

図1 トリトンの恒星食から得られたライトカーブ（吉田秀敏氏による）

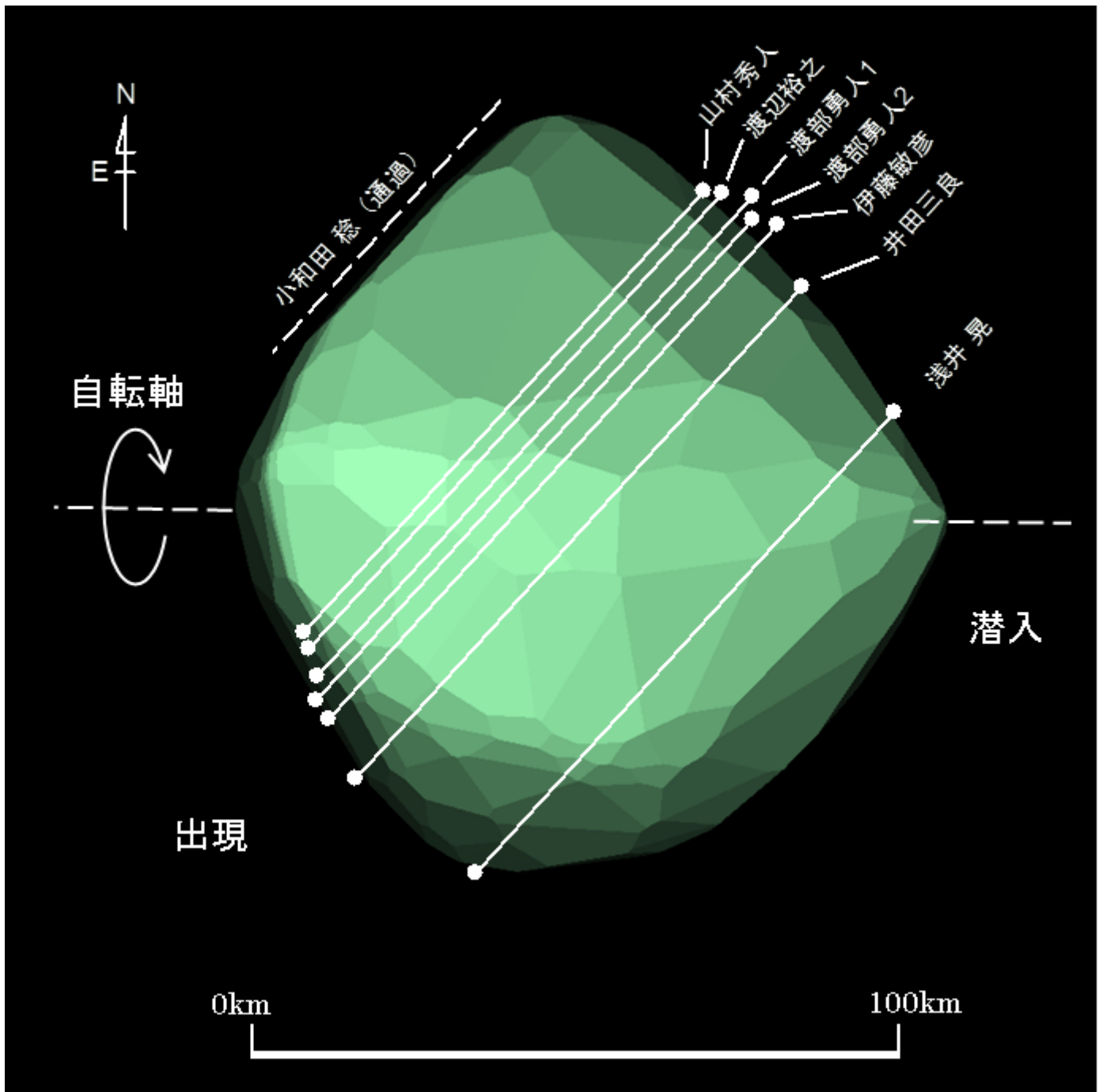


図 2 (156) Xanthippe 2017年 3月 15日 DAMIT Model 4643 ($\lambda = 197$ 、 $\beta = +9$)※

$P = 89^\circ$ 、 $\beta_e = -23^\circ$ 、 $\lambda_e = -280^\circ$ 、Scale Factor 1: 89.1、 $k = 0.979$ 、 $B = 269.7$

※° <https://astro.troja.mff.cuni.cz/projects/damit/>

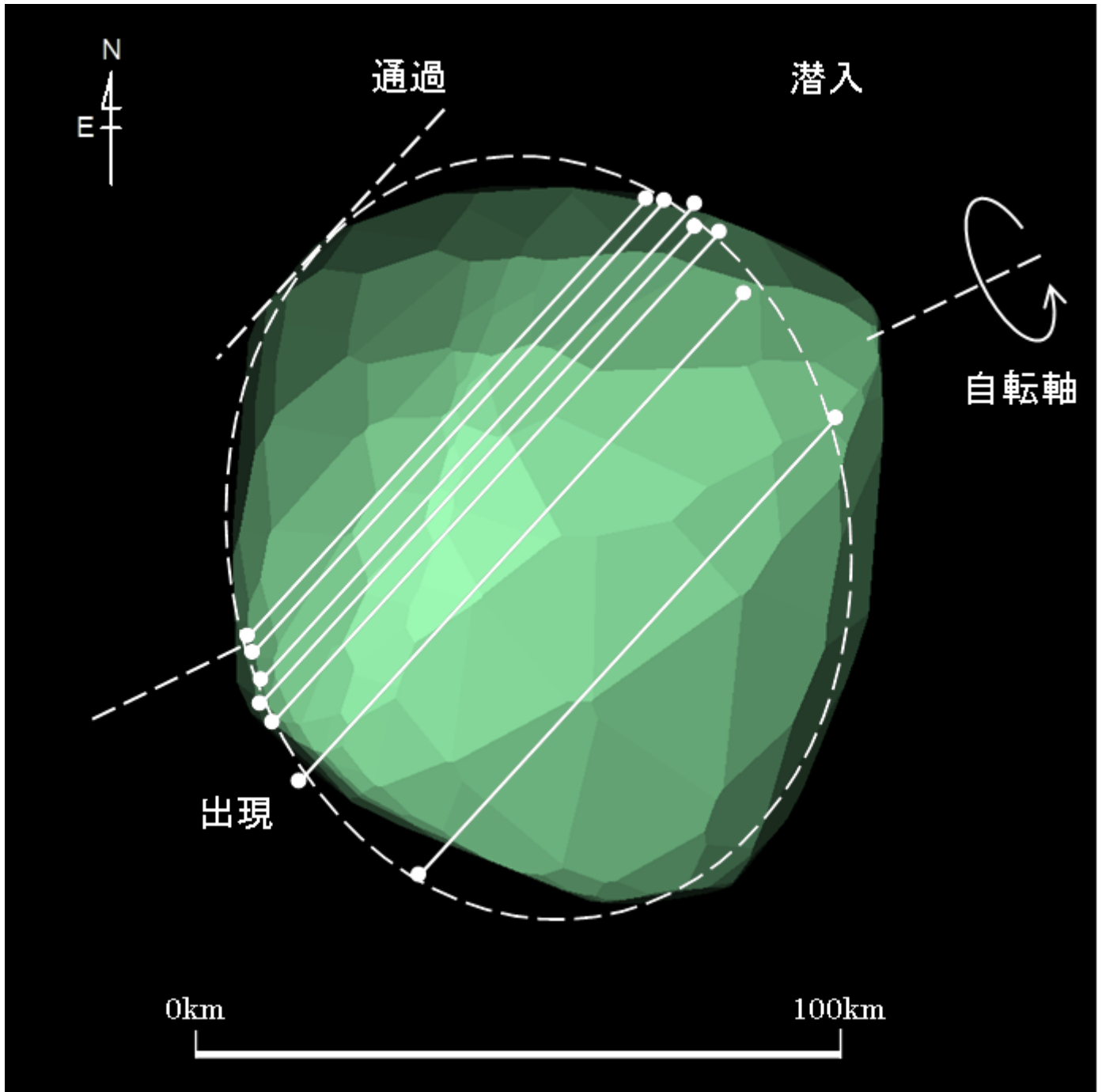


図3 (156) Xanthippe 2017年3月15日 15h46m00s UT DAMIT Model 4644 ($\lambda = 22$ 、 $\beta = +15$)
 $P = 296^\circ$ 、 $\beta_e = +255^\circ$ 、 $\lambda_e = -70^\circ$ 、Scale Factor 1: 91.4、 $k = 0.979$ 、 $B = 269.7^\circ$

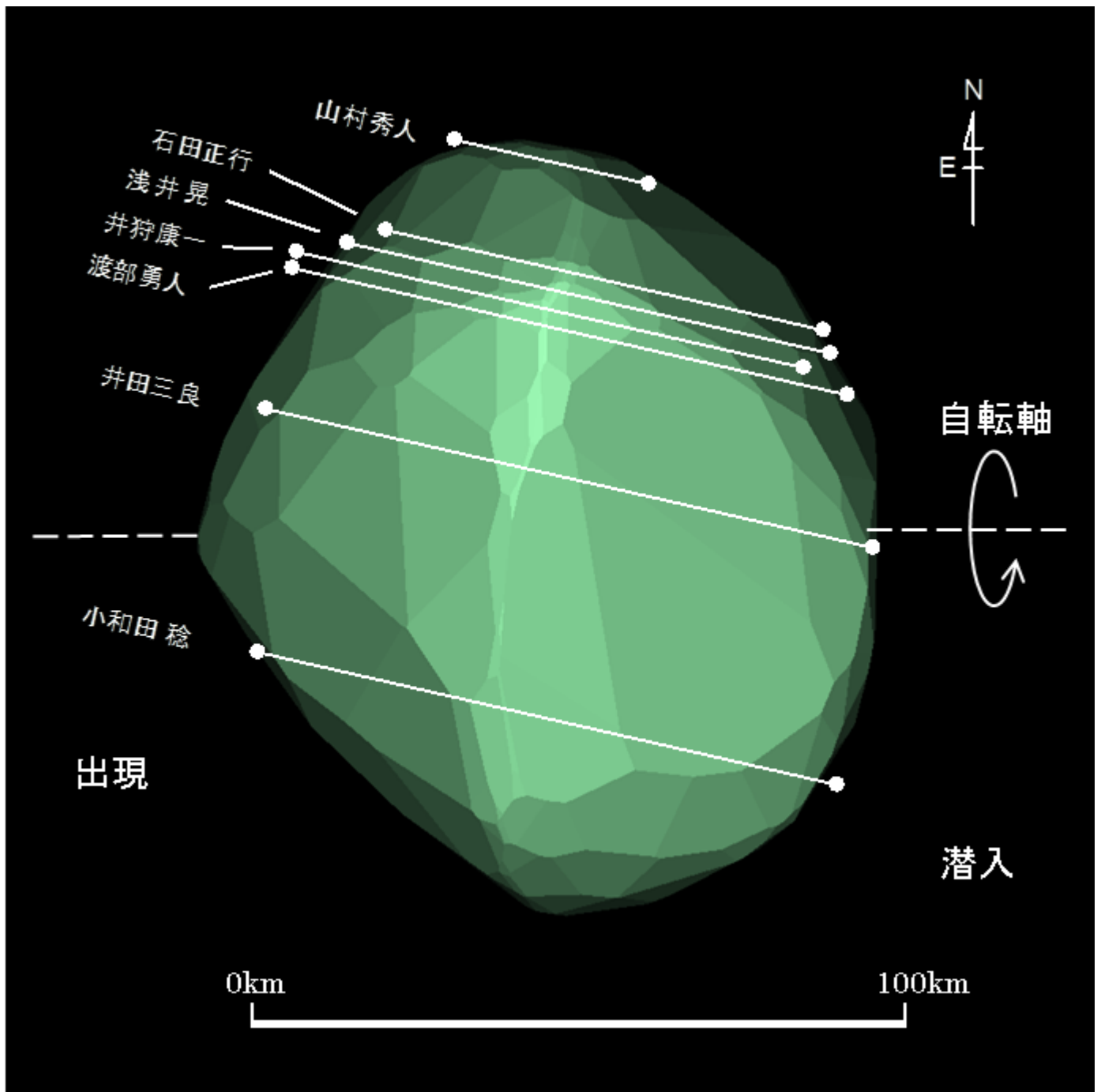


図4 (156) Xanthippe 2018年8月5日 18h08m00s UT DAMIT Model 4643 ($\lambda = 197^\circ$, $\beta = +9^\circ$)
 $P = 271^\circ$, $\beta_e = +17^\circ$, $\lambda_e = +43^\circ$, Scale Factor 1: 88.5, $k = 0.997$, $B = 324.6^\circ$

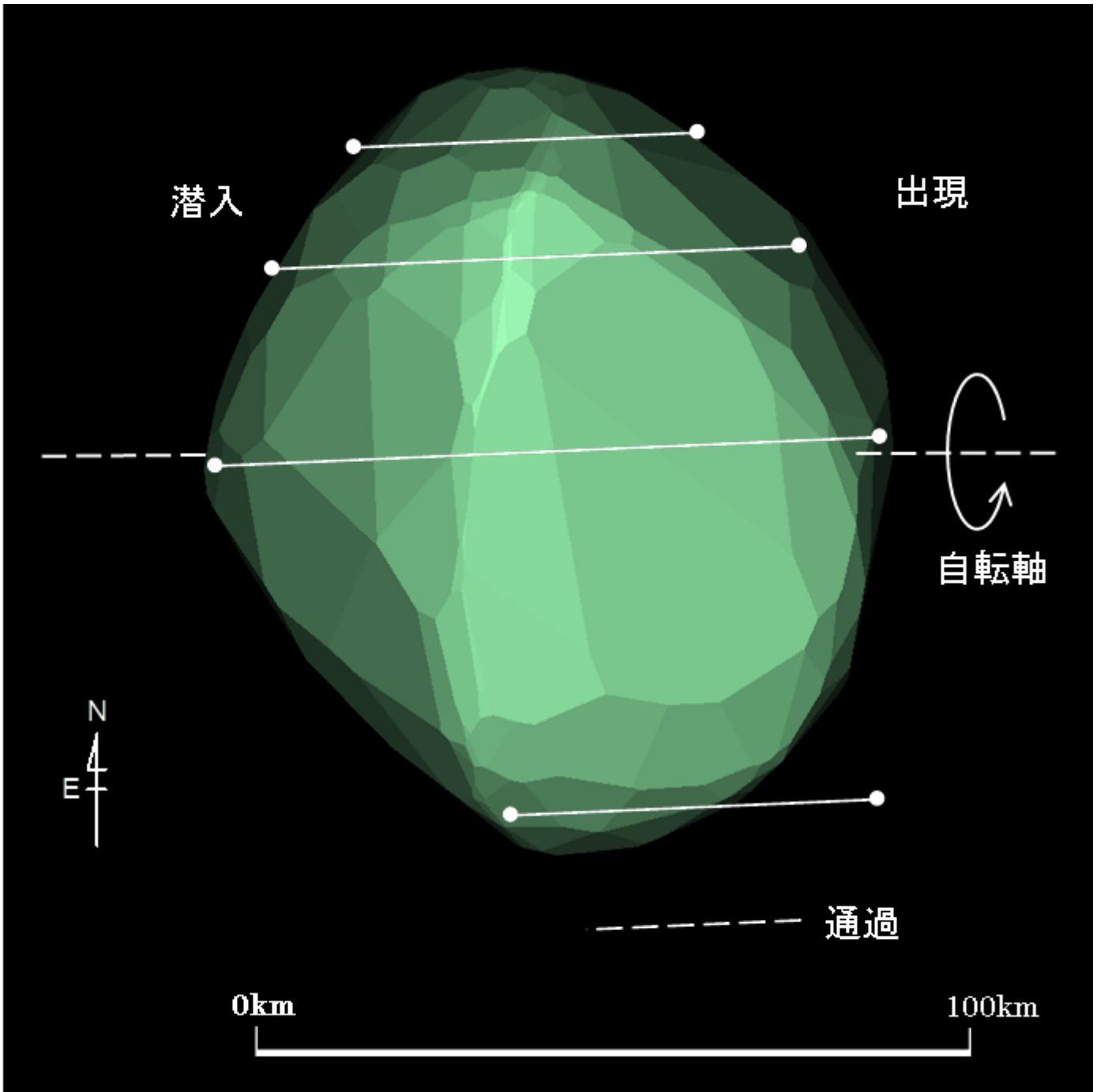


図5 (156) Xanthippe 2018年7月13日 17h02m56s UT DAMIT Model 4643 ($\lambda = 197$ 、 $\beta = +9$)
 $P = 270^\circ$ 、 $\beta_e = +22^\circ$ 、 $\lambda_e = +39^\circ$ 、Scale Factor 1: 81.0、 $k = 0.992$ 、 $B = 42.7^\circ$

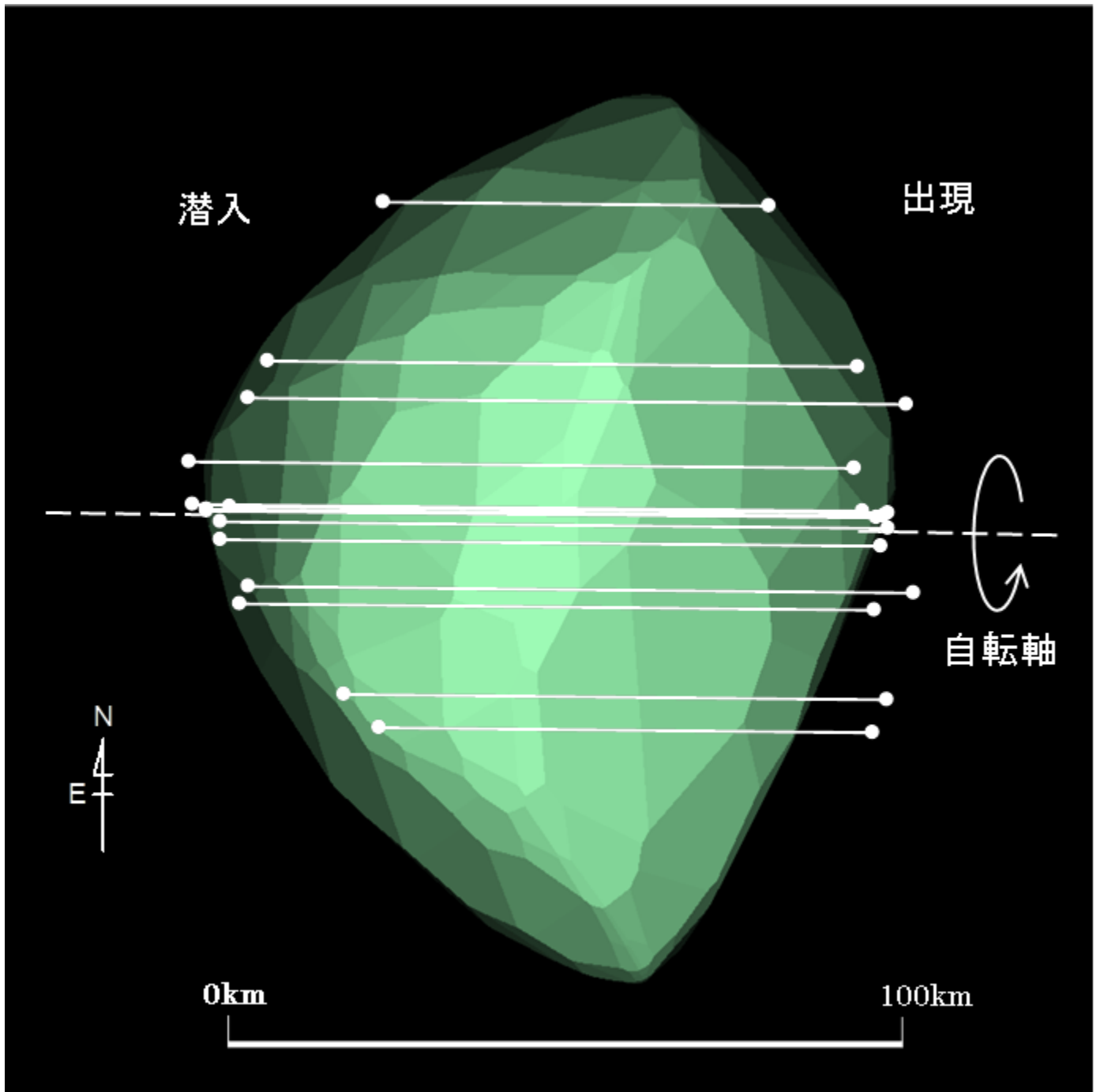


図6 (156) Xanthippe 2018年10月29日 19h19m11s UT DAMIT Model 4643 ($\lambda = 197$ 、 $\beta = +9$)
 $P = 269^\circ$ 、 $\beta_e = +18^\circ$ 、 $\lambda_e = +151^\circ$ 、Scale Factor 1: 84.8、 $k = 0.967$ 、 $B = 256.0^\circ$

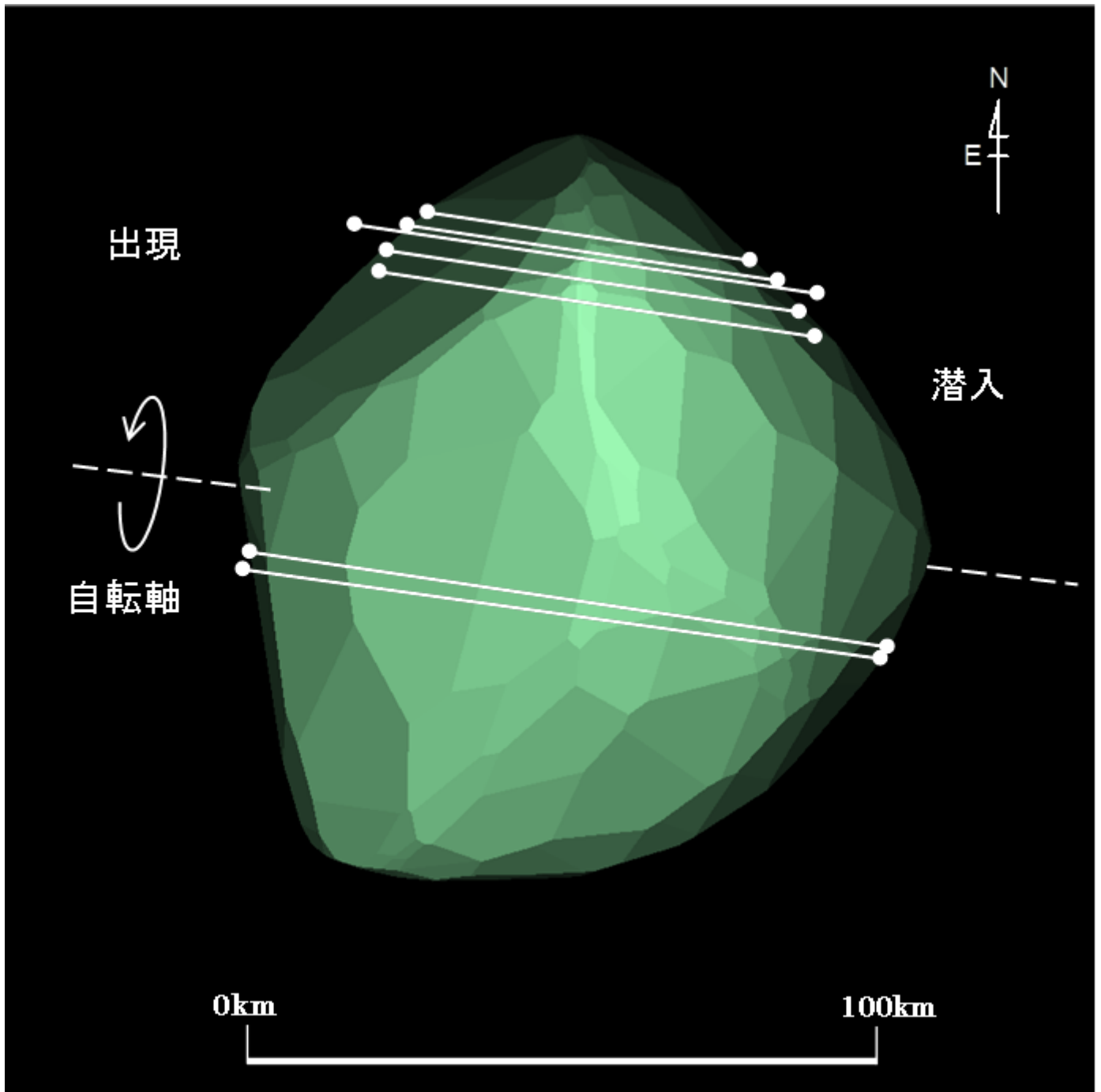


図7 (156) Xanthippe 2011年12月26日 03h13m30s UT DAMIT Model 4643 ($\lambda = 197$ 、 $\beta = +9$)
 $P = 84^\circ$ 、 $\beta_e = +16^\circ$ 、 $\lambda_e = +106^\circ$ 、Scale Factor 1: 91.0、 $k = 1.000$ 、 $B = 194.6^\circ$

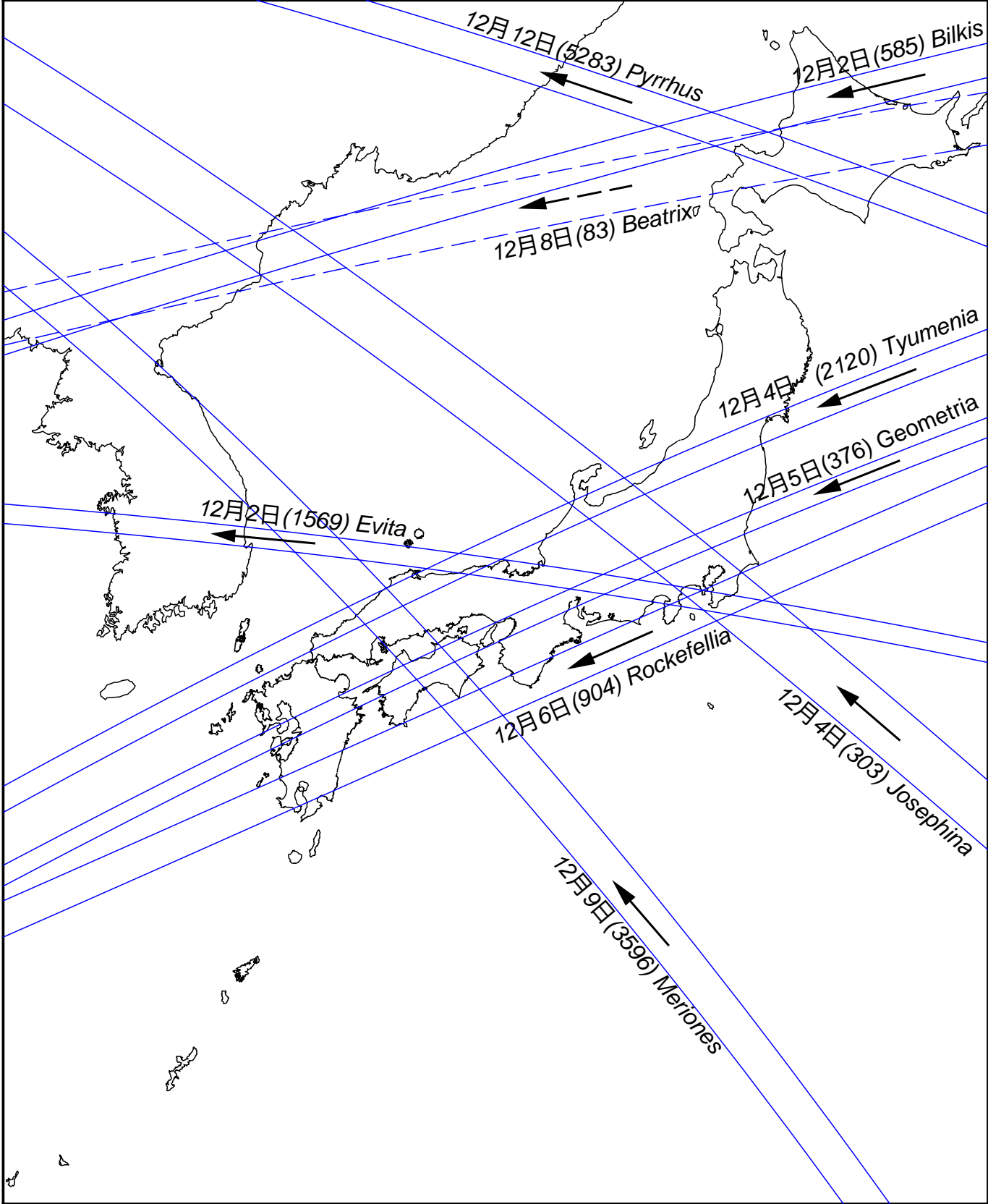


図8 小惑星による主な掩蔽帯経路 (S.Preston予報ほか) 2022年12月12日まで
 矢印は影の移動方向を示す

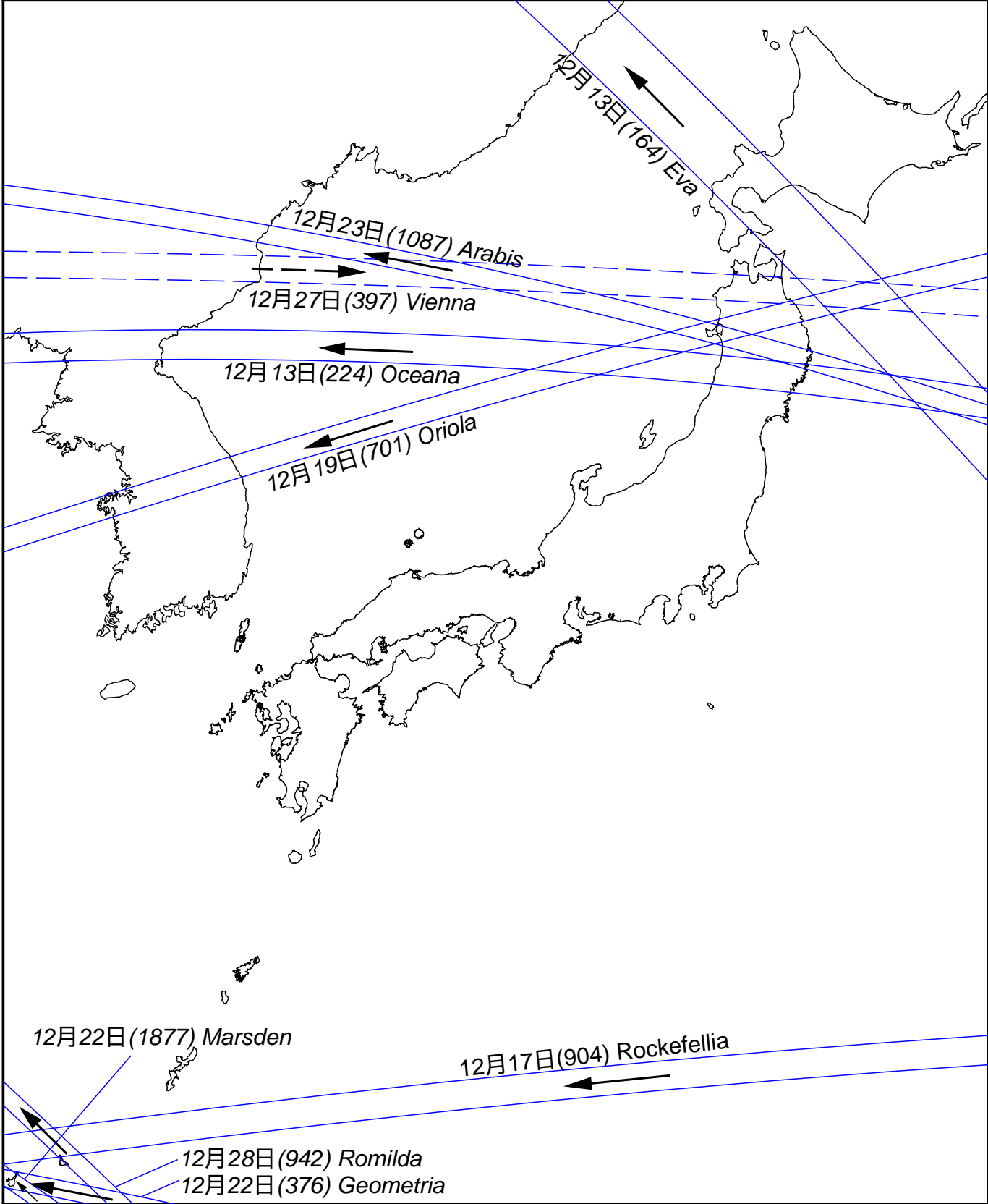


図9 小惑星による主な掩蔽帯経路 (S.Preston予報ほか) 2022年12月13日から
矢印は影の移動方向を示す

図10 2022年 12月 日本を通る主な星食限界線

(斜線をつけた側で星食が見られる)
赤線：南限界 (斜線はこの線の上側)

Ⓐ 月が低い

