

控制论/强化学习/数学/物理杂记

整理自 ChatGPT

2025 年 11 月 23 日

说明

Chatgpt帮忙整理的，所以文章ai味很浓。。

目录

- 1 Weyl Tube Law 与 Riccati 方程 2
 - 1.1 Tube formula 2
 - 1.2 例一：三维空间中的曲线 2
 - 1.3 例二：三维空间中的闭曲面 3
 - 1.4 黎曼几何中的 Riccati 方程 3
 - 1.5 从 Riccati 到 Fermi 坐标 4
- 2 广义相对论的几何与 Riccati 方程 6
 - 2.1 Shape Operator 和 Riccati 方程 6
 - 2.2 取 trace \rightarrow Sachs 光学方程 6
 - 2.3 Schwarzschild 度规与光线轨道 7
 - 2.4 光束膨胀积分 \rightarrow 偏折角（变量代换 $u = 1/r$ ） 7
 - 2.4.1 轨道方程 7
 - 2.4.2 弱场一阶摄动解 7
 - 2.4.3 计算偏折角 8
 - 2.5 数值代入（太阳附近光线） 8
 - 2.6 结论 9

3	量子力学与 Riccati 方程	11
3.1	Riccati 方程在半经典近似中的出现	11
3.1.1	Bohr-Sommerfeld 量子化条件的物理意义	11
3.1.2	注: Maslov 指数的数学与 WKB / Riccati 方程	12
3.2	谐振子例子	14
3.2.1	Riccati 方程	15
3.2.2	半经典展开	15
3.2.3	闭合积分计算	15
3.2.4	Bohr-Sommerfeld 条件 + Maslov 修正	15
3.3	数学物理对 Riccati 方程解的研究	16
3.3.1	半经典展开与渐近分析	16
3.3.2	Riemann 面与全局解析结构	16
3.3.3	研究方向	16
3.3.4	总结	16
4	几何控制论与 Riccati 方程	18
4.1	LQR 的辛几何结构	18
4.2	LQR 的求解— Legendre 变换	19
4.3	Riccati 流的稳定性与几何结构	19
4.3.1	稳定性与谱判据	19
4.3.2	局部线性化与指数收敛	20
4.3.3	拉格朗日流与 Maslov 指数	20
4.3.4	数值与几何方法	21
4.3.5	小结	21
5	卡尔曼滤波与 Riccati 方程	22
5.1	系统设定	22
5.2	第一部分: 卡尔曼滤波器增益 $K(t)$ 的推导	22
5.2.1	1.1 假设滤波器形式	22

5.2.2	1.2 误差动力学	23
5.2.3	1.3 协方差演化	23
5.2.4	1.4 最优增益	24
5.3	第二部分: Riccati 方程的严格推导与几何意义	24
5.3.1	2.1 几何解释	24
5.3.2	2.2 与 LQR 对偶性	25
5.4	第三部分: 状态更新公式与误差椭圆	25
5.4.1	3.1 状态更新	25
5.4.2	3.2 误差椭圆	25
5.5	第四部分: 信息几何视角	25
5.5.1	4.1 Fisher 信息矩阵	25
5.5.2	4.2 流形与度量	26
5.5.3	4.3 对偶性	26
5.5.4	4.4 总结	26

1 Weyl Tube Law 与 Riccati 方程

1.1 Tube formula

设 M^n 是嵌入欧几里得空间 \mathbb{R}^{n+k} 的一个光滑子流形。

Weyl Tube Law 描述了在 M 周围构造一层厚度为 r 的“管”(tube)时, 其体积的展开公式:

$$\text{Vol}(T_r(M)) = \sum_{j=0}^{\lfloor n/2 \rfloor} c_j(r) \int_M P_j(\text{II}) \quad (1)$$

其中:

- $T_r(M)$ 表示测地距离 M 不超过 r 的点集;
- II 是 M 的第二基本形式;
- $P_j(\text{II})$ 称为 generalized 平均曲率, II 的 j 次 tensor power 的缩并, 关键是其在 M 上的积分和背景空间无关 (from Gauss equation);
- $c_j(r)$ 是与半径 r 有关的系数, 可以精确写出。

Weyl 用此定理轻易证明了著名的 Gauss-Bonnet-Chern 公式, 后来 Chern 又在其启发下给出了内蕴证明, 一路通向指标定理之康庄大道。

1.2 例一: 三维空间中的曲线

设 $\gamma(s)$ 是弧长参数化的空间曲线, 曲率为 $\kappa(s)$ 。

曲线的“ r 管”定义为:

$$T_r(\gamma) = \{x \in \mathbb{R}^3 \mid \text{dist}(x, \gamma) \leq r\}.$$

它是沿曲线扫出的半径为 r 的圆柱体。

此时 Weyl tube law 给出:

$$\text{Vol}(T_r(\gamma)) = \pi r^2 L(\gamma),$$

其中 $L(\gamma)$ 是曲线长度。

由于曲线是一维流形，所有曲率效应都隐藏在长度项中； $\kappa(s)$ 作为外蕴量在这里自然消失。

1.3 例二：三维空间中的闭曲面

设 $S \subset \mathbb{R}^3$ 为一个光滑紧闭曲面。

Weyl 的结果在该情形下可以写为 (r 足够小)：

$$\text{Vol}(T_r(S)) = 2\pi r \mathbb{A} \setminus \partial(S) + \frac{4\pi}{3} \chi(S) r^3$$

其中 $\chi(S)$ 为 Euler characteristic，注意这里面亦没有任何外蕴曲率项，Euler characteristic 实则来自曲面的 Gauss 定理。

Riccati 方程和 Tube formula 的证明

一般证明 Weyl 管公式时，需要研究沿法线族的变分如何使体积元发生变化。沿法向线的主曲率满足矩阵形式的 **Riccati 方程**（几何版），其迹或行列式的展开会给出体积多项式的系数。为了在局部进行这些展开，常常采用沿子流形构造的 **Fermi 坐标**，它把子流形邻域“局部欧式化”，从而把 Riccati 方程的解和体积展开直接联系起来。

1.4 黎曼几何中的 Riccati 方程

要在一般黎曼流形 (\mathcal{M}, g) 上证明 Weyl tube law，需要理解体积元素沿法线方向如何变化。

这一变化由法向变分的 Jacobi 方程控制。

设 $\gamma(t)$ 是法线方向的测地线， $\dot{\gamma}$ 是其速度， $J(t)$ 是一族相邻测地线之间的变分向量场。

Jacobi 方程为：

$$\nabla_{\dot{\gamma}}^2 J + R(J, \dot{\gamma})\dot{\gamma} = 0,$$

其中 R 是黎曼曲率张量。

定义形算子 (shape operator)：

$$A(t) = -\nabla_J \mathbf{n},$$

其中 $n = \dot{\gamma}/\|\dot{\gamma}\|$ 是法向单位向量。

计算可得 $A(t)$ 满足：

$$A' + A^2 + R = 0, \tag{2}$$

这正是一个矩阵 **Riccati 方程**。

- A 描述法线方向上子流形的“弯曲”；
- A' 表示弯曲率的变化；
- A^2 表示自身的非线性积累；
- R 是 Ricci 曲率张量。

在 Weyl tube law 的证明中，我们需要沿法线方向求解该方程，进而计算体积变分：

$$\det(I - rA)$$

的展开正是各个曲率项的来源。

换句话说，Weyl tube law 的系数是 Riccati 方程解的行列式展开项。

1.5 从 Riccati 到 Fermi 坐标

要在黎曼流形中进行这种展开，必须选择一种“正交而不旋转”的局部坐标系，使得法线方向与切空间分离，且度规展开简洁。

这便引出了 **Fermi 坐标** (Fermi coordinates)。

设 M 上一点 p ，在其切空间取正交基 $\{e_i\}$ ，沿法向单位向量 n 定义映射：

$$\exp_p(y^i e_i + sn),$$

其中 y^i 是沿 M 的切向坐标， s 是法线坐标。

在 Fermi 坐标下，度规展开为：

$$g_{ij}(y, s) = \delta_{ij} - \frac{1}{3}R_{ikjl}(p)y^k y^l + O(|y|^3),$$

这使得体积计算大幅简化。顺便提一口对这个式子积分能得到测地球体积的渐近展开，第二项的积分好像还是24年丘赛几何赛道题来着。

因此：

- Ricci 方程刻画了法向曲率的演化；
- Fermi 坐标提供了度规展开的局部框架；
- Weyl tube law 的证明正是这两者的结合。

而在广义相对论中，光线走时空流形的测地线，Ricci 方程就刻画了光线的偏折，下面就来谈谈广相中的几何与 Ricci 方程。

2 广义相对论的几何与 Riccati 方程

2.1 Shape Operator 和 Riccati 方程

考虑一束相邻测地线（光线）形成的二维横截面，定义 Shape Operator B^μ_ν ：

$$B^\mu{}_\nu = \nabla_\nu k^\mu_\perp$$

其中 k^μ 是光线切向量， \perp 表示横向正交投影。

Riccati 型方程为：

$$\frac{dB}{d\lambda} + B^2 + R_\perp = 0 \quad (3)$$

- $B^2 = B^\mu{}_\rho B^\rho{}_\nu$
 - $R^\mu{}_{\perp\nu} = R^\mu{}_{\alpha\nu\beta} k^\alpha k^\beta$
-

2.2 取 trace \rightarrow Sachs 光学方程

定义光束膨胀率：

$$\hat{\theta} = \text{Tr}(B) = B^\mu{}_\mu$$

取 Riccati 方程的 trace，得到 **Sachs 光学方程**（弱场、真空 $R_{\mu\nu} = 0$ ）：

$$\frac{d\hat{\theta}}{d\lambda} + \frac{1}{2}\hat{\theta}^2 + |\hat{\sigma}|^2 = 0 \quad (4)$$

在弱场近似下，剪切 $|\hat{\sigma}|^2$ 可忽略：

$$\frac{d\hat{\theta}}{d\lambda} \approx -\frac{1}{2}\hat{\theta}^2$$

2.3 Schwarzschild 度规与光线轨道

静态球对称 Schwarzschild 度规：

$$ds^2 = - \left(1 - \frac{2GM}{rc^2}\right) c^2 dt^2 + \left(1 - \frac{2GM}{rc^2}\right)^{-1} dr^2 + r^2(d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) \quad (5)$$

光线在赤道平面 ($\theta = \pi/2$) 上，定义冲击参数 $b = L/E$ ，轨道方程 (null geodesic)：

$$\left(\frac{dr}{d\phi}\right)^2 = \frac{r^4}{b^2} - r^2 \left(1 - \frac{2GM}{rc^2}\right)$$

2.4 光束膨胀积分 \rightarrow 偏折角 (变量代换 $u = 1/r$)

2.4.1 轨道方程

定义 $u = 1/r$ ，则：

$$\frac{d^2 u}{d\phi^2} + u = \frac{3GM}{c^2} u^2$$

这是 Schwarzschild 弱场下光线的 Riccati 型轨道方程。

2.4.2 弱场一阶摄动解

零阶近似 (直线)：

$$u_0(\phi) = \frac{\sin \phi}{b}$$

一阶修正：

$$\frac{d^2 u_1}{d\phi^2} + u_1 = \frac{3GM}{c^2} u_0^2 = \frac{3GM}{2c^2 b^2} (1 - \cos 2\phi)$$

积分得到：

$$u_1(\phi) = \frac{GM}{2c^2 b^2} (3 + \cos 2\phi)$$

总轨道：

$$u(\phi) = u_0(\phi) + u_1(\phi) = \frac{\sin \phi}{b} + \frac{GM}{2c^2 b^2} (3 + \cos 2\phi)$$

2.4.3 计算偏折角

远离太阳时 $r \rightarrow \infty \Rightarrow u \rightarrow 0$ ：

$$0 = u(\phi_\infty) = \frac{\sin \phi_\infty}{b} + \frac{GM}{2c^2 b^2} (3 + \cos 2\phi_\infty)$$

展开 $\phi_\infty = \pi/2 + \delta\phi$ 并近似：

$$\delta\phi \approx \frac{2GM}{bc^2}$$

总偏折角（入射 + 出射）：

$$\alpha_{\text{GR}} = 2\delta\phi = \frac{4GM}{bc^2}$$

2.5 数值代入（太阳附近光线）

- $GM_\odot = 1.3271244 \times 10^{20} \text{ m}^3/\text{s}^2$
- $R_\odot = 6.957 \times 10^8 \text{ m}$
- $c = 2.99792458 \times 10^8 \text{ m/s}$

代入公式：

$$\alpha_{\text{GR}} = \frac{4GM_\odot}{R_\odot c^2} \approx 1.751'' \quad (\text{arcseconds})$$

牛顿理论预测：

$$\alpha_{\text{Newton}} = \frac{2GM_\odot}{R_\odot c^2} \approx 0.876''$$

实验观测（Eddington 1919 日食实验）：

$$\alpha_{\text{obs}} \approx 1.75''$$

2.6 结论

- **Riccati \rightarrow Sachs 方程**: 描述光束膨胀/剪切率演化。
- **Schwarzschild 弱场积分**: 得到经典光线偏折公式 $\alpha = 4GM/(bc^2)$ 。
- **对比结果**:

理论	偏折角	与观测
牛顿	$0.876''$	低约 50%
GR (Sachs)	$1.751''$	完全符合观测

- **物理意义**: 光线偏折的一半来源于时间膨胀效应，一半来源于空间弯曲效应；Sachs 方程把光束的收敛/膨胀率与偏折角联系起来。

总结一下，我们通过太阳附近光线偏折的例子，展示了 **Riccati 方程 \rightarrow Sachs 光学方程 \rightarrow 光束膨胀率 \rightarrow 偏折角** 的完整推导，并验证了广义相对论对经典牛顿理论的巨大修正。

Riccati / Sachs 方程的核心地位不仅体现在小尺度太阳系实验上，在现代天体物理和宇宙学中也取得了显著成功：

应用场景	物理对象	Sachs 方程作用	实验/观测验证
强引力透镜	星系团、超大质量黑洞	光束膨胀率 $\hat{\theta}$ 和剪切率 $\hat{\sigma} \rightarrow$ 放大率、多重像、光束焦散	Hubble 太空望远镜观测的爱因斯坦环、Abell 1689 星系团透镜，模型与观测高度一致
宇宙微透镜 (Microlensing)	银河系恒星或行星	光束收敛率随时间演化 \rightarrow 光变曲线	OGLE 和 MACHO 项目探测到的暗天体候选体，光变曲线与理论匹配
CMB 弱透镜	宇宙大尺度结构	光束膨胀与剪切 \rightarrow 弱透镜信号、重建大尺度质量分布	Planck / ACT / SPT 卫星观测的微透镜信号与理论吻合
黑洞阴影	M87*, Sgr A*	光束膨胀/剪切 \rightarrow 阴影轮廓和光环亮度分布	Event Horizon Telescope (EHT) 观测的光环亮度与 GRMHD + 光束积分预测一致

核心结论

- **Riccati 方程的物理意义：**描述光束横向偏差矩阵的演化，直接控制光束收敛/膨胀和剪切率。
- **Sachs 方程的作用：**trace Riccati 方程，提供光束膨胀率 $\hat{\theta}$ 的演化规律，是分析引力透镜、微透镜、CMB 弱透镜和黑洞阴影的基础工具。
- **实验验证：**从太阳附近光线偏折到星系团强透镜和黑洞阴影观测，Sachs 方程的预测与实际观测高度一致，远超经典牛顿理论。

3 量子力学与 Riccati 方程

3.1 Riccati 方程在半经典近似中的出现

从一维定态薛定谔方程：

$$-\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2\psi(x)}{dx^2} + V(x)\psi(x) = E\psi(x)$$

定义量子动量函数：

$$p(x) := -i\hbar \frac{\psi'(x)}{\psi(x)}$$

得到 Riccati 方程：

$$p(x)^2 + i\hbar p'(x) = 2m(E - V(x)) \quad (6)$$

- 将二阶线性微分方程转为一阶非线性方程。
- 在半经典近似 $\hbar \ll 1$ 下展开：

$$p(x) = p_0(x) + i\hbar p_1(x) + (i\hbar)^2 p_2(x) + \dots$$

- 零阶 $p_0(x) = \sqrt{2m(E - V(x))}$ 对应经典动量，后续项提供量子修正。
- WKB 波函数一阶近似：

$$\psi(x) \approx \frac{1}{\sqrt{p_0(x)}} \exp\left(\frac{i}{\hbar} \int^x p_0(x') dx'\right)$$

3.1.1 Bohr-Sommerfeld 量子化条件的物理意义

- 对束缚态，波函数在经典允许区来回震荡，回到起点时相位必须单值：

$$\psi(x_{\text{start}}) = \psi(x_{\text{start}} + \text{one period})$$

- 对应 闭合积分的相位累积：

$$\oint p_0(x) dx = 2\pi\hbar \left(n + \frac{1}{2}\right)$$

- 物理解释：波函数沿经典轨道“绕一圈”相位必须是 2π 的整数倍。
 - Maslov 指数修正转折点相位，每个端点贡献 $\pi/2$ ，总共加 $\pi \Rightarrow 1/2$ 在量子化条件里。
-

3.1.2 注：Maslov 指数的数学与 WKB / Riccati 方程

Maslov 指数的数学见解 在半经典量子力学中，WKB 波函数可写为：

$$\psi(\mathbf{q}, t) \sim A(\mathbf{q}, t) e^{\frac{i}{\hbar} S(\mathbf{q}, t)},$$

其中 $S(\mathbf{q}, t)$ 是作用量函数，其梯度给出 Riccati 方程的零阶解：

$$p_0(\mathbf{q}) = \nabla S(\mathbf{q}).$$

将 $p_0(\mathbf{q})$ 的函数图像放入相空间 (\mathbf{q}, \mathbf{p}) 中：

$$L(t) = \{(\mathbf{q}, \mathbf{p}) \mid \mathbf{p} = \nabla S(\mathbf{q}, t)\},$$

得到一个 **Lagrangian 流形**，它满足辛结构退化：

$$\omega|_{L(t)} = 0, \quad \omega = \sum_{i=1}^n dq_i \wedge dp_i.$$

沿 Hamiltonian 流 Φ_H^t 演化：

$$L(t) = \Phi_H^t(L(0)),$$

流形保持 Lagrangian 性质。对流形的小扰动线性化：

$$\delta \mathbf{z}(t) = M(t) \delta \mathbf{z}(0), \quad M(t) \in Sp(2n, \mathbb{R}),$$

于是 Lagrangian 流形演化对应 **辛群上的一条曲线** $M(t)$ 。

为了定义 Maslov 指数，引入参考 Lagrangian 子空间 L_0 （例如 $\mathbf{p} = 0$ ），**Maslov cycle** Σ 定义为：

$$\Sigma = \{L \in \Lambda(n) \mid L \cap L_0 \neq \{0\}\},$$

即所有与参考子空间非平凡相交的 Lagrangian 子空间集合。物理上，Maslov cycle 对应流形折叠或 WKB 振幅发散的位置（caustic）。沿 Hamiltonian 流演化的流形每次穿过 Σ ：

- WKB 波函数相位增加 $\pi/2$
- 穿过次数累加得到 **Maslov 指数** μ

在一维束缚态中，两个转折点对应 $\mu = 2$ ，进入 Bohr-Sommerfeld 修正：

$$\oint p dq = 2\pi\hbar \left(n + \frac{\mu}{4}\right) = 2\pi\hbar \left(n + \frac{1}{2}\right)$$

在高维系统中，Maslov 指数仍然通过流形穿过 Σ 的次数定义，是曲线在 Lagrangian Grassmannian 上的拓扑量。

Arnold 对 Maslov 指数的贡献 V. I. Arnold 在 1960s 系统研究了 Lagrangian 流形的奇异结构，提出利用 **突变理论 (Catastrophe Theory)** 分类 WKB 中的 caustic。核心理念：

1. 流形折叠对应函数奇异点（临界点）：

- 一维：fold（折叠）
- 二维：cusp（三次折叠）
- 三维及以上：swallowtail、umbilic 等

2. 对于任意 Lagrangian 流形 $L(t)$ 与参考子空间 L_0 的交点，局部行为可用标准型描述：

$$S(\mathbf{q}) \sim \sum_{i=1}^k \pm q_i^m, \quad m = 2, 3, 4, \dots$$

这对应 Maslov cycle 的局部拓扑结构。

3. Maslov 指数的几何解释：流形沿 Hamiltonian 流演化穿过不同类型奇异点，每个奇异点对应 WKB 相位跳 $\pi/2$ ，通过奇异点类型可以判断累积相位。形式化上，Arnold 将 Maslov 指数看作 Lagrangian Grassmannian 中曲线穿过 Maslov cycle 的 **拓扑不变量**：

$$\mu = \sum_{\text{穿过奇异点}} \text{sgn}(\det H_{\text{局部}}(S))$$

其中 $H_{\text{局部}}(S)$ 是局部 Hessian，用于判断穿越方向。

4. Arnold 的贡献不仅使 Maslov 指数从一维束缚态推广到高维系统，还提供了 **局部奇异点分类 + 拓扑计数的统一数学框架**，解释了半经典量子力学中 WKB 相位跳的规律性和普适性。

这些在他的MMCM里面有详细介绍。

和几何量子化的联系 (ref GTM256?) Maslov 指数在几何量子化中扮演了核心角色。在半经典量子化中，WKB 波函数对应相空间中的 Lagrangian 流形 $L \subset (M, \omega)$ ，Riccati 方程零阶解 $p_0(\mathbf{q}) = \nabla S(\mathbf{q})$ 的函数图像正是 Lagrangian 流形的局部表示。流形沿 Hamiltonian 流演化时，会穿过 caustic (Maslov cycle) 位置，使得半经典波函数相位跳 $\pi/2$ 。在几何量子化框架下，相空间被提升为一个 prequantum line bundle 并配备联络 ∇ ，其曲率满足

$$F_{\nabla} = -i\omega/\hbar.$$

沿 Lagrangian 流形平行移动的半经典波函数不仅累积 Hamilton-Jacobi 作用量 S ，还要加上 Maslov 相位 $\mu\pi/2$ ，以保证波函数全局一致。换句话说，Maslov cycle 对应极化方向的折叠或 caustic，而 Maslov 指数就是前量子纤维丛上沿 Lagrangian 回路的拓扑相位修正。在几何量子化中，Lagrangian 流形等价于极化 (polarization)，Maslov cycle 是极化方向的奇异集，而 Maslov 指数确保几何量子化得到一致的 Hilbert 空间结构。如果忽略 Maslov 指数，波函数在全局将不连续，因此它是 WKB 修正与几何量子化之间的桥梁。

另外 prequantum line bundle 曲率的量子化条件其实是说 F_{∇} 就是 prequantum line bundle 的 chern 类，这之后又是另一条到指标定理的路-Geometric Quantization Approach。

3.2 谐振子例子

考虑一维量子谐振子：

$$V(x) = \frac{1}{2}m\omega^2 x^2$$

3.2.1 Riccati 方程

$$p(x)^2 + i\hbar p'(x) = 2m \left(E - \frac{1}{2}m\omega^2 x^2 \right)$$

3.2.2 半经典展开

$$p_0(x) = \sqrt{2m(E - \frac{1}{2}m\omega^2 x^2)}, \quad p_1(x) = -\frac{p'_0(x)}{2p_0(x)}$$

WKB 波函数:

$$\psi(x) \approx \frac{1}{\sqrt{p_0(x)}} \exp\left(\frac{i}{\hbar} \int^x p_0(x') dx'\right)$$

3.2.3 闭合积分计算

经典允许区 $[-x_{\max}, x_{\max}]$, 其中 $x_{\max} = \sqrt{2E/(m\omega^2)}$:

$$\oint p_0 dx = 4 \int_0^{x_{\max}} \sqrt{2m \left(E - \frac{1}{2}m\omega^2 x^2 \right)} dx$$

换变量 $x = x_{\max} \sin \theta$:

$$\oint p_0 dx = \frac{2\pi E}{\omega}$$

3.2.4 Bohr-Sommerfeld 条件 + Maslov 修正

$$\frac{2\pi E}{\omega} = 2\pi\hbar \left(n + \frac{1}{2} \right) \Rightarrow E_n = \hbar\omega \left(n + \frac{1}{2} \right)$$

- 完全匹配量子谐振子精确能级
- 展示了 Riccati 方程 \rightarrow WKB \rightarrow Bohr-Sommerfeld 条件 \rightarrow Maslov 修正 的完整流程

3.3 数学物理对 Riccati 方程解的研究

3.3.1 半经典展开与渐近分析

- 将 Riccati 方程解 $p(x)$ 展开为幂级数
- 研究收敛性与渐近性质，这块一个常见的工具就是震荡积分的渐近展开，鞍点法/稳定相位法那一套，Airy 积分是最经典的例子；数论里面也有用，比如 Stein 的 complex analysis 附录就有一章特意讲这个。
- Maslov 指数和转折点匹配
- Stokes 现象与复平面延拓
- 应用示例：预测束缚态能级、解释量子隧穿指数衰减因子

3.3.2 Riemann 面与全局解析结构

- Riccati 方程解是多值函数，定义在 Riemann 面上
- 量子极点聚合成经典分支
- 非微扰效应： $\exp(-1/\hbar)$ 或 $\log(1/\hbar)$
- 应用示例：复杂势下量子态结构、非微扰隧穿

3.3.3 研究方向

- Riemann-Hilbert Problem/Differential Galois theory：通过边界条件确定全局解析解
- Painlevé 方程联系：某些势下 Riccati 解满足非线性 Painlevé 方程
- Quantum Spectral Curve：高能物理、弦理论量子系统谱分析

3.3.4 总结

- Riccati 方程贯穿半经典量子力学的 WKB 方法、Bohr-Sommerfeld 条件及 Maslov 指数修正
- 在谐振子例子中直接得到精确能级
- 现代数学物理关注解的全局 Riemann 面结构、非微扰效应、数值精确计算及高级几何结构

- 是连接经典动力学与量子系统解析结构的重要桥梁

4 几何控制论与 Riccati 方程

4.1 LQR 的辛几何结构

设连续时间 LQR 系统:

$$\dot{x} = Ax + Bu, \quad J[u] = \int_0^T (x^\top Qx + u^\top Ru) dt \quad (7)$$

其中 $Q = Q^\top \geq 0$, $R = R^\top > 0$ 。

通过 Pontryagin 最大值原理, 引入共轭变量 p , 构建 Hamiltonian (消去最优 u):

$$u^* = \frac{1}{2} R^{-1} B^\top p$$

$$H_c(x, p) = p^\top (Ax + Bu^*) - (x^\top Qx + u^{*\top} Ru^*)$$

将 (x, p) 组合成 $z = \begin{bmatrix} x \\ p \end{bmatrix}$, 得到线性 Hamilton 系统:

$$\dot{z} = Hz, \quad H = \begin{bmatrix} A & -BR^{-1}B^\top \\ -Q & -A^\top \end{bmatrix} \in \mathfrak{sp}(2n, \mathbb{R}) \quad (8)$$

- H 满足

$$H^\top J + JH = 0, \quad J = \begin{bmatrix} 0 & I \\ -I & 0 \end{bmatrix}, \quad \Rightarrow e^{tH} \in \text{Sp}(2n, \mathbb{R})$$

- 相空间 (x, p) 的辛形式:

$$\omega = dx \wedge dp$$

- Lagrangian 子空间 $L \subset \mathbb{R}^{2n}$ 可以写作:

$$L = \{(x, Sx) \mid x \in \mathbb{R}^n\}, \quad S = S^\top$$

- 随时间演化:

$$L_t = e^{tH} L_0$$

仍是 Lagrangian, 对应矩阵 S_t 满足 Riccati 方程:

$$\dot{S} = -A^\top S - SA + SBR^{-1}B^\top S - Q$$

4.2 LQR 的求解— Legendre 变换

定义值函数:

$$V(x, t) = \min_{u(\cdot)} \int_t^T (x^\top Q x + u^\top R u) dt', \quad V(x, T) = 0$$

HJB 方程:

$$-\partial_t V = \min_u \left[(\partial_x V)^\top (Ax + Bu) + x^\top Q x + u^\top R u \right]$$

最优 u :

$$0 = B^\top \partial_x V + 2Ru \quad \Rightarrow \quad u^* = -\frac{1}{2} R^{-1} B^\top \partial_x V$$

假设二次型值函数:

$$V(x, t) = \frac{1}{2} x^\top S(t) x \quad \Rightarrow \quad \partial_x V = Sx$$

代入 HJB, 得到连续时间 Riccati 方程:

$$\dot{S} = -A^\top S - SA + SBR^{-1}B^\top S - Q \quad (9)$$

最优反馈律:

$$u^* = -R^{-1}B^\top Sx$$

稳态解 S_∞ 对应闭环矩阵:

$$A_{cl} = A - BR^{-1}B^\top S_\infty$$

4.3 Riccati 流的稳定性与几何结构

4.3.1 稳定性与谱判据

Riccati 流:

$$\dot{S} = -A^\top S - SA + SBR^{-1}B^\top S - Q$$

对应 Hamilton 矩阵:

$$H = \begin{bmatrix} A & -BR^{-1}B^\top \\ -Q & -A^\top \end{bmatrix} \in \mathfrak{sp}(2n, \mathbb{R})$$

- 若 H 在复平面上没有虚轴特征值，则存在稳定不变子空间 E^- ，Riccati 流有稳定极限解 S_∞ 。
- 闭环矩阵

$$A_{\text{cl}} = A - BR^{-1}B^\top S_\infty$$

是 Hurwitz 的，系统指数稳定。

4.3.2 局部线性化与指数收敛

对 S_∞ 做小扰动 ΔS ，得到线性化方程:

$$\dot{\Delta S} = -A_{\text{cl}}^\top \Delta S - \Delta S A_{\text{cl}}$$

谱在左半平面 $\Rightarrow \Delta S(t) \rightarrow 0$ 指数收敛。

4.3.3 拉格朗日流与 Maslov 指数

Riccati 流对应 Lagrangian 子空间的时间演化:

$$L_t = e^{tH} L_0, \quad L_0 = \{(x, S_0 x) \mid x \in \mathbb{R}^n\}$$

- 当 $\det X(t_0) = 0$ (穿过 Maslov cycle / 奇异集)，Riccati 解 S_t 会出现“爆炸”。
- Maslov 指数计数 L_t 穿越奇异集的次数及方向，提供拓扑稳定性信息。
- Maslov 穿越与谱流 (spectral flow) 紧密相关: 谱特征值从左半平面穿过虚轴 \leftrightarrow Riccati 解的奇异事件。

4.3.4 数值与几何方法

- **稳态 Riccati 解求解**: 通过 Hamilton 矩阵的稳定不变子空间 (Schur 分解 / ordered Schur)
- **Newton-Kleinman 迭代**: 利用线性 Lyapunov 方程迭代收敛
- **几何解释**: 稳定性分析转化为研究辛群作用下的固定点与 Lagrangian 流的拓扑结构
- **参数敏感性**: 通过追踪谱流, 预测 Riccati 解可能的爆炸点或穿越事件

4.3.5 小结

- Riccati 流的稳定性可由 Hamilton 矩阵谱判定
- Lagrangian Grassmannian 上的几何结构与 Maslov 指数提供对稳定性和奇异事件的全局理解
- 几何方法比单纯代数求解更直观, 也便于分析控制系统参数变化对稳定性的影响

5 卡尔曼滤波与 Riccati 方程

5.1 系统设定

连续时间线性高斯系统：

$$\begin{cases} \dot{x}(t) = Ax(t) + w(t), & w(t) \sim \mathcal{N}(0, Q) \\ y(t) = Cx(t) + v(t), & v(t) \sim \mathcal{N}(0, R) \\ x(0) \sim \mathcal{N}(\hat{x}_0, P_0) \end{cases} \quad (10)$$

- $x(t) \in \mathbb{R}^n$ ：状态向量
- $y(t) \in \mathbb{R}^m$ ：观测向量
- $w(t)$ ：过程噪声，协方差 $Q \succ 0$
- $v(t)$ ：观测噪声，协方差 $R \succ 0$
- \hat{x}_0, P_0 ：初始估计及协方差

目标：求最优估计 $\hat{x}(t)$ 最小化误差协方差：

$$J = \mathbb{E}[(x(t) - \hat{x}(t))^T(x(t) - \hat{x}(t))]$$

5.2 第一部分：卡尔曼滤波器增益 $K(t)$ 的推导

5.2.1 1.1 假设滤波器形式

假设滤波器采用增益形式：

$$d\hat{x} = A\hat{x} dt + K(t)(dy - C\hat{x}dt)$$

- $K(t) \in \mathbb{R}^{n \times m}$ 为待定增益矩阵
- $dy - C\hat{x}dt$ 为观测残差

5.2.2 1.2 误差动力学

定义误差：

$$e(t) := x(t) - \hat{x}(t)$$

利用系统模型：

$$dx = Axdt + wdt, \quad d\hat{x} = A\hat{x}dt + K(dy - C\hat{x}dt)$$

误差演化：

$$de = dx - d\hat{x} = (A - KC)e dt + wdt - Kvd t$$

符号说明：

- $e(t)$ 是估计误差
- $A - KC$ 是误差传播矩阵
- w, v 为过程噪声和观测噪声

5.2.3 1.3 协方差演化

定义误差协方差：

$$P(t) := \mathbb{E}[ee^T] \in \text{Sym}^+(n)$$

对 $P(t)$ 求导：

$$\begin{aligned} \dot{P} &= \frac{d}{dt} \mathbb{E}[ee^T] \\ &= \mathbb{E}[(de)e^T + e(de)^T + (de)(de)^T] \\ &= (A - KC)P + P(A - KC)^T + Q + K RK^T \end{aligned} \tag{11}$$

- 最后一项 $K RK^T$ 来源于 $\mathbb{E}[(-Kv)(-Kv)^T] = K RK^T$

5.2.4 1.4 最优增益

最小化 $\text{tr}(P)$:

$$\frac{\partial \dot{P}}{\partial K} = 0 \Rightarrow K = PC^T R^{-1}$$

代入可得连续时间 Riccati 方程:

$$\dot{P} = AP + PA^T + Q - PC^T R^{-1} CP \quad (12)$$

几何解释:

- $P(t)$ 是半正定矩阵, 表示误差椭圆
 - Riccati 流描述椭圆在 $\text{Sym}^+(n)$ 流形上的演化
-

5.3 第二部分: Riccati 方程的严格推导与几何意义

从增益公式:

$$K = PC^T R^{-1}$$

代入误差协方差演化:

$$\dot{P} = (A - PC^T R^{-1} C)P + P(A - PC^T R^{-1} C)^T + Q + PC^T R^{-1} R R^{-1} CP$$

整理:

$$\dot{P} = AP + PA^T + Q - PC^T R^{-1} CP$$

5.3.1 2.1 几何解释

- 流形: $\text{Sym}^+(n)$, 半正定矩阵流形
- Riccati 流 = 流形上伴随流
- 各项含义:

- $AP + PA^T$: 椭球旋转、拉伸
- Q : 过程噪声膨胀
- $-PC^T R^{-1}CP$: 观测信息收缩

5.3.2 2.2 与 LQR 对偶性

- LQR 最优反馈律:

$$u = -R^{-1}B^T Sx$$

- $S(t)$ 满足同类 Riccati 流（对偶结构）
 - Riccati 方程在流形上控制误差椭球或能量椭球演化
-

5.4 第三部分：状态更新公式与误差椭球

5.4.1 3.1 状态更新

$$\hat{x}(t + dt) = \hat{x}(t) + A\hat{x}dt + PC^T R^{-1}(dy - C\hat{x}dt)$$

5.4.2 3.2 误差椭球

定义:

$$\mathcal{E}(t) = \{e \in \mathbb{R}^n : e^T P^{-1} e \leq 1\}$$

- Riccati 流 = 椭球演化
 - 误差沿椭球主轴修正 \rightarrow 最大化观测信息利用
-

5.5 第四部分：信息几何视角

5.5.1 4.1 Fisher 信息矩阵

对于高斯分布 $\mathcal{N}(\hat{x}, P)$:

$$\mathcal{I}(\hat{x}) = P^{-1}$$

- Riccati 流在信息几何中 = 信息椭球在 $\text{Sym}^+(n)$ 上的演化

5.5.2 4.2 流形与度量

- 流形: $\text{Sym}^+(n)$, 带仿射不变量度量
- Riccati 流向量场:

$$\dot{P} = AP + PA^T + Q - PC^T R^{-1} CP$$

5.5.3 4.3 对偶性

- 与 LQR 控制律对偶
- Riccati 流 = 半正定矩阵流形上的辛几何伴随流
- 观测更新 = 信息投影到可观测子流形

5.5.4 4.4 总结

- Riccati 流 = 信息椭球在 $\text{Sym}^+(n)$ 上的动力学
- 状态沿信息主轴修正 \rightarrow 最优融合观测
- LQR 控制律与卡尔曼滤波增益统一在同一辛几何框架下