

Vortrag im Rahmen des Astrophysikalischen Seminars:

Bayessche Datenanalyse in der Astronomie

Milena Oehlers

06. Juli 2021

Bayessche Datenanalyse in der Astronomie

- Einführung & Motivation am linearen Beispiel
- Grundlagen der Bayesschen Theorie
- Wahl des Priors
- Markov Chain Monte Carlo (MCMC)
 - Mathematische Grundlagen
 - Numerische Methoden: (Adaptive) Metropolis Hastings
 - Konvergenzbestimmung
- Anwendung: Lineares Beispiel; Binäres System aus Stern und Exoplanet
- Zusammenfassung

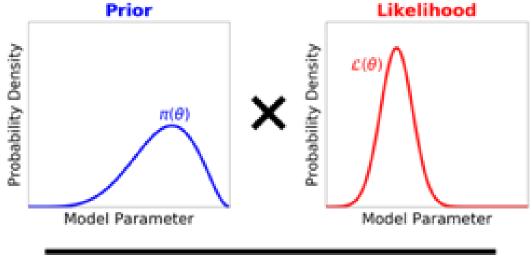
Idee der Bayesschen Theorie

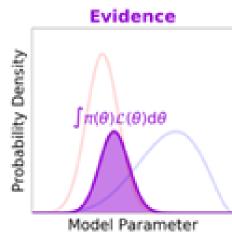
Bekannt:

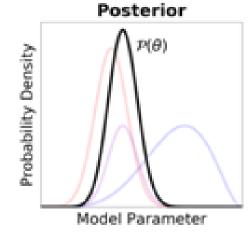
- Daten
- Modell
- Zusatzinfo

Gesucht:

Modellparameter θ







Motivation am linearen Beispiel

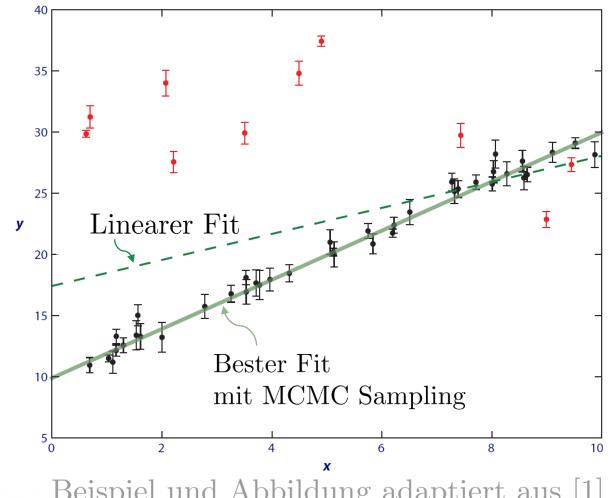
Bekannt:

- Datenpunkte $z_i = (x, y)_i$
- Messunsicherheit σ_z

Modellannahmen:

- Real: $y_i = m \cdot x_i + c$
- Ausreißer: $y_i \sim \mathcal{N}(\mu_a, \sigma_a)$

Ziel: Parameter m und c ohne Ausreißer schätzen



Beispiel und Abbildung adaptiert aus 1

Motivation am linearen Beispiel (adaptiert aus [1])

Modellannahmen \Rightarrow Wsk., Messpunkte $Z = \{z_1, ..., z_N\}$ zu erhalten für gegebene Modellparameter $\theta = (m, c, \mu_a, \sigma_a, P_a)$:

$$p(Z|\theta, \sigma_z) = \prod_{j=1}^{N} [p(z_j|\mu_a, \sigma_a, \sigma_z)P_a + p(z_j|m, c, \sigma_z)(1 - P_a)]$$

mit
$$p(z_j|m, c, \sigma_z) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}\sigma_z} \exp\left[-\frac{(y_j - mx_j - c)^2}{2\sigma_z^2}\right]$$

und
$$p(z_j|\mu_a, \sigma_a, \sigma_z) = \frac{1}{\sqrt{2\pi}\sigma} \exp\left[-\frac{(y_j - \mu_a)^2}{2\sigma^2}\right]$$
 mit $\sigma^2 = \sigma_z^2 + \sigma_a^2$

aber gesucht:
$$p(\theta|Z, \sigma_z)$$
, denn $\mathbb{E}(\theta) = \int \theta \cdot p(\theta|Z, \sigma_z) d\theta$
und $\sigma_{\theta} = \int (\theta - \mathbb{E}(\theta))^2 \cdot p(\theta|Z, \sigma_z) d\theta$

Grundlagen der Bayesschen Theorie

	θ_1	θ_2	•••	Gesamt
Z_1	$p(Z_1, \theta_1)$	$p(Z_1, \theta_2)$	• • •	$p(Z_1)$
Z_2	$p(Z_2, \theta_1)$	$p(Z_2, \theta_2)$	•••	$p(Z_2)$
•••	•••	•••	•••	•••
Gesamt	$p(\theta_1)$	$p(\theta_2)$	•••	1.0

bekannte Information hier: Messunsicherheit σ_z

Produktregel:
$$p(Z, \theta|I) = p(\theta|Z, I)p(Z|I) = p(Z|\theta, I)p(\theta|I)$$

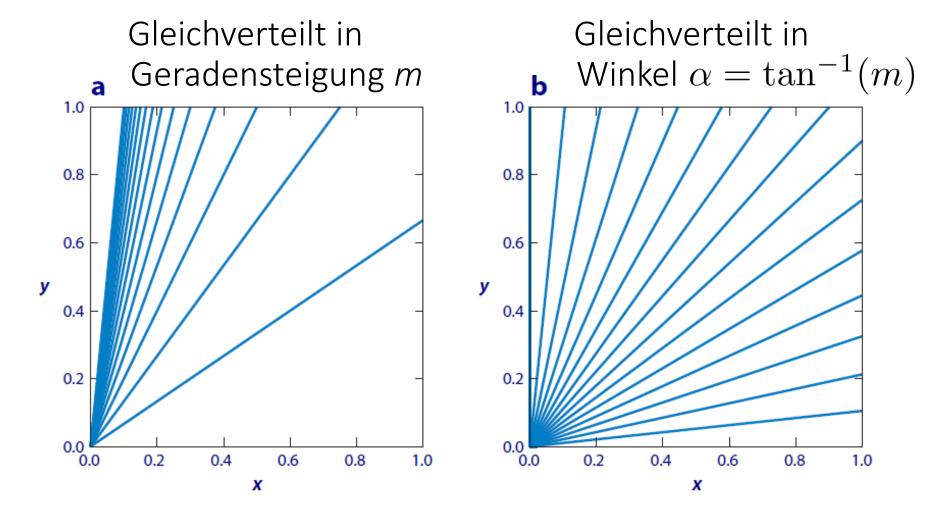
$$\Rightarrow$$
 Satz von Bayes: $p(\theta|Z,I) \propto p(Z|\theta,I) \cdot p(\theta|I)$

Wahl des Priors $p(\theta|I)$ (adaptiert aus [1])

- <u>Informativer Prior:</u> kann durch Info aus vergangenen Analysen sehr restriktiv gewählt werden, wichtig bei nicht aussagekräftigen Daten
- <u>Ignorance Prior:</u> bei aussagekräftigen Daten reicht glatter Prior in Bereichen hoher Parameter-Likelihood für gute Ergebnisse, z.B. durch
 - Gleichverteilung in möglichem Parameterraum
 - Invarianz der Likelihood $p(x'|\theta')dx' = p(x|\theta)dx$ bezüglich Transformationsgruppen $(\theta',x')=h(\theta,x)$ wie Translation, Skalierung, Rotation...
 - Maximierung der Entropie $S=-\sum_i p_i \log p_i$ von Priors, die Einschränkungen erfüllen

Motivation am linearen Beispiel (adaptiert aus [1])

Nutze Rotationsinvarianz, um Verzerrungen des Priors zu vermeiden:



Markov Chain Monte Carlo (MCMC) [1]

Ziel:
$$\mathbb{E}(\theta) = \int \theta \cdot p(\theta|Z, \sigma_z) d\theta$$
 und $\sigma_{\theta} = \int (\theta - \mathbb{E}(\theta))^2 \cdot p(\theta|Z, \sigma_z) d\theta$

Integrale meist nicht analytisch lösbar. MCMC zieht stattdessen iterativ Stichproben θ_i mithilfe einer Markovkette, deren Gleichgewichtsverteilung $p^*(\theta) = p(\theta|Z, \sigma_z)$ ist

Für Markovkette mit Übergangswsk.
$$K(\theta_i, \theta_{i+1}) = p(\theta_{i+1}|\theta_i)$$

 \exists stationäre Wsk.verteilung $p^* \Leftarrow p^*(\theta_i)K(\theta_i, \theta_{i+1}) = p^*(\theta_{i+1})K(\theta_{i+1}, \theta_i)$

Monte Carlo Integration:
$$\mathbb{E}_{p^*}[g(\theta)] = \int g(\theta) p^*(\theta) d\theta = \lim_{n \to \infty} \frac{1}{n} \sum_{i=1}^n g(\theta_i)$$

MCMC-Methoden: Metropolis-Hastings (MH) [1]

Setze Übergangswahrscheinlichkeit $K(\theta_i, \theta_{i+1}) = q(\theta_{i+1} | \theta_i) \alpha(\theta_i, \theta_{i+1})$ mit Akzeptanzwahrscheinlichkeit

$$\alpha(\theta_i, \theta_{i+1}) = \min[1, a_i] \quad \text{mit} \quad a_i = \frac{p^*(\theta_{i+1})q(\theta_i|\theta_{i+1})}{p^*(\theta_i)q(\theta_{i+1}|\theta_i)}$$

um Detailed Balance zu erfüllen.

Setze Vorschlagsdichte $q(\theta_{i+1}|\theta_i)$

$$\Sigma^* \stackrel{[2]}{=} (2.38^2/D) \Sigma_{p^*}$$

- Symmetrisch = $q(\theta_i|\theta_{i+1}) \Rightarrow a_i = p^*(\theta_{i+1})/p^*(\theta_i)$
- Random Walk = $q(\theta_{i+1} \theta_i)$, z.B. $\mathcal{N}(\theta_{i+1}; \theta_i, \Sigma)$

• ..

nicht Bekannt!

MCMC-Methoden: Adaptive (RW) Metropolis

<u>Gewählt:</u> Vorschlagsdichte $q(\theta_{i+1}|\theta_i) = \mathcal{N}(\theta_{i+1};\theta_i, s_i\Sigma_i)$ Nach jedem Schritt i werden zusätzlich die Vorschlagsdichteparameter $\rho_i = (s_i, \mu_i, \Sigma_i)$ aktualisiert, sodass $\rho_i \stackrel{i \to \infty}{\longrightarrow} \rho^*$, für welche die Markovkette am schnellsten konvergiert: Setze:

$$\log s_{i+1} - \log s_i = \gamma_{i+1}(\alpha_i - \alpha^*) \text{ mit } \alpha^* = \alpha(D) \text{ bekannt}$$

$$\text{und } \Sigma_{i+1} - \Sigma_i = \gamma_{i+1}[(\theta_{i+1} - \mu_i)(\theta_{i+1} - \mu_i)^T - \Sigma_i]$$

$$\text{mit } \mu_{i+1} - \mu_i = \gamma_{i+1}(\theta_{i+1} - \mu_i)$$

$$\underline{Wobei:} \sum_{i=1}^{\infty} \gamma_i = \infty \text{ und } \sum_{i=1}^{\infty} \gamma_i^2 < \infty \text{ z.B.: } \gamma_i = \gamma/i^{\beta}$$

$$\text{mit } \beta \in]0,1[$$

MCMC Konvergenzbestimmung [1]

<u>Zwischenkettenvarianz:</u> Berechne K Markovketten k=1,...,K geichzeitig, welche $p^*(\theta)$ aus den Ziehungen der letzten S Schritte ableiten.

- Jede Kette hat eine innere Varianz $I_k = \frac{1}{S-1} \sum_{s=1}^{S} (\theta_{s,k} \overline{\theta}_k)^2$, \Rightarrow durchschnittliche Innerkettenvarianz $I = \frac{1}{K} \sum_{k=1}^{K} I_k$
- Zwischenkettenvarianz $Z = \frac{1}{1-K} \sum_{k=1}^{K} (\overline{\theta}_k \overline{\theta})^2$
- gepoolte Varianz $V = \frac{K+1}{K}Z + \frac{S-1}{S}I$

Wenn $Z \to 0$ geht Konvergenzratio $R = \sqrt{V/I} \to 1$

Motivation am linearen Beispiel

Adaptive RW Metropolis mit Konvergenzkriterium Zwischenkettenvarianz

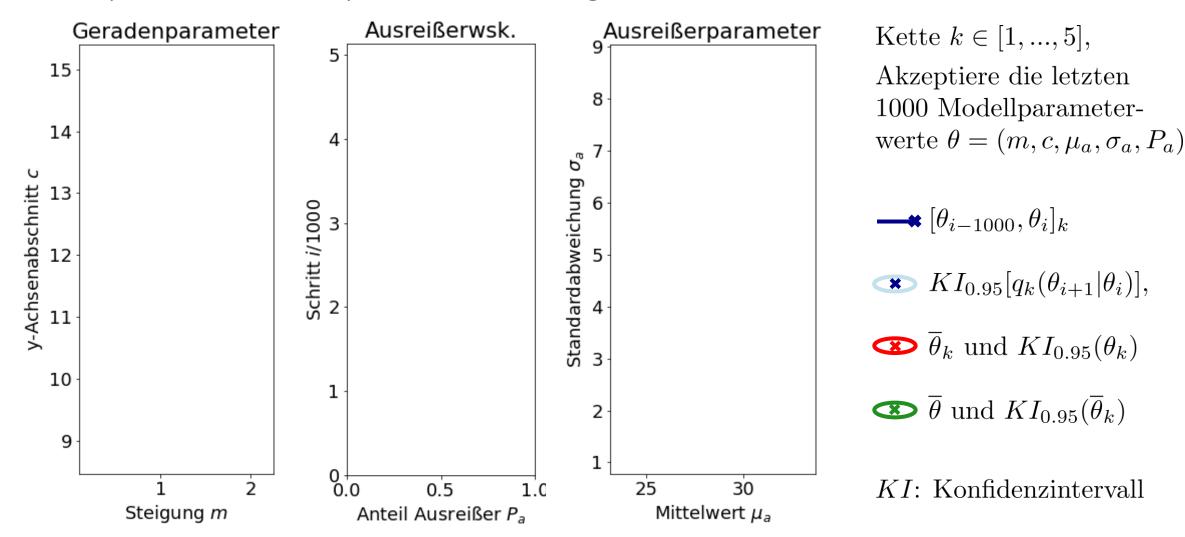


Illustration adaptiert aus [3]

Anwendungsbeispiel: [1]

Binäres System aus Stern und Exopla<mark>net</mark>

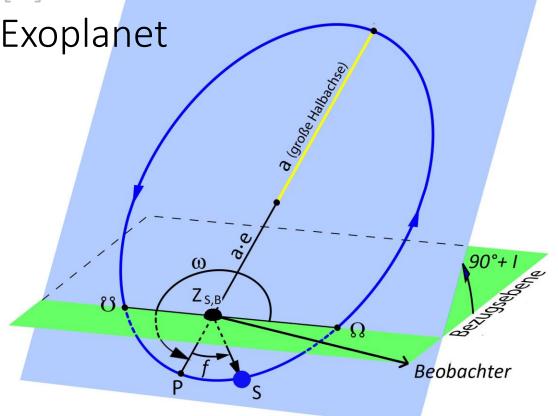
$$v(t) = \kappa [\cos(f + \omega) + e \cos(\omega)] + \overline{v_Z}$$

mit
$$\kappa = \frac{(2\pi G)^{1/3} m \sin(I)}{T^{1/3} (M+m)^{2/3} \sqrt{1-e^2}}$$

$$\tan(f/2) = \sqrt{\frac{1+e}{1-e}} \tan(u/2)$$

$$u - e\sin(u) = \frac{2\pi}{T}(t - \tau)$$

v(t) Radialgeschw. des Sterns S M,m Masse des Sterns/ Exoplaneten I, e Inklination/ Exzentrizität f wahre Anomalie



- ω Winkel von Perizentrum P zu aufsteigendem Knoten Ω
- au Durchgangszeit durch P
- T Umlaufzeit

Bahnebene

Anwendungsbeispiel: [1]

Binäres System aus Stern und Exoplanet

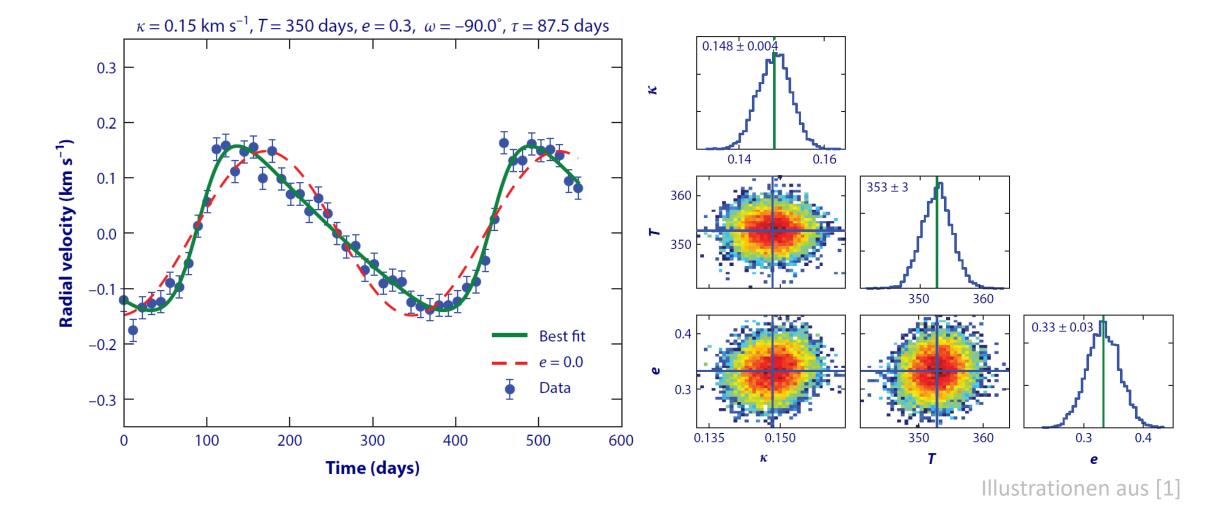
<u>Gesucht:</u> Modellparameter $\theta = (\overline{v_Z}, \kappa, T, e, \tau, \omega, S)$ mit Spektralvarianz S

<u>Bekannt:</u>

- Datenpunkte $D = [d_i] = [(t, v)_i]$ mit i = 1, ..., M
- Messunsicherheit σ_v

Aus Modell folgt Posterior:
$$p(\theta|D) \propto p(\theta) \prod_{i=1}^{m} \mathcal{N}(v_i|v(t_i;\theta), \sigma_v^2 + S^2)$$

Anwendungsbeispiel: [1] Binäres System aus Stern und Exoplanet



Zusammenfassung

- Motivation am linearen Beispiel: Wie ohne Ausreißer Datenpunkte fitten?
- Grundlagen: Vierfeldertafel, Produktregel, Satz von Bayes
- Wahl des Priors: Ignorance Prior mit geringstem Bias durch Likelihood-Invarianz
- Markov Chain Monte Carlo (MCMC): Methode zur Anwendung Bayesscher Datenanalyse
 - Mathematische Grundlagen: Markov Chain, Detailed Balance, Monte Carlo
 - Numerische Methoden: Adaptive Metropolis Hastings zur gleichzeitig iterativen Anpassung der Kovarianz der Vorschlagsdichte für schnelle Konvergenz der Markovkette
 - Konvergenzbestimmung mithilfe von Zwischenkettenvarianz $Z \to 0$ mehrerer gleichzeitig berechneter Markovketten, während durchschnittliche Innerkettenvarianz $I \to I^{\infty} > 0$
- Anwendung auf das linearen Beispiel: Illustration der fünf Markovketten, ihrer Vorschlagsdichten $q_k(\theta_{i+1}|\theta_i)$ und Innerkettenvarianzen I_k , sowie der Zwischenkettenvarianz Z
- Anwendung auf das binäre System aus Stern und Exoplanet für Fit der Radialgeschwindigkeit

Referenzen

- [1] Sharma, Sanjib. "Markov chain monte carlo methods for bayesian data analysis in astronomy." *Annual Review of Astronomy and Astrophysics* 55 (2017): 213-259.
- [2] Gelman, Andrew, Gareth O. Roberts, and Walter R. Gilks. "Efficient Metropolis jumping rules." *Bayesian statistics* 5.599-608 (1996): 42.
- [3] https://de.wikipedia.org/wiki/Bahnneigung

Backup-Folien

- Wahl des Priors (extended)
- MCMC-Methoden: Metropolis-Hastings (extended)
- MCMC-Methoden: Gibbs Sampling
- MCMC-Methoden: Adaptive (RW) Metropolis-Hastings (extended)
- Konvergenzbestimmung (extended)

Wahl des Priors p(heta|I) (adaptiert aus [1])

- Suche in entarteten Parameterräumen durch Prior-Wahl einschränken
- Informativer Prior: kann durch Info aus vergangenen Analysen sehr restriktiv gewählt werden, wichtig bei nicht aussagekräftigen Daten
- <u>Ignorance Prior:</u> bei aussagekräftigen Daten reicht glatter Prior in Bereichen hoher Parameter-Likelihood für gute Ergebnisse, z.B. durch
 - Gleichverteilung in möglichem Parameterraum
 - Invarianz der Likelihood $p(x'|\theta')dx' = p(x|\theta)dx$ bezüglich Transformationsgruppen $(\theta',x')=h(\theta,x)$ wie Translation, Skalierung, Rotation...
 - Maximierung der Entropie $S=-\sum_i p_i \log p_i$ von Priors, die Einschränkungen erfüllen

MCMC-Methoden: Metropolis-Hastings (MH) [1]

Setze $K(\theta_i, \theta_{i+1}) = q(\theta_{i+1}|\theta_i)\alpha(\theta_i, \theta_{i+1})$ mit Akzeptanzwahrscheinlichkeit $\alpha(\theta_i, \theta_{i+1}) = \min[1, a_i]$ und $a_i = \frac{p^*(\theta_{i+1})q(\theta_i|\theta_{i+1})}{p^*(\theta_i)q(\theta_{i+1}|\theta_i)}$ um Detailed Balance zu erfüllen.

Setze Vorschlagsdichte $q(\theta_{i+1}|\theta_i)$

- Symmetrisch = $q(\theta_i|\theta_{i+1}) \Rightarrow a_i = p^*(\theta_{i+1})/p^*(\theta_i)$
- Random Walk = $q(\theta_{i+1} \theta_i)$, z.B. $U(\theta_i \sigma, \theta_i + \sigma)$ oder $\mathcal{N}(\theta_i, \Sigma)$

 $\Sigma^* \stackrel{[2]}{=} (2.38^2/D)\Sigma_{p^*}$

- Unabhängig = $q(\theta_{i+1}) = [p^*(\theta_{i+1}) \text{ mit längeren Ausläufern}]$
- Langevin $\sim \mathcal{N}(\theta_i + \frac{\sigma^2}{2}\nabla \log p^*(\theta_i), \sigma^2)$ falls $\nabla \log p^*(\theta_i)$ bekannt

MCMC-Methoden: Gibbs Sampling [1]

Bei jedem Schritt *i*, ziehe iterativ jeden Modellparameter $\theta_i^j = (m, c, \mu_a, \sigma_a, P_a)_i$ einzeln:

$$K(\theta_{i},\theta_{i+1}) = \kappa_{1\to d}(\theta_{i+1}|\theta_{i}) = \prod_{j=1}^{d} p^{*}(\theta_{i+1}^{j}|\theta_{i+1}^{1},...,\theta_{i+1}^{j-1},\theta_{i}^{j+1},...,\theta_{i}^{d})$$

$$\Rightarrow p^{*}(\theta_{i})\kappa_{1\to d}(\theta_{i+1}|\theta_{i}) = p^{*}(\theta_{i+1})\kappa_{d\to 1}(\theta_{i}|\theta_{i+1}) \text{ Detailed Balance}$$

$$\Leftrightarrow \int p^{*}(\theta_{i})\kappa(\theta_{i+1}|\theta_{i})d\theta_{i} = p^{*}(\theta_{i+1}) \text{ Def. von Stationarität}$$

Zufällige Parameterreihenfolge beim Ziehen \Rightarrow Detailed Balance

Falls Ziehen aus bedingter Dichte schwierig: Metropolis Within Gibbs für einzelne Parameter oder Parametersets

MCMC-Methoden: Adaptive (RW) Metropolis

Konvergenzbestimmung [1]

• Effective Sample Size (ESS): Für N unabhängige Stichproben gilt $\sigma_{\theta}^{MC} = \sigma_{\theta}/\sqrt{N}$. Markovkette hat jedoch Autokorrelation

$$\rho_{\theta\theta}(t) = \frac{\mathbb{E}[(\theta_i - \overline{\theta})(\theta_{i+t} - \overline{\theta})]}{\mathbb{E}[(\theta_i - \overline{\theta})^2]} \neq 0$$

sodass $N \to N^{eff} = N/(2\tau_{int,\theta})$ mit $\tau_{int,\theta} = \frac{1}{2} \sum_{t=-\infty}^{\infty} \rho_{\theta\theta}(t)$

• Bei m gleichzeitg berechneten Ketten, welche $p^*(\theta)$ aus den letzten n Ziehungen ableiten, ergibt sich die gepoolte Varianz $V = \frac{m+1}{m}Z + \frac{n-1}{n}I$ mit Zwischen- und durchschnittlicher Innerkettenvarianz Z und I, sodass $R = \sqrt{V/I} \to 1$ Konvergenz anzeigt