提供: olutions 株式会社オプティカル ソリューションズ |

東京都千代田区岩本町 2-16-2 (F ビル 6 階) TEL: 03-5833-1332 FAX: 03-3865-3318

http://www.osc-japan.com/

e-mail:info@osc-japan.com

光学設計ノーツ

光学設計ノーツ 10 (ver. 1.0) 画像処理による歪曲収差補正について

> 株式会社 タイコ 牛山善太

1. 歪曲収差の補正

画像処理による収差補正技術の内、現状でも十分に実用化されているのが歪曲収差の 補正である。ちょっと順序が入れ替わった感があるが、今回はこの収差補正の画像処理につい て触れさせていただきたい。

基本的には歪曲収差補正に於いては像点位置の移動、歪んだ倍率の修正が行なわれる訳で あるから比較的扱い易いのは明らかである。高倍率のズームレンズ等では歪曲収差の補正は困 難なものであって、そこから逃れられる事は収差補正的に非常に有利である。また安価な光学 系を考える場合にも有益である。

収差補正とは低次から高次に至る種々の複雑な収差のバランスをとる作業であるから、単 純にそれらの相関関係を論じるのは容易くない。しかし、3次収差は光学系の回転対称性を鑑 みても光学系の根本的な傾向を表す重要な指標である。ここでもそれを利用して光学系中の第 ν面が球面で

$$h_{\nu}Q_{\nu} = h_{\nu} \frac{N_{\nu}}{r_{\nu}} - \alpha_{\nu} \neq 0$$

の時、 $(N_v, r_v, h_v, \alpha_v)$ はそれぞれ第v面の屈折率、曲率半径、近軸マージナル光線の通過 高さ、換算傾角を表す。)

$$IV_{\nu} = III_{\nu} + P_{\nu}$$

$$V_{\nu} = J_{\nu}IV_{\nu}$$
(1)

であり、ここから得られる

$$III = \sum_{\nu} \frac{V_{\nu}}{J_{\nu}} - P$$
 (2)

の関係を挙げる。 \blacksquare は光学系全体の非点収差、V、は各面における歪曲収差の 3 次収差係数であり、P は全系のペッツバール和、J、は 2 種類の近軸光線による各面独自の補助係数である。 3 次非点収差係数は各面のV、に影響され、その補正のためには(2)式右辺 1 項とペッツバール和とのバランスを保つことが要請される。右辺第 1 項は J、との商の形になるので、全系の歪曲収差係数とは単純に結び付けられないが、V、の各面の和によって得られる全体の歪曲収差に拘らなくても済むことは設計の自由度の点で点収差補正には有利に働く事は明らかである。

2. 歪曲収差と瞳収差の関係

また、全系を通じての3次の瞳のコマ収差係数IIsと実歪曲収差係数Vの間には以下の関係が存在する(図1)。

$$\Pi^{s} - V = \left(\frac{\overline{\alpha}'}{N'}\right)^{2} - \left(\frac{\overline{\alpha}}{N}\right)^{2} \tag{3}$$

N,N'は物界、像界の屈折率であり、 $\overline{\alpha}$ 、 $\overline{\alpha}'$ は物界、像界での近軸主光線の角度である。主光線の物界と像界での角度の差と共に、全系の歪曲収差係数が大きな影響を与える事が分かる。従って歪曲収差の変動により瞳収差も大きく変動し、入射瞳上の強度分布と比べ、射出瞳上の強度分布に変化が生じる。とくに主光線の角度が大きく異なる光学系では、周辺光量を稼ぐ事も可能ではあるが、効果が重なり、射出瞳上での大きな強度分布ムラを生じる。PSF、MTF計算においては注意が必要である。

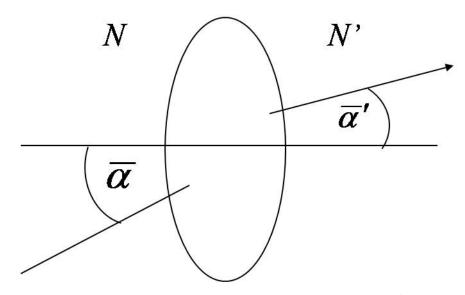


図1 歪曲、瞳のコマ収差係数を考える場合の近軸主光線

ここで、別の角度からこの事柄を考えるために、少々手間を掛けて光学系の軸外結像における 照度を計算しよう。

図 2 にある様に、円形の瞳に光束が吸い込まれ、射出していく状態を考える。絞りが円形であれば軸外結像の場合こうした現象は起こりにくいが、ここではこの様な分かり易い基本状態を仮定する。入射瞳半径を a とし、微小光源から瞳までの距離を r とすれば、 $a=r\sin\theta$ であり、瞳上の微小帯面積に張られる微小立体角 $d\Omega$ は

$$d\Omega = \frac{2\pi r \sin\theta \cdot rd\theta}{r^2} = 2\pi \sin\theta d\theta \tag{4}$$

よって微小光源面積 ds から $d\Omega$ に放射される微小放射束 $d \circ t$

$$d\phi = 2\pi B \sin\theta d\theta \cos\omega \cos\theta ds \tag{5}$$

である。そもそも画角成分 ω により瞳方面から見込んだ光源面積 ds が $\cos \omega$ 掛かった分小さく見え、さらに光束の開き角 θ の \cos 分 ds が輪帯方向からは小さく見える、とここでは考える。少々荒っぽい考えの様であるが、より丁寧に光束の上側の光線について考えるとその時に光線方向から見た目の ds には以下の \cos が掛かる。

$$\cos(\omega + \theta) = \cos\omega\cos\theta - \sin\omega\sin\theta \tag{6}$$

光束の下側の光線については

$$\cos(\omega - \theta) = \cos\omega\cos\theta + \sin\omega\sin\theta \tag{7}$$

よって(6)+(7)式の結果を 2 で割って平均をとれば $\cos \omega \cos \theta$ となり(5)式の内容と一致する。 取りあえずは妥当な近似であろう。

さて、開き角度を変数 α としてその最大角を θ と改めて置き直せば、総放射束は上式より

$$\phi = 2\pi B \cos \omega ds \int_0^\theta \sin \alpha \cos \alpha d\alpha$$
$$= \pi B \cos \omega ds \sin^2 \theta \tag{4}$$

同様に像界においても輝度は不変であるとして

$$\phi' = \pi B' \cos \omega' ds' \sin^2 \theta' \tag{5}$$

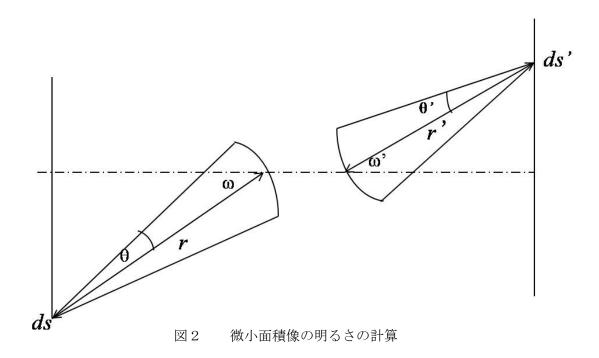
輝度不変則より B=B'と出来る。また(4)式から像面照度を考えれば

$$E = \frac{ds}{ds'} \pi B \cos \omega \sin^2 \theta \tag{6}$$

或いは

$$E = \pi B \cos \omega' \sin^2 \theta' \tag{7}$$

となる。(6)式から ds'が小さくなれば照度が向上することが分かる。これは変倍時、或いは歪曲収差の発生により横倍率が部分的に変化した場合に起きる。ds'が小さくなっても、像界、物界においてエネルギーは保存さねばならぬので(5)式においては、 θ 'が大きくなるか ω 'が小さくなる必要がある。 ω 'はまさに主光線の方向を表し、(3)式における $\overline{\alpha}$ 'に対応している。エネルギー保存則的には、この像界での主光線角度が変化或いは、やはり像界での光束の集光角 θ 'の変化が要請され、像面位置が固定されている場合には、これは $\overline{\alpha}$ 'が特定の値を採るとき以外は射出瞳が、この画角に対しては、肥大化することを意味し、瞳収差の存在を示唆する。まさに(3)式の表す現象を示している。歪曲収差により ds'が変化する場合には主光線方向 ω 'も自ずと歪曲収差により増減の同じ方向に変化することに留意せねばならない。



3. 参考文献

- 1) 松居吉哉:レンズ設計法(共立出版、東京、1972)
- 2) 牛山善太、草川徹:シミュレーション光学(東海大学出版会、東京、2003)
- 3) 日本光学会第35回冬季講習会テキスト(2009)