d} + I_s (1 - e^{-\beta d})$$



Foggy image *I*



Image without fog I_0



Depth map d

э

(a)

• Is the sky intensity

The Koschmieder law [Middleton52] :

$$I = I_0 e^{-\beta d} + I_s (1 - e^{-\beta d})$$



Foggy image *I*



Image without fog I_0



Depth map d

э

イロト 不得 トイヨト イヨト

- *I_s* is the sky intensity
- β is the extinction coefficient (related to the visibility distance)

The Koschmieder law [Middleton52] :

$$I = I_0 e^{-\beta d} + I_s (1 - e^{-\beta d})$$



Foggy image *I*



Image without fog I_0



Depth map d

ヘロト ヘ戸ト ヘヨト ヘヨト

- *I_s* is the sky intensity
- β is the extinction coefficient (related to the visibility distance)
- \Rightarrow For single image defogging, ambiguity between l_0 and βd

The Koschmieder law [Middleton52] :

$$I = I_0 e^{-\beta d} + I_s (1 - e^{-\beta d})$$



Foggy image *I*



Image without fog I_0



Depth map d

- *I_s* is the sky intensity
- β is the extinction coefficient (related to the visibility distance)
- \Rightarrow For single image defogging, ambiguity between I_0 and eta d
- \Rightarrow When *d* known, I_0 is computed from estimates of β_a and I_s



Foggy image

• Many variants



Visibility restoration using CNN AOT-Net [Li-ICCV17]

(a)



Foggy image



Visibility restoration using [Tarel-ICCV09]

- Many variants
- Atmospheric veil $I_s(1-e^{-eta d})$ estimated from the pixels white amount



Foggy image



Visibility restoration using Dark Chanel Prior [He-CVPR09]

◆□ → ◆圖 → ◆ 圖 → ◆ 圖 → □ ■

- Many variants
- Atmospheric veil $I_s(1-e^{-eta d})$ estimated from the pixels white amount
- Filtering and guided filtering [He-PAMI13,Caraffa-IP15]



Foggy image



Visibility restoration using [Caraffa-IP15]

- Many variants
- Atmospheric veil $I_s(1 e^{-\beta d})$ estimated from the pixels white amount
- Filtering and guided filtering [He-PAMI13, Caraffa-IP15]
- Reverse Koschmieder law from the atmospheric veil



Left stereo image



Right stereo image

・ロト ・ 同 ト ・ 三 ト ・



Estimated disparity map using SGM [Hirschmuller-PAMI08]



Right stereo image

(a)



Estimated disparity map with GC

[Boykov-PAMI01]



Right stereo image

▲□▶ ▲□▶ ▲□▶ ▲□▶ □ のので

• Problem : a wall is reconstructed before visibility distance due to decreasing contrast with distance



Single Image defogging



Right stereo image

- Problem : a wall is reconstructed before visibility distance due to decreasing contrast with distance
- However, available information at far distances not used



Stereo reconstruction

◆□▶ ◆□▶ ◆ □▶ ◆ □▶ ● □ ● ● ●





Virgin of the Rocks (Da Vinci, 1507)

Stereo reconstruction

◆□▶ ◆□▶ ◆臣▶ ◆臣▶ □臣 ○のへ⊙

• The intensity is related to the depth at far distances





Stereo reconstruction

▲□▶ ▲□▶ ▲ 三▶ ▲ 三▶ 三 のへぐ

- Landscape of Virgin of the Rocks (Da Vinci, 1507)
 - The intensity is related to the depth at far distances



Atmospheric veil after thresolding



Stereo reconstruction

(日) (四) (日) (日) (日)

- The intensity is related to the depth at far distances
- Complementary depth cues are provided by fog and stereovision



Atmospheric veil after thresolding



Stereo reconstruction

(日) (四) (日) (日) (日)

- The intensity is related to the depth at far distances
- Complementary depth cues are provided by fog and stereovision
- ⇒ Usefull combination

Towards a MRF model

▲□▶ ▲□▶ ▲ 三▶ ▲ 三▶ 三三 - のへぐ

• Stereovision without fog

Towards a MRF model

▲□▶ ▲□▶ ▲ 三▶ ▲ 三▶ 三三 - のへぐ

- Stereovision without fog
- Single image defogging knowing the depth

Towards a MRF model

- Stereovision without fog
- Single image defogging knowing the depth
- Global model combining defogging and stereovision

▲□▶ ▲□▶ ▲ 三▶ ▲ 三▶ 三 のへぐ

イロト イヨト イヨト イヨト

æ



 I_L

 I_R



メロト メロト メヨト メヨト

æ



Bayesian approach :

 $p(D, I_{0L}|I_L, I_R) \propto p(I_L, I_R|D, I_{0L}) p(D, I_{0L})$

(a)

э



Bayesian approach :

 $p(D, I_{0L}|I_L, I_R) \propto p(I_L, I_R|D, I_{0L}) p(D, I_{0L})$

$$E(D, I_{0L}|I_L, I_R) = \underbrace{E(I_L, I_R|D, I_{0L})}_{E_{data}} + \underbrace{E(D, I_{0L})}_{E_{prior}}$$
(1)

(a)

э



Bayesian approach :

 $p(D, I_{0L}|I_L, I_R) \propto p(I_L, I_R|D, I_{0L}) p(D, I_{0L})$

$$E(D, I_{0L}|I_L, I_R) = \underbrace{E(I_L, I_R|D, I_{0L})}_{E_{data}} + \underbrace{E(D, I_{0L})}_{E_{prior}}$$
(1)

(日) (四) (日) (日) (日)

MAP estimate \Rightarrow Find D and I_{0L} which minimize E.

Without fog, $I_{0L} \approx I_L$:



Without fog, $I_{0L} \approx I_L$:



▲□▶ ▲□▶ ▲ □▶ ▲ □▶ □ のへぐ

Without fog, $I_{0L} \approx I_L$:



Without fog, $I_{0L} \approx I_L$:

$$E(D|I_L, I_R) = \underbrace{E(I_R, I_L|D)}_{E_{data_stereo}} + \underbrace{E(D)}_{E_{prior_stereo}}$$
(2)
$$E_{data_stereo} = \sum_{(i,j)\in X} \rho_S(\frac{|I_L(i,j) - I_R(i - D(i,j),j)|}{\sigma_S})$$
$$E_{prior_stereo} = \lambda_D \sum_{(i,j)\in X} \sum_{(k,l)\in N} |D(i,j) - D(i + k, j + l)|$$

When depth $d = \frac{\nu}{D}$ is known :

$$E(I_0|D, I) = \underbrace{E(I|D, I_0)}_{E_{data_{fog}}} + \underbrace{E(I_0|D)}_{E_{prior_{fog}}}$$
(3)

・ロト・日本・ヨト・ヨト・日・ シック

When depth $d = \frac{\nu}{D}$ is known :

$$E(I_0|D, I) = \underbrace{E(I|D, I_0)}_{E_{data_fog}} + \underbrace{E(I_0|D)}_{E_{prior_fog}}$$
(3)
$$E_{data_fog} = \sum_{(i,j)\in\mathcal{X}} \rho_P(\frac{|I_0(i,j)e^{-\frac{\beta\nu}{D(i,j)}} + I_s(1 - e^{-\frac{\beta\nu}{D(i,j)}}) - I(i,j)|}{\sigma_P})$$

• ρ_p is related to the assumed noise distribution

When depth $d = \frac{\nu}{D}$ is known :

$$E(I_{0}|D, I) = \underbrace{E(I|D, I_{0})}_{E_{data_{fog}}} + \underbrace{E(I_{0}|D)}_{E_{prior_{fog}}}$$
(3)
$$E_{data_{fog}} = \sum_{(i,j)\in\mathcal{X}} \rho_{P}(\frac{|I_{0}(i,j)e^{-\frac{\beta\nu}{D(i,j)}} + I_{s}(1 - e^{-\frac{\beta\nu}{D(i,j)}}) - I(i,j)|}{\sigma_{P}})$$

$$E_{prior_{fog}} = \lambda_{I_{0}} \sum_{(i,j)\in\mathcal{X}} \sum_{(k,l)\in\mathcal{N}} |I_{0}(i,j) - I_{0}(i+k,j+l)|$$

・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・

• ρ_p is related to the assumed noise distribution

When depth $d = \frac{\nu}{D}$ is known :

$$E(I_{0}|D, I) = \underbrace{E(I|D, I_{0})}_{E_{data_{fog}}} + \underbrace{E(I_{0}|D)}_{E_{prior_{fog}}}$$
(3)
$$E_{data_{fog}} = \sum_{(i,j)\in X} \rho_{P}(\frac{|I_{0}(i,j)e^{-\frac{\beta\nu}{D(i,j)}} + I_{s}(1 - e^{-\frac{\beta\nu}{D(i,j)}}) - I(i,j)|}{\sigma_{P}})$$

$$E_{prior_{fog}} = \lambda_{I_{0}} \sum_{(i,j)\in X} \sum_{(k,l)\in N} e^{-\frac{\beta\nu}{D(i,j)}} |I_{0}(i,j) - I_{0}(i+k,j+l)|$$

・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・

- ρ_p is related to the assumed noise distribution
- Factor $e^{-\frac{\beta\nu}{D(i,j)}}$ into the prior term

$$E_{prior_fog} = \lambda_{I_0} \sum_{(i,j) \in X} \sum_{(k,l) \in N}$$

$$|I_0(i,j) - I_0(i+k,j+l))|$$

・ ロ ト ・ 日 ト ・ 日 ト ・

⊒ →





$$E_{prior_fog} = \lambda_{I_0} \sum_{(i,j) \in X} \sum_{(k,l) \in N}$$

$$|I_0(i,j) - I_0(i+k,j+l))|$$

 $\lambda_{\mathit{I}_0} = 1$





$$E_{prior_fog} = \lambda_{I_0} \sum_{(i,j)\in\mathcal{X}} \sum_{(k,l)\in\mathcal{N}} e^{-\frac{\beta\nu}{D(i,j)}} |I_0(i,j) - I_0(i+k,j+l))|$$





$$E_{prior_fog} = \lambda_{I_0} \sum_{(i,j)\in\mathcal{X}} \sum_{(k,l)\in\mathcal{N}} e^{-\frac{\beta\nu}{D(i,j)}} |I_0(i,j) - I_0(i+k,j+l))|$$





$$E_{prior_fog} = \lambda_{I_0} \sum_{(i,j) \in \mathcal{X}} \sum_{(k,l) \in \mathcal{N}} e^{-\frac{\beta\nu}{D(i,j)}} |I_0(i,j) - I_0(i+k,j+l))|$$





$$E_{prior_fog} = \lambda_{I_0} \sum_{(i,j)\in\mathcal{X}} \sum_{(k,l)\in\mathcal{N}} e^{-\frac{\beta\nu}{D(i,j)}} |I_0(i,j) - I_0(i+k,j+l))|$$

 $\lambda_{I_0} = 8$





・ロト ・回 ト ・ ヨト ・

∃⇒

Stereo reconstruction and defogging : Data term

$$E_{data_fog_stereo} = \sum_{(i,j)\in X} \rho_P(\frac{|I_{0L}(i,j)e^{\frac{-\beta\nu}{D(i,j)}} + I_s(1 - e^{\frac{-\beta\nu}{D(i,j)}}) - I_L(i,j)|}{\sigma_P}) + \rho_P(\frac{|I_{0L}(i,j)e^{\frac{-\beta\nu}{D(i,j)}} + I_s(1 - e^{\frac{-\beta\nu}{D(i,j)}}) - I_R(i - D(i,j),j)|}{\sigma_P})$$
(4)

・ロト・日本・ヨト・ヨト・日・ シック

Stereo reconstruction and defogging : Data term

$$E_{data_fog_stereo} = \sum_{(i,j)\in X} \rho_P(\frac{|I_{0L}(i,j)e^{\frac{-\beta\nu}{D(i,j)}} + I_s(1 - e^{\frac{-\beta\nu}{D(i,j)}}) - I_L(i,j)|}{\sigma_P}) + \rho_P(\frac{|I_{0L}(i,j)e^{\frac{-\beta\nu}{D(i,j)}} + I_s(1 - e^{\frac{-\beta\nu}{D(i,j)}}) - I_R(i - D(i,j),j)|}{\sigma_P})$$
(4)

$$E_{data^*} = \alpha E_{data_stereo} + (1 - \alpha) E_{data_fog_stereo}$$

・ロト・日本・ヨト・ヨト・日・ シック

Stereo reconstruction and defogging : Data term

$$E_{data_fog_stereo} = \sum_{(i,j)\in X} \rho_P(\frac{|I_{0L}(i,j)e^{\frac{-\beta\nu}{D(i,j)}} + I_s(1 - e^{\frac{-\beta\nu}{D(i,j)}}) - I_L(i,j)|}{\sigma_P}) + \rho_P(\frac{|I_{0L}(i,j)e^{\frac{-\beta\nu}{D(i,j)}} + I_s(1 - e^{\frac{-\beta\nu}{D(i,j)}}) - I_R(i - D(i,j),j)|}{\sigma_P})$$
(4)

$$E_{data^*} = \alpha E_{data_stereo} + (1 - \alpha) E_{data_fog_stereo}$$

$$E_{data} = \begin{cases} E_{data^*} & \text{if } I_L(i,j) \neq I_s \\ 0 & \text{else. } I_L(i,j) = I_s \text{ and } D(i,j) = 0 \end{cases}$$

▲□▶ ▲□▶ ▲ 三▶ ▲ 三▶ 三三 - のへぐ

$$\underset{D,I_{0L},\sigma_{p}}{\operatorname{argmin}} E = \alpha E_{data_stereo}(D) + (1 - \alpha) E_{data_fog_stereo}(I_{0L},D,\sigma_{p})$$

$$+ \lambda_{D} E_{prior_stereo}(D) + (1 - \alpha) \lambda_{I_{0L}} E_{prior_fog}(I_{0L},D)$$

$$(5)$$

◆□▶ ◆□▶ ◆ □▶ ◆ □▶ ○ □ ○ ○ ○ ○

$$\underset{D,I_{0L},\sigma_{p}}{\operatorname{argmin}} E = \alpha E_{data_stereo}(D) + (1 - \alpha) E_{data_fog_stereo}(I_{0L},D,\sigma_{p})$$

$$+ \lambda_{D} E_{prior_stereo}(D) + (1 - \alpha) \lambda_{I_{0L}} E_{prior_fog}(I_{0L},D)$$

$$(5)$$

・ロト・日本・ヨト・ヨト・日・ シック

• α and λ_D are hyper-parameters, $\lambda_{I_{0L}} = 1$

$$\underset{D,I_{0L},\sigma_{p}}{\operatorname{argmin}} E = \alpha E_{data_stereo}(D) + (1 - \alpha) E_{data_fog_stereo}(I_{0L},D,\sigma_{p})$$

$$+ \lambda_{D} E_{prior_stereo}(D) + (1 - \alpha) \lambda_{I_{0L}} E_{prior_fog}(I_{0L} | \overset{"}{D})$$

$$(5)$$

- α and λ_D are hyper-parameters, $\lambda_{\textit{I}_{0\textit{L}}} = 1$
- D Approximated by an initial \ddot{D} to simplify optimization

$$\begin{aligned} \underset{D,I_{0L},\sigma_{P}}{\operatorname{argmin}} E = & \alpha E_{data_stereo}(D) + (1-\alpha) E_{data_fog_stereo}(I_{0L},D,\sigma_{P}) \\ & + \lambda_{D} E_{prior_stereo}(D) + (1-\alpha) \lambda_{I_{0L}} E_{prior_fog}(I_{0L} | \ddot{D}) \end{aligned}$$

$$(5)$$

▲□▶ ▲□▶ ▲□▶ ▲□▶ ■ ●の00

- α and λ_D are hyper-parameters, $\lambda_{\textit{I}_{\textit{0L}}} = 1$
- D Approximated by an initial \ddot{D} to simplify optimization
- Alternate optimization with respect to D

$$\underset{D,I_{0L},\sigma_{P}}{\operatorname{argmin}} E = \alpha E_{data_stereo}(D) + (1 - \alpha) E_{data_fog_stereo}(I_{0L},D,\sigma_{P})$$

$$+ \lambda_{D} E_{prior_stereo}(D) + (1 - \alpha) \lambda_{I_{0L}} E_{prior_fog}(I_{0L} | \ddot{D})$$

$$(5)$$

▲□▶ ▲□▶ ▲□▶ ▲□▶ ■ ●の00

- α and λ_D are hyper-parameters, $\lambda_{\textit{I}_{\textit{OL}}} = 1$
- D Approximated by an initial \ddot{D} to simplify optimization
- Alternate optimization with respect to D and I_{0L}

$$\begin{aligned} \underset{D,I_{0L},\sigma_{p}}{\operatorname{argmin}} E = & \alpha E_{data_stereo}(D) + (1-\alpha) E_{data_fog_stereo}(I_{0L},D,\sigma_{p}) \\ & + \lambda_{D} E_{prior_stereo}(D) + (1-\alpha) \lambda_{I_{0L}} E_{prior_fog}(I_{0L} | \ddot{D}) \end{aligned}$$

$$(5)$$

▲□▶ ▲□▶ ▲□▶ ▲□▶ ■ ●の00

- α and λ_D are hyper-parameters, $\lambda_{\textit{I}_{\textit{OL}}} = 1$
- D Approximated by an initial D to simplify optimization
- Alternate optimization with respect to D and I_{0L}
- Estimate σ_p like in [Nishino-IJCV12]

Results on real images



Results on real images



▲□▶ ▲□▶ ▲注▶ ▲注▶ 注目 のへ⊙

Conclusion

 Thanks to complementary depth cues between stereovision and fog, defogging and stereo reconstruction can be combined with advantages

▲□▶ ▲□▶ ▲ □▶ ▲ □▶ □ のへぐ

Conclusion

 Thanks to complementary depth cues between stereovision and fog, defogging and stereo reconstruction can be combined with advantages

▲□▶ ▲□▶ ▲□▶ ▲□▶ ■ ●の00

• More details in [Caraffa-CVA14, Caraffa-ACCV12]



・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・
 ・